

Evrika!



*Sub egida Academiei Oamenilor de
Știință din România*

*Recomandată de Comisia Națională de
Fizică a Ministerului Educației Naționale*

*Recomandată de Asociația Profesorilor de
Fizică din Învățământul Preuniversitar din
România*

*Recunoscută de
Societatea Română de Fizică*



*Redacția Revistei
*Evrika!**

Fondator profesor Emilian MICU

81057 Brăila, OP3; CP 309

Tel. 0722273851

Facebook: *Evrika Evrika*

revistaevrikabraila@gmail.com



371-372-373

CALCULUL PENSIEI

Constantin TĂNASE

Altă chestie
 E scoaterea la pensie
 Astăzi ești funcționar
 Însă mâine pensionar.
 Poate te interesează
 Pensia cum se calculează.
 Ei, uite cum se calculează:
 Din 35 de ani de servicii
 Care vor fi socotiți
 Scazi primii ani de școală
 Și absențele de boală,
 Zilele de sărbătoare,
 Orele suplimentare,
 Plus un an și patru luni.
 Tragi o linie și aduni.
 Pe urmă împarți la cinci, apoi
 Ce-ți dă înmulțești cu doi,
 Scazi anul în care te-ai născut,
 Adaugi tot ce ai scăzut
 Și la cifra ce-a ieșit
 Pui un zero la sfârșit.
 Anii pentru înșurați
 Se vor socoti dublați
 Adică ani de război
 Socotind că-n vremea asta
 Te-ai războit cu nevasta.
 La totalul obținut
 Pui trei zero la-nceput
 Scazi anii de celibat
 Ridici restul la pătrat
 Și-astfel într-o primă fază
 Afli sumele de bază.
 Apoi le extragi la toate
 Rădăcinile pătrate
 Și la suma dobândită
 Aplici cota cuvenită,
 Care nu trebuie să fie
 Mai mare de 5 la mie.
 Din suma rămasă brută
 Scazi 4 și 8 la sută
 Trei la mie la pompieri,
 Impozitul pe averi.
 Supracota respectivă,
 Taxele pentru colivă,
 Cinci la sută pentru dric,
 Pe urmă nu mai scazi nimic.
 Din totalul rezultat
 Verși 2/3 la stat
 Și restul ți se cuvine
 Nu știi dacă mă exprim bine!



Redactor-șef: prof. Emilian Micu

Redactor-șef adjunct: prof. Romulus Sfichi

Tehnoredactare: prof. Florinela Micu

Colegiul de redacție

Prof. Onuț Valeriu Atanasiu, Galați;
 Prof. Dumitru Antonie, Tg. Jiu; Prof. Ion
 Băraru, Constanța; Prof. Dr. Viorica
 Chioran, Baia Mare, Conf. Univ. Dr.
 Vitalie Chistol, Chișinău; Prof. Vasile
 Ciuchină, Galați; Prof. George Enescu,
 Canada; Fiz. Dr. Sandu Golcea,
 Timișoara; Prof. Ion Holban, Chișinău;
 Conf. Univ. Dr. Iulia Malcoci, Chișinău;
 Prof. Gheorghe Norozescu, Caransebeș,
 Prof. Ovidiu Tripșa, Brașov, Prof. Viorel
 Mihăilă, Brăila; Prof. Ovidiu Nițescu,
 Telești-Dâmbovița; Conf. Univ. Dr.
 Mihail Popa, Bălți; Prof. Octavian
 Poxea, Brașov; Prof. Mirela Sabău,
 Brașov, Prof. Romulus Sfichi, Suceava;
 Prof. Sorin Trocaru, București; Conf.
 Univ. Dr. Gheorghe Țurcan, Chișinău.

Adresa redacției:

OP 3, C.P. 309, cod 810570, Brăila
 revistaevrikabraila@gmail.com
 Facebook: Evrika Evrika
 tel: 0339809874;
 0722273851, 0744475498

ISSN 1220-4935

Toate drepturile de tipărire și multiplicare sunt
 rezervate Editurii „EVRIKA!”, Brăila

Opiniile exprimate de autori, în materialele
 publicate în paginile revistei, ca și răspunderea
 pentru corectitudinea enunțurilor și a soluțiilor
 problemelor propuse, aparțin în exclusivitate
 autorilor.

Tipar: S.C. OFFSET GRAFIC SERV. S.R.L., Brăila
 Tel/Fax: 0239.618.206

ÎNCET, ÎNCET, VECHEA GARDĂ DISPARE. CU CE ȘI CU CINE O ÎNLOCUIM ȘI DACĂ E CAZUL S-O MAI ÎNLOCUIM?

Prof. Romulus SFICHI, Suceava

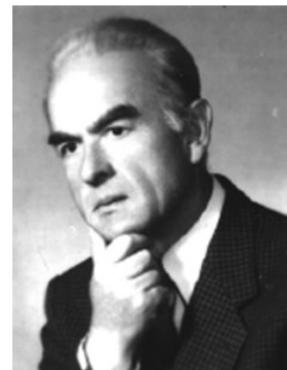
„C-așa-i lumea trecătoare / Unul naște și altul moare” este un cârmpai din cântecul lăutăresc omnicunoscut sub denumirea „Lume, lume, soro lume”. Tema ca atare este mereu repetată în muzica populară românească de dor și jale și reamintește un adevăr de necontestat. În simplitatea lor banală, cuvintele ca atare în asemenea producții folclorice exprimă, până la urmă, esența vieții. Nimeni nu-i nemuritor pe lumea aceasta și în Universul accesibil omului.

La vârsta tinereții tuturor ni se pare că viața nu are sfârșit și, oricum, ne gândim prea puțin la efemeritatea ei... Și este bine că e așa. Ce-ar fi ca tânărul (tânăra) plin(ă) de vise, în marea majoritate a cazurilor, să fie obsedat(ă) de faptul că va veni, cândva, ziua despărțirii de viața pământească? Din nefericire, însă, omul rămâne „un trecător” și vorba poaetului „pe Pământ rătăcitor”. Unica certitudine a vieții ce nu poate admite niciun comentariu, rămâne a fi aceea că, odată cu nașterea sa, în același moment omul este condamnat și la moarte.

Nu vreau să exprim aici gânduri și reflecții macabre dar nici să fugim de adevăr. Pentru oricine dintre noi pământenii, fie împărat ori proletar, print sau cerșetor, sărac ori bogat, mare, tare, deștept sau mai puțin (să nu-i zic prost) vine, în mod normal și firesc, vremea începerii îngălbenirii frunzelor vieții. Atunci și după aceea începi să-ți privești trecutul, să te uiți înapoi cu nostalgie la anii care au trecut și, deseori, chiar cu un sentiment de mânie relativ la unele fapte de care ai vrea să nu-ți amintești. Este, cred, un mare adevăr în ceea ce spune înțeleptul în legătură cu faptele săvârșite la anii maturității sau, oricum, în perioada activă, mai ales a acelor care, într-un fel sau altul, au deținut responsabilități sociale legate de munca și activitatea semenilor săi: *să-ți poți privi cu seninătate trecutul, cu satisfacția îndeplinirii măcar în parte a viselor și idealurilor tinereții, fără a regreta fapte legate de răul, eventual, pe care l-ai pricinuit conștient (ori nu!) altora!*

Și, într-adevăr, gândindu-mă la viața și munca dascălului, a profesorului pus a prelucra cea mai prețioasă materie primă a vieții – copilul,

adolescentul și apoi tânărul prin căile, formele și metodele cele mai adecvate de formare a caracterelor, comportamentelor și demnității umane (adevăr, dreptate, cinste), ajung la concluzia de mult știută, dar uneori mai puțin băgată în seamă: *o societate bine clădită sau mai puțin bine, depinde esențial de calitatea educației și învățământului, din care nu poate fi exclusă starea de sănătate.*



Nu poți ignora nicicând și niciunde, până la urmă, corelația dintre starea de spirit și cea de sănătate a omului și a societății, în general. Munca autenticului dascăl a fost și rămâne mereu cea de apostolat, care implică har și chiar talent înăscut, dar șlefuit pe căile studiului și ale aplicațiilor ca atare. Mi-e greu, de pildă, să înțeleg, așa cum spuneam și altădată, cum cineva – mă refer la breasla oamenilor din învățământ, indiferent de grad sau profil -, poate privi în față pe fostul elev, astăzi om matur, într-un context sau altu, când pe timpul uceniciei (școlarizării) l-a torturat printr-un comportament condamnabil. Tortura nu trebuie înțeleasă ca drept una exclusiv de ordin fizic ci de ordin spiritual, prin vocabular, dispreț, insultă și promovarea unei atmosfere de frică și chiar de spaimă. În această categorie se încadrează cei care uită ușor. Aceștia sunt oamenii ce beneficiază de o memorie scurtă – fericiți într-un fel că nu-i copleșesc amintirile de niciun fel. N-aș putea vorbi aici de „nesimțire” ci poate, mai curând, de tupeu. Am fost însă martor, de-a lungul vieții, și la reacții timpurii sau mai târzii ale celor torturați. N-a fost plăcut nici într-un caz...

Dar societatea umană se află într-o continuă schimbare, iar comandamentele sociale se schimbă și ele. Noile generații văd altfel lucrurile decât cele vechi... Deși, cel puțin în opinia multor gânditori remarcabili, așa-zisul „conflict al generațiilor” este doar aparent. Progresează tehnica, tehnologia și știința, în general, în procesul adâncirii cunoașterii, dar omul și calitățile spirituale rămân, sau ar trebui

să rămână, mereu cele propovăduite de credința strămoșească, cantonate mai ales în fraza scurtă: „*ce ție nu-ți place, altuia nu-i face!*”. exprimată în mai toate filosofii de pe Pământ. După această incursiune, poate prea lungă, în cadrul tematicii editorialului, revin în mod concret la activitățile generate de Editura EVRIKA! Brăila și, respectiv, Societatea Științifică CYGNUS – Centru UNESCO Suceava, luând în considerație doar trei genuri de activități din cele practicate: editarea revistelor periodice EVRIKA! și, respectiv, CYGNUS precum și Colocviul anual internațional de Fizică EVRIKA! – CYGNUS (ajuns în 2019 la a 25-a ediție și stopat din motive legate de pandemia Coronavirus).

Nu de mult trei dintre membrii marcați ai colegiilor de redacție ai revistelor citate, cu contribuții concrete privind conținutul acestora (profesorii universitari Dan Iordache – București, Fllorea Uliu – Craiova și lect. univ. Victor Croitoru – Suceava) ne-au părăsit, plecând la cele veșnice.

Pe parcursul anilor ne-au mai părăsit conf. univ. dr. Mihai Marinciuc – Chișinău, prof. Tiberiu Țugui – Brăila, prof. Anton Pantelimon – Constanța ș.a. Firesc, se pune întrebarea: *i-am înlocuit cu altcineva?* Din păcate, nu putem da un răspuns ferm și aceasta nu se datorează atât faptului că nu avem cu cine, ci mai ales lipsei dorinței celor ce ar putea să-i înlocuiască dar preferă a nu se angaja în astfel de activități lipsite de compensații de ordin material. Au rămas puțini cei ce acceptă voluntariatul și mai ales cei se sunt dispuși „*a da totul*” fără a cere nimic. Încet, încet, garda veche dispăre, iar viitorul acestor acțiuni, cu caracter periodic și permanent, devine tot mai incert. Viața dovedește că modul de a gândi al oamenilor, inclusiv al celor ce slujesc catedra, indiferent de nivel, se schimbă. Trăim într-o epocă a puterii banului. Totul se vinde și se cumpără ajungându-se în multiple cazuri inclusiv la comercializarea conștiințelor. Altfel cum se explică proliferarea corupției la toate nivelele de organizare economico-socială?

Cu mai mulți ani în urmă regretatul prof. univ. dr. fizician Dan Iordache de la Universitatea Politehnică București, vorbea în articolele sale din revista EVRIKA! de preluarea ștafetei (inclusiv în domeniile menționate aici) de către noile generații de profesori, iar începând cu ediția a 16-a a Colocviului Internațional de Fizică EVRIKA! –

CYGNUS care a avut loc la Tulcea (2010), s-a tot amintit mereu de atragerea și implicarea noilor serii de profesori de Fizică în aceste activități dar rezultatele sunt și astăzi în așteptare.

La acest aspect de indiferență s-a alăturat și povestea consecințelor acțiunii nemilosului virus Corona care face ravagii în rândul oamnilor la nivel planetar și, ca urmare, la ce ne mai putem aștepta?

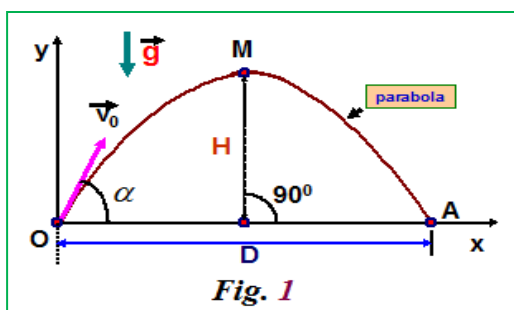
Îmi face deosebită plăcere să precizez că și chiar în astfel de condiții vitrege avem colegi cărora le purtăm respect și prețuire pentru activitatea lor la menținerea publicațiilor ca atare: în primul rând colegii noștri din Republica Moldova, începând cu doamna dr. Iulia Malcuci,, domnul dr. Ion Holban ș.a. precum și colegii noștri din România: prof. D. Antonie – Tg. Jiu, prof. Felicia Bucur – Pitești, prof. dr. Viorica Chiorean – Baia Mare, prof. Letiția Găgenel – Comarnic, jud. Prahova, prof. Mariana Colț și Nicoleta Pârvu – Ploiești, prof. Ilie și Magdalena Cosoveanu, Solca, jud. Suceava, dr. Afrodita Boldea – Universitatea Craiova, prof. univ. dr. Ovidiu Colțun – Universitatea Iași, prof. C. Rusu – Suceava, prof. D. Sanda – Roșiori de Vede , jud. Teleorman, grupul Societății Științifice „Orion” Tulcea, condus de prof. N. Dobrescu, prof. Radu Stratulat – Iași etc.

Tuturor acestora precum și altora (puțini) necitați aici, trebuie să le adresăm calde și respectuoase mulțumiri pentru încrederea ce o au în acțiunile didactico-științifice amintite și contribuția lor prestigioasă la conținutul concret al respectivelor acțiuni și inițiative. Dorința noastră, a acelor care continuăm a trudi pe ogorul susținerii învățământului științific din România și Republica Moldova, inclusiv de largire a relațiilor și colaborărilor pe direcția activității comune, cu cel puțin toate țările din Comunitatea Europeană, constă în a găsi și identifica acei colegi din tânăra generație care consideră că asemenea activități trebuie continuate. În caz contrar, al non angajării, acțiunile și inițiativele ca atare se află în fața iminentului sfârșit. Desigur, ar putea spune cineva, că nimic nu-i veșnic, orice gen de activitate umană poate fi socotită a avea un început și un sfârșit. Da, spunem și noi, dar orice sfârșit poate însemna un nou început! Care ar fi acesta? Răspunsul aparține celor interesați!

ASUPRA UNOR NOȚIUNI / ASPECTE / PROPRIETĂȚI ALE MIȘCĂRII PE OBLICĂ ALE CORPURILOR ÎN CÂMP GRAVITAȚIONAL UNIFORM (ÎN VID)

Prof. Dumitru ANTONIE, Colegiul Tehnic nr. 2, Tg. – Jiu

În acest articol prezentăm câteva proprietăți ale mișcării corpului (considerat punct material) pe oblică/aruncarea pe oblică, cu viteza inițială \vec{v}_0 , care face unghiul α , cu orizontala în câmp gravitațional uniform și în vid (lipsa forțelor de frecare). Se cunoaște din studiul mișcării la aruncarea pe oblică, că mișcarea va avea loc într-un plan vertical ce conține forța de greutate $\vec{G} = m\vec{g}$ și viteza \vec{v}_0 , și se descompune în două mișcări: în direcția



orizontală după axa Ox și în direcția verticală după axa Oy (vezi figura 1).

Deoarece forța $\vec{G} = m\vec{g}$ și accelerația respectivă \vec{g} sunt permanent verticale, nu avem forță și accelerație pe direcția orizontală Ox, și mișcarea pe direcția orizontală va fi **uniformă** cu viteza constantă $v_x = v_{0x} = v_0 \cdot \cos \alpha$. În schimb pe direcția verticală, după axa Oy, avem o mișcare **uniform variată** cu accelerația (-g) și viteza inițială $v_{0y} = v_0 \cdot \sin \alpha$:

$$\begin{cases} v_x = v_{0x} = v_0 \cdot \cos \alpha \\ x(t) = v_0 \cdot t \cdot \cos \alpha \end{cases}, \begin{cases} v_y = v_{0y} - g \cdot t = v_0 \cdot \sin \alpha - g \cdot t \\ y(t) = v_0 \cdot t \cdot \sin \alpha - \frac{1}{2} g \cdot t^2 \end{cases} \quad (1)$$

Scoatem timpul din ecuația lui x: $t = x/v_0 \cdot \cos \alpha$, și îl introducem în ecuația lui y:

$$y = x \cdot \operatorname{tg} \alpha - \frac{1}{2} \cdot \frac{g}{v_0^2} (1 + \operatorname{tg}^2 \alpha) \cdot x^2 \quad (2)$$

unde am folosit formula trigonometrică:

$$\frac{1}{\cos^2 \alpha} = 1 + \operatorname{tg}^2 \alpha$$

Aceasta este ecuația explicită a traiectoriei – o parabolă, deoarece y este o funcție pătratică de x, de forma $y = A \cdot x + B \cdot x^2$. Timpul de urcare t_u până la înălțimea maximă se obține din condiția ca în punctul de înălțime maximă M: $v_y = 0$, deoarece aici vectorul vitezei este orizontal și nu are componentă pe axa Oy: $v_y = 0 = v_0 \cdot \sin \alpha - g \cdot t$, de unde

$$t_u = \frac{v_0 \cdot \sin \alpha}{g} \quad (3)$$

și înălțimea maximă:

$$H = y_m = v_0 \cdot t_u \cdot \sin \alpha - \frac{1}{2} g \cdot t_u^2 = \frac{v_0^2 \cdot \sin^2 \alpha}{2g} \quad (4)$$

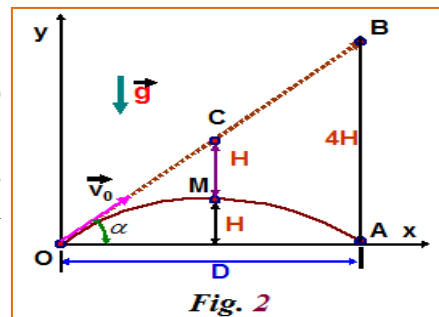
În timpul de urcare t_u deplasarea pe orizontală va fi:

$$x_m = v_0 \cdot t_u \cdot \cos \alpha = \frac{v_0^2}{g} \sin \alpha \cdot \cos \alpha \quad (5)$$

Timpul de urcare t_u este egal cu timpul de coborâre t_c . Din simetria parabolei sau din condiția $y = 0$, rezultă distanța maximă pe orizontală D, numită **bătaia** corpului (proiectilului) este $2x_m$:

$$D = 2x_m = 2 \frac{v_0^2}{g} \sin \alpha \cdot \cos \alpha = \frac{v_0^2}{g} \sin 2\alpha \quad (6)$$

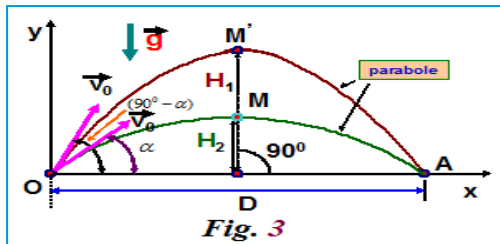
după timpul total $T = (t_u + t_c) = 2t_u$, unde s-a folosit formula trigonometrică $\sin 2\alpha = 2 \sin \alpha \cdot \cos \alpha$. Dacă $\alpha = 90^\circ$, obținem cazul aruncării în sus pe verticală. Din relațiile (4) și (6), găsim: $\operatorname{tg} \alpha = 4H/D$ (7), $CM = H$ vezi figura 2.



Observație importantă:

există încă o parabolă care atinge distanța pe

orizontală D, sub unghiul complementar ($90^\circ - \alpha$), deoarece $\sin(\pi/2 - \alpha) = \sin \alpha$. Două corpuri



aruncate cu aceeași viteză inițială, din același punct, în același plan

vertical, în câmp gravitațional uniform, sub unghiul α și respectiv unghiul complementar ($90^\circ - \alpha$), față de orizontală, cad în același punct, aflat pe aceeași orizontală cu punctul de lansare (în lipsa frecărilor). Notând în acest caz înălțimile maxime H_1 și respectiv H_2 , atinse de cele două corpuri pe traiectorii (față de orizontală), deducem relativ simplu, relația între distanța/bătaia D străbătută pe orizontală de cele două corpuri și H_1, H_2 :

$$D = 4 \cdot \sqrt{H_1 \cdot H_2} \quad (8)$$

Parabola de siguranță: Pentru a atinge un punct $P(x, y)$ dat, unghiul α de aruncare trebuie să verifice ecuația (2).

$$y = x \cdot \operatorname{tg} \alpha - \frac{1}{2} \cdot \frac{g}{v_0^2} (1 + \operatorname{tg}^2 \alpha) \cdot x^2$$

Aceasta este o ecuație de gradul doi în raport cu $\operatorname{tg} \alpha$. Dacă discriminatul/realizantul acestei ecuații,

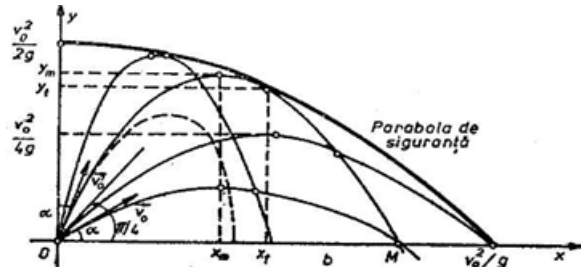
$$\Delta = \frac{v_0^2}{2g} - y - \frac{gx^2}{2v_0^2} \quad (9)$$

este negativ, nu avem soluții reale pentru $\operatorname{tg} \alpha$, deci punctul (x, y) nu poate fi atins. Dacă discriminantul este pozitiv, avem două soluții reale distincte pentru $\operatorname{tg} \alpha$: punctul (x, z) poate fi atins prin cele două traiectorii parabolice distincte. Anulând discriminantul, obținem ecuația așa-numitei **parabole de siguranță**:

$$y = \frac{v_0^2}{2g} - \frac{gx^2}{2v_0^2} \quad (10)$$

locul geometric al punctelor atinse de o singură traiectorie. Pentru punctele exterioare parabolei de siguranță discriminantul este negativ și nu avem soluții reale pentru $\operatorname{tg} \alpha$.

Dacă se aruncă corpul cu aceeași viteză inițială v_0 sub diferite unghiuri α , atunci toate



Parabola de siguranță

traiectoriile parabile sunt înfășurate de **parabola de siguranță** (de fapt un paraboloid cu axa Oy), care este atinsă de o traiectorie dată într-un punct de abscisă și ordonată:

$$x_t = \frac{v_0^2}{g \cdot \operatorname{tg} \alpha} > x_m, y_t = \frac{v_0^2}{2g} (1 - \operatorname{ctg} \alpha) < y_m \quad (11)$$

Numai punctele situate sub această parabolă de siguranță pot fi atinse de un corp aruncat cu viteza inițială v_0 (prin două traiectorii dacă ținta este interioară și printr-o traiectorie dacă ținta este pe parabola de siguranță).

Proprietatea A. Dacă din punctul M aflat la înălțimea h de suprafața

solului/orizontalei se aruncă corpuri cu aceeași viteză inițială v_0 , sub diverse unghiuri $\alpha \in (0^\circ, 90^\circ)$, ($\alpha < 45^\circ$, $\alpha = 45^\circ$, $\alpha > 45^\circ$) față de orizontală (în același plan vertical!) se demonstrează că cel care atinge **distanța maximă** pe orizontală L_{max} (pentru același v_0 și h) este cel care a fost azvârlit sub un unghi $\alpha < 45^\circ$, pentru care

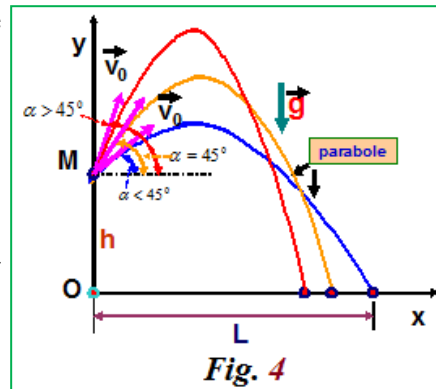


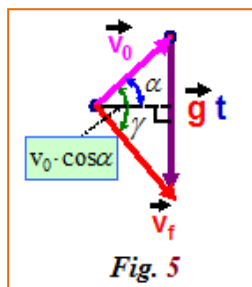
Fig. 4

este cel care a fost azvârlit sub un unghi $\alpha < 45^\circ$, pentru care

$$\operatorname{tg} \alpha = \frac{v_0}{v_f} = \frac{v_0}{\sqrt{v_0^2 + 2gh}} \quad (12)$$

aceasta realizându-se pentru cazul în care viteza finală \vec{v}_f este perpendiculară pe viteza inițială \vec{v}_0 ($\vec{v}_f \perp \vec{v}_0$)

Demonstratie: Viteza finală a corpului se determină din legea lui Galilei pentru m.r.u.v. ,



sau din legea conservării energiei mecanice totale în acest proces/fenomen:

$$v_f = \sqrt{v_0^2 + 2gh} \quad (14)$$

Din triunghiul vectorial al vitezelor, în care există relația: $\vec{v} = \vec{v}_0 + \vec{g} \cdot t$ (vezi figura 5!), avem că aria acestui triunghi va fi:

$$S_{\Delta \text{viteze}} = \frac{v_0 \cdot v_f \cdot \sin \gamma}{2} = \frac{gt \cdot v_0 \cos \alpha}{2} \quad (15)$$

Distanța străbătută de corp pe orizontală este $L = v_0 \cdot \cos \alpha \cdot t$ (16)

Din (15) obținem:

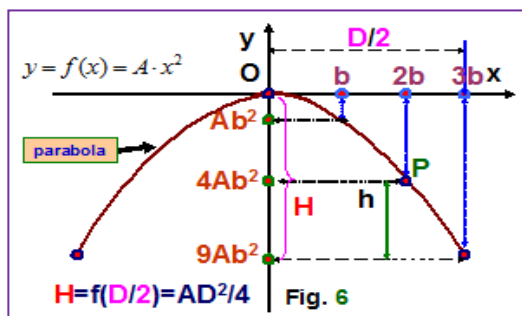
$$L = \frac{v_0 \cdot v_f \cdot \sin \gamma}{g} \quad (17)$$

distanță care este maximă, când $\sin \gamma = 1$, adică $\gamma = 90^\circ$, deci ($\vec{v}_f \perp \vec{v}_0$) și

$$L_{\max.} = \frac{v_0 \cdot v_f}{g} \quad (18)$$

Relativ ușor se observă, că în același triunghi al vitezelor, în cazul $\gamma = \pi/2 \text{ rad} = 90^\circ$ avem $tg \alpha = v_0/v_f$.

Considerăm o parabolă de forma $y = f(x) = A \cdot x^2$, cu $A < 0$. Pentru $x_1 = b$, $y_1 = f(b) = A \cdot b^2 < 0$,



pentru $x_2 = 2b$, $y_2 = f(2b) = 4A \cdot b^2 < 0$, iar pentru $x_3 = 3b$, $y_3 = f(3b) = 9A \cdot b^2 < 0$ (vezi figura 6!).

Noi putem translata sistemul de axe xOy, cu originea în vârful parabolei și vom folosi această proprietate a acesteia. Obținem:

$$\frac{H}{(a+b)^2/4} = \frac{H-h}{(a-b)^2/4} = A = \text{const.} \quad (19)$$

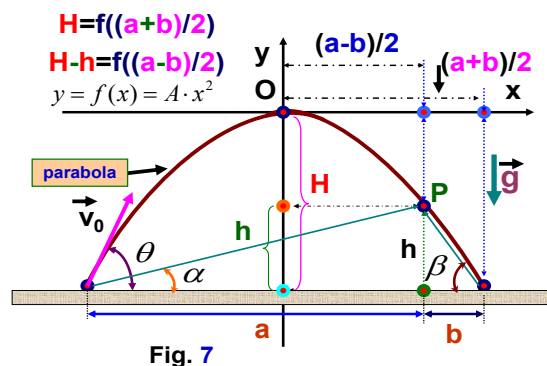
Prelucrând vom avea:

$$\frac{H}{(a+b)^2} = \frac{H-h}{(a-b)^2} = \frac{h}{4ab} \quad (20)$$

$$\frac{H}{(a+b)} = \frac{h(a+b)}{4ab} \quad (21), \Leftrightarrow \frac{4H}{(a+b)} = \frac{h(a+b)}{ab} = tg\theta$$

$$\text{Deci } tg\theta = \frac{h(a+b)}{ab} = \frac{h}{a} + \frac{h}{b} = tg\alpha + tg\beta \quad (22)$$

unde s-au făcut următoarele notații: θ unghiul de lansare al corpului față de orizontală, iar un punct P de pe traiectoria corpului se află la înălțimea h de



sol/orizontală, iar distanțele de la verticala punctul P la punctul de lansare, respectiv la punctul B, unde corpul lovește solul, sunt a și respectiv b (vezi figura 7!). Deci am demonstrat că între unghiul de lansare θ , al bilei/corpului și mărimile a, b respectiv h, există relația:

$$\frac{tg\theta}{h} = \frac{1}{a} + \frac{1}{b}$$

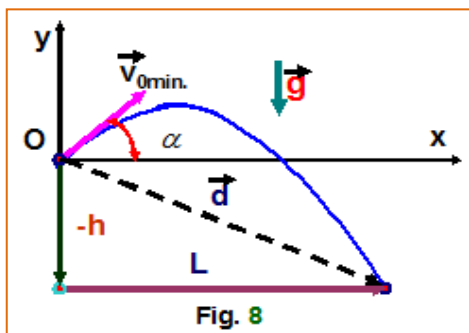
S-au neglijat frecările. De asemenea s-a notat cu α și respectiv β , unghiurile față de orizontală (vezi figura 7!), sub care este văzut față de orizontală punctul P de pe traiectoria corpului, din punctul de lansare și respectiv punctul unde corpul lovește solul, demonstrând că între unghiul de lansare θ , al bilei și unghiurile α , respectiv β există relația: $tg\theta = tg\alpha + tg\beta$. Din relația (20) se mai poate demonstra simplu că înălțimea maximă H, la care ajunge corpul (cunoscând mărimile fizice a, b respectiv h), se poate calcula cu relația:

$$H = h \cdot \frac{(a+b)^2}{4ab} = h \cdot \left(\frac{m_a}{m_g} \right)^2 \quad (23)$$

unde $m_a = \frac{a+b}{2}$ și $m_g = \sqrt{ab}$ sunt *media*

aritmetică și respectiv *media geometrică* a numerelor/mărimilor a și b .

Proprietatea B. Dacă din punctul O aflat la



înălțimea h de suprafața solului/orizontalei (vezi figura 8!) se lansează oblic în câmp gravitațional uniform un corp (în lipsa frecărilor) cu viteza inițială \vec{v}_0 , sub unghiul α față de orizontală, acesta străbătând distanța L pe orizontală și ajungând pe sol, atunci *viteza minimă* de lansare v_{0min} și unghiul α în acest caz, sunt date de relațiile:

$$v_{0min} = \sqrt{g(\sqrt{L^2 + h^2} - h)} \quad (24)$$

și

$$tg\theta = \sqrt{1 + \left(\frac{h}{L}\right)^2} - \frac{h}{L} \quad (25)$$

viteza finală \vec{v}_f este *perpendiculară* pe viteza inițială minimă \vec{v}_{0min} ($\vec{v}_f \perp \vec{v}_{0min}$) în acest caz

$$(v_f = \sqrt{v_{0min}^2 + 2gh}) \quad (26)$$

Demonstrație: Pe axa orizontală Ox, putem scrie:

$$\vec{d}_x = \vec{v}_x \cdot t, L = v_0 \cos\alpha \cdot t \quad (27)$$

Pe axa verticală Oy, avem:

$$\vec{d}_y = \vec{v}_{0y} \cdot t + \frac{1}{2} \vec{a}_y \cdot t^2, -h = v_0 \sin\alpha \cdot t - \frac{1}{2} g \cdot t^2 \quad (28).$$

Din (27) și (28) obținem:

$$(-h) = L \cdot tg\alpha - \frac{g \cdot L^2}{2v_0^2 \cdot \cos^2\alpha}$$

de unde rezultă viteza inițială a corpului:

$$v_0^2 = \frac{g \cdot L^2}{2 \cdot \cos^2\alpha (L \cdot tg\alpha + h)} \quad (29) \Leftrightarrow$$

$$\Leftrightarrow v_0^2 = \frac{g \cdot L^2}{(L \cdot \sin 2\alpha + h \cdot \cos 2\alpha + h)} \quad (30)$$

unde s-a folosit formula trigonometrică a unghiului dublu: $\cos 2\alpha = \cos^2\alpha - \sin^2\alpha = 2\cos^2\alpha - 1$. Minimul vitezei inițiale v_0 se realizează când termenul de la *numitorul fracției* este *maxim*, adică $D_{max} = L2\sin\alpha + h \cdot \cos 2\alpha + h$. Din teoria funcțiilor trigonometrice se demonstrează că o funcție de genul/tipul $f(\alpha) = L2\sin\alpha + h \cdot \cos 2\alpha$ este cuprinsă totdeauna în intervalul de valori, de forma:

$$-\sqrt{A^2 + B^2} \leq A \cdot \sin\theta + B \cdot \cos\theta \leq \sqrt{A^2 + B^2}$$

maximul acesteia realizându-se când: $tg\theta = A/B$. În cazul nostru maximul se realizează când $tg 2\alpha = L/h$ (31),

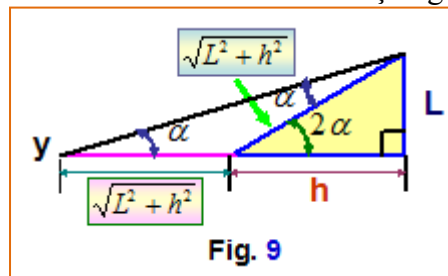
având valoarea $\sqrt{L^2 + h^2}$

Din teoria triunghiurilor dreptunghice putem deduce valoarea tangentei unghiului α sau folosind formula trigonometrică:

$$tg 2\alpha = \frac{2 \cdot tg\alpha}{1 - tg^2\alpha}, (\cos 2\alpha \neq 0, \cos\alpha \neq 0)$$

obținând valoarea: $tg\alpha = \sqrt{1 + \left(\frac{h}{L}\right)^2} - \frac{h}{L}$

În figura 9 s-a redat o construcție geometrică



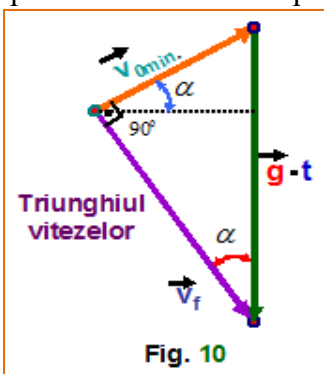
de calcul al lui $tg\alpha$, cunoscând valoarea lui $tg 2\alpha$. Valoarea vitezei inițiale minime este:

$$v_{0min}^2 = \frac{g \cdot L^2}{(L \cdot \sin 2\alpha + h \cdot \cos 2\alpha + h)} = \frac{g \cdot L^2}{\sqrt{L^2 + h^2} + h} = \frac{g \cdot L^2}{\sqrt{L^2 + h^2} + h} \cdot \frac{(\sqrt{L^2 + h^2} - h)}{(\sqrt{L^2 + h^2} - h)} = g(\sqrt{L^2 + h^2} - h)$$

$$\text{Rezultă: } v_{0min} = \sqrt{g(\sqrt{L^2 + h^2} - h)} \quad (32)$$

În continuare redăm o construcție geometrică directă (vezi figura 10) pentru calculul tangentei unghiului de lansare ($tg\alpha$) pentru cazul vitezei inițiale minime de lansare v_{0min}

pentru a străbate pe orizontală distanța L , corpul fiind lansat de la înălțimea h . Din relația (17) se observă că distanța:



$$L = \frac{v_0 \cdot v_f \cdot \sin \gamma}{g}$$

este parcursă cu viteza inițială minimă v_{0min} ,

dacă $\sin \gamma = 1$, adică $\gamma = 90^\circ$, deci $\vec{v}_f \perp \vec{v}_0$ și

$$L = \frac{v_{0min} \cdot v_f}{g} = \frac{v_{0min} \cdot \sqrt{v_{0min}^2 + 2gh}}{g} \quad (33)$$

ecuație care ne permite să calculăm viteza inițială minimă v_{0min} , a cărei valoare este:

$$v_{0min} = \sqrt{g(\sqrt{L^2 + h^2} - h)}$$

Multiplicând laturile triunghiului vitezelor (vezi figura 10!) cu timpul ($t/2$), rezultă triunghiul distanțelor ΔAOB , și ținând seama de faptul că $\vec{v}_f \perp \vec{v}_0$, rezultă că $\vec{v}_f \cdot (t/2) \perp \vec{v}_0 \cdot (t/2)$. Geometric aceasta înseamnă (vezi figura 11!) că triunghiul ΔOAB este isoscel:

$$AO = AB = \sqrt{L^2 + h^2}$$

Aplicând funcția trigonometrică tangentă în triunghiul dreptunghic ΔBOD , găsim:

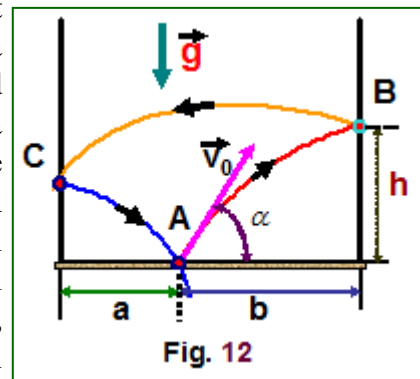
$$\operatorname{tg} \alpha = \frac{BD}{OD} = \frac{\sqrt{L^2 + h^2} - h}{L} = \sqrt{1 + \left(\frac{h}{L}\right)^2} - \frac{h}{L} \quad (34)$$

Sau

$$\operatorname{tg} \alpha = \frac{OC}{OA} = \frac{v_{0min}}{v_f} = \frac{\sqrt{g(\sqrt{L^2 + h^2} - h)}}{\sqrt{g(\sqrt{L^2 + h^2} + h)}} = \sqrt{1 + \left(\frac{h}{L}\right)^2} - \frac{h}{L}$$

Problema 1. O bilă elastică de dimensiuni mici (punctiformă!) se lansează de pe o suprafață orizontală cu viteza inițială \vec{v}_0 sub unghiul α față de orizontală, într-un plan vertical între doi pereți paraleli, verticali și perpendiculari pe planul traiectoriei (vezi figura!). Aceasta lovește perfect elastic primul perete într-un punct (B) aflat la înălțimea h de orizontală, bila ricoșează și își continuă mișcarea spre peretele opus, pe care-l

ciocnește tot perfect elastic (în punctul C), ricoșează din acesta și cade în final în punctul de unde a fost inițial lansată (A). Cunoscând distanțele de la punctul de lansare (A) al bilei la cei doi pereți opuși $a=1,5m$ și $b=3m$, precum și înălțimea

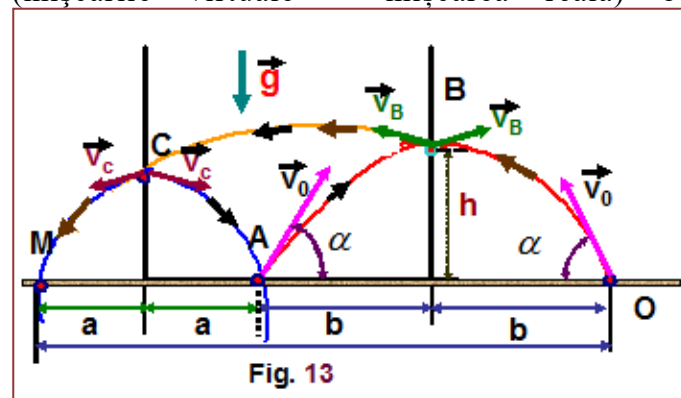


$h=1,5m$, determinați unghiul de lansare α și înălțimea maximă H atinsă de bilă în timpul mișcării sale. Se neglijează frecările.

R: $\operatorname{tg} \alpha = 2h(a+b)/[b(b+2a)]$; $\operatorname{tg} \alpha = 3/4$, $\alpha = 37^\circ$;

$$H = h \cdot (a+b)^2 / [b(b+2a)] = 27/16 \text{ m}$$

Rezolvare P1: Ciocnirile fiind considerate perfect elastice, ele pot fi "eliminate", considerând că pereții laterali se comportă ca niște oglinzi plane, mișcarea bilei în interiorul gropii (numai spre pereți), putând fi privită de fapt ca mișcarea imaginii bilei spre peretele/în oglinda respectivă, rezultând de fapt per ansamblu (mișcările virtuale + mișcarea reală) o



mișcarea o bilei lansată oblic în câmp gravitațional uniform (în lipsa frecărilor) cu viteza inițială \vec{v}_0 , sub unghiul α față de orizontală, din punctul O în punctul M (O fiind simetricul lui A față de primul perete, iar M este simetricul aceluiași punct A, dar față de celălalt perete opus primului), acesta străbătând distanța $L=2(a+b)=9m$ pe orizontală și ajungând pe sol (este analog, ca și când am fi reprezentat geometric traiectoria

Parabolică OM, pe o coală de hârtie, iar apoi am împacheta foaia în jurul unor a două drepte verticale, perpendiculare pe orizontală/sol, cele două drepte de pliere/rotire la 180°, fiind la distanța $b=3m$ de punctul de lansare al bilei și respectiv la distanța $a=1,5m$ de punctul unde cade bile pe orizontală, ambele în interiorul traiectoriei (vezi figura 13!). Iar apoi aplicând formula (22) aplicată concret în cazul nostru obținem:

$$\operatorname{tg}\alpha = \frac{h}{d_1} + \frac{h}{d_2}$$

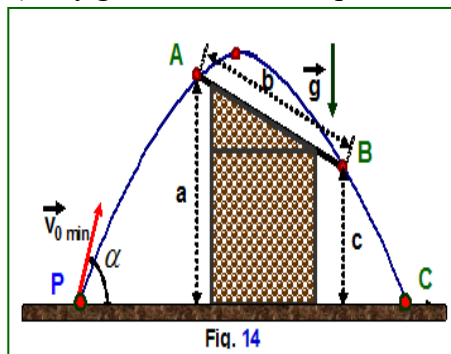
Unde $d_1=b=3m$ și $d_2=2a+b=6m$, rezultând în final $\operatorname{tg}\alpha=3/4$, $\Rightarrow \alpha=37^\circ$. Înălțimea maximă din timpul zborului (vezi relația 7) va fi: $\operatorname{tg}\alpha=4H/D$, de unde

$$H = \frac{a+b}{2} \operatorname{tg}\alpha = \frac{27}{16} m$$

Viteza de lansare a bilei, dacă se cunoaște accelerația gravitațională $g=10m/s^2$, $D=2 \frac{v_0^2}{g} \sin\alpha \cdot \cos\alpha$

$$\Rightarrow v_0 = \sqrt{\frac{(a+b) \cdot g}{\sin\alpha \cdot \cos\alpha}} = 2,5\sqrt{15} m$$

Problema 2 Un om aruncă de la sol o piatră (considerată punctiformă) peste o clădire cu acoperiș a cărui secțiune transversală este un trapez dreptunghic (vezi figura! 14, bazele trapezului având lungimile a și



c , iar latura neparalelă, nu perpendiculară pe baze, având lungimea b). Cu viteza inițială minimă v_{0min} trebuie lansată piatră pentru a trece peste

acoperișul înclinat? Se cunosc dimensiunile clădirii: acoperișul are lățime b , iar două din marginile sale au înălțimi a și c , iar accelerația gravitațională este g , baza clădirii fiind pe suprafață orizontală. Se neglijează frecările.

$$R: v_{0min} = \sqrt{g(a+b+c)}$$

Rezolvare P2: Inițial, pentru a simplifica rezolvarea problemei, ne interesează cu ce

viteză minimă $v_{min.A}$ trebuie să ajungă bila în punctul A. Suntem în condițiile *proprietății B* și ca urmare folosind relația (32), adaptată situației noastre este

$$v_{min.A} = \sqrt{g[b-(a-c)]}$$

Din legea conservării energiei mecanice obținem viteza inițială minimă de lansare v_{0min} din punctul P

$$\frac{m \cdot v_{0min}^2}{2} = \frac{m \cdot v_{min.A}^2}{2} + m \cdot g \cdot a, \text{ rezultă}$$

$$v_{0min} = \sqrt{v_{min.A}^2 + 2ga} = \sqrt{g(a+b+c)}$$

Altă rezolvare: Alegând un sistem de axe ortogonale xOy , (cu originea O în punctul M) și axa Ox orizontală, putem scrie $L = v_0 \cos\beta \cdot t$ (1) unde $L = \sqrt{b^2 - (a-c)^2}$ este distanța dintre bazele trapezului dreptunghic, iar pe axa verticală Oy , avem:

$$-(a-c) = -h = v_0 \sin\beta \cdot t - \frac{1}{2} g \cdot t^2 \quad (2)$$

Din (1) și (2) prin eliminarea timpului t între cele două relații, obținem:

$$-h = L \cdot \operatorname{tg}\beta - \frac{g \cdot L^2}{2v_0^2 \cdot \cos^2\beta} \quad (3),$$

de unde rezultă viteza "inițială" a corpului în punctul M :

$$v_M^2 = \frac{g \cdot L^2}{2 \cdot (L \cdot \operatorname{tg}\beta + h) \cdot \cos^2\beta} \quad (4), \Leftrightarrow$$

$$\Leftrightarrow v_{min.M}^2 = \frac{g \cdot L^2}{(L \cdot \sin 2\beta + h \cdot \cos 2\beta + h)} \quad (5),$$

unde s-a folosit formula trigonometrică a unghiului dublu:

$$\cos 2\beta = \cos^2\beta - \sin^2\beta = 2\cos^2\beta - 1$$

Minimul vitezei $v_{min.M}$ se realizează când termenul de la numitorul fracției este *maxim*, adică $D_{max} = L \cdot \sin 2\beta + h \cdot \cos 2\beta + h$

Notăm în continuare $f(\beta) = L \cdot \sin 2\beta + h \cdot \cos 2\beta$, funcția la care ne interesează să-i găsim *maximul*. Cum stabilim *valoarea minimă a vitezei*? Notăm convențional: $L/h = \operatorname{tg}\theta$ și transcriem relația de mai sus sub forma:

$$f(\beta) = L \cdot \sin 2\beta + h \cdot \cos 2\beta = h \cdot \operatorname{tg}\theta \cdot \sin 2\beta + h \cdot \cos 2\beta$$

$$f(\beta) = h \cdot (\operatorname{tg} \theta \cdot \sin 2\beta + \cos 2\beta) =$$

$$= h \cdot \left(\frac{\sin \theta}{\cos \theta} \cdot \sin 2\beta + \cos 2\beta \right) = \frac{h}{\cos \theta} \cdot \cos(2\beta - \theta)$$

Maximul se realizează pentru $\cos(2\beta - \theta) = 1$.

Aceasta înseamnă $2\beta - \theta = 0^\circ \Leftrightarrow \theta = 2\beta_{\max}$, ceea ce ne dă $\operatorname{tg} \theta = \operatorname{tg} 2\beta_{\max} = L/h$.

$$\operatorname{tg}^2 \theta = \frac{\sin^2 \theta}{\cos^2 \theta} = \frac{1 - \cos^2 \theta}{\cos^2 \theta} = \frac{L^2}{h^2} \Rightarrow \cos \theta = \frac{h}{\sqrt{L^2 + h^2}}$$

Valoarea vitezei minime în punctul M este:

$$v_{\min.M}^2 = \frac{g \cdot L^2}{(L \cdot \sin 2\beta + h \cdot \cos 2\beta + h)} = \frac{g \cdot L^2}{\sqrt{L^2 + h^2} + h} =$$

$$= \frac{g \cdot L^2}{\sqrt{L^2 + h^2} + h} \cdot \frac{(\sqrt{L^2 + h^2} - h)}{(\sqrt{L^2 + h^2} - h)} = g(\sqrt{L^2 + h^2} - h)$$

Rezultă: $v_{0\min.} = \sqrt{g(\sqrt{L^2 + h^2} - h)}$ (6)

Înlocuind: $L = \sqrt{b^2 - (a - c)^2}$ și $h = a - c$ în

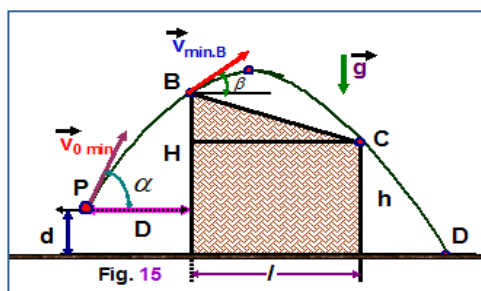
relația (6) obținem: $v_{\min.M} = \sqrt{g[b - (a - c)]}$

Din legea conservării energiei mecanice obținem viteza inițială minimă de lansare $v_{0\min.}$ din punctul P:

$$\frac{m \cdot v_{0\min.}^2}{2} = \frac{m \cdot v_{\min.M}^2}{2} + m \cdot g \cdot a, \text{ rezultă:}$$

$$v_{0\min.} = \sqrt{v_{\min.M}^2 + 2ga} = \sqrt{g(a + b + c)}$$

Problema 3. Un elev/student aruncă o minge (considerată punctiformă) de la înălțimea d peste un zid sub formă de *trapez dreptunghic* de înălțimi H și



respectiv h ($H > h$) și lățime/grosime l (vezi figura! 15). Cu ce viteză minimă $v_{0\min.}$ trebuie să arunce, sub

ce unghi α față de orizontală și la ce distanță D trebuie să se așeze de zid? Se cunosc următoarele mărimi fizice: H, h, l, d și accelerația gravitațională g . Caz particular: $d=0$, mingea este aruncată de la nivelul solului. Se neglijează frecările.

$$R: v_{0\min.} = \sqrt{g[\sqrt{(H-h)^2 + l^2} + (H+h-2d)]};$$

$$v_{\min.B} = \sqrt{g(\sqrt{(H-h)^2 + l^2} - (H-h))}$$

$$\cos \alpha = (v_{\min.B}/v_{0\min.}) \cdot \cos \beta; \operatorname{tg} \beta = v_{\min.B}^2 / gl;$$

$$D = v_{0\min.} \cdot \cos \alpha \cdot \frac{v_{0\min.} \sin \alpha - v_{\min.B} \sin \beta}{g}$$

Rezolvare P3: Inițial, pentru a evita calcule stufoase, adică pentru a simplifica rezolvarea problemei, ne interesează cu ce viteză minimă $v_{\min.B}$ trebuie să ajungă mingea în punctul B, precum și unghiul β , pe care-l face această viteză cu orizontală. Suntem în condițiile proprietății B și ca urmare folosind relația (32) și respectiv (33), adaptate situației noastre avem:

$$v_{\min.B} = \sqrt{g[\sqrt{l^2 + (H-h)^2} - (H-h)]}$$

Din legea conservării energiei mecanice obținem viteza inițială minimă de lansare $v_{0\min.}$ din punctul P:

$$\frac{m \cdot v_{0\min.}^2}{2} + mgd = \frac{m \cdot v_{\min.A}^2}{2} + m \cdot g \cdot H, \text{ rezultă:}$$

$$v_{0\min.} = \sqrt{v_{\min.B}^2 + 2g(H-d)} =$$

$$= \sqrt{g[\sqrt{(H-h)^2 + l^2} + (H+h-2d)]}$$

Unghiul pe care-l face viteza în acest caz este:

$$\operatorname{tg} \beta = \frac{g \cdot [\sqrt{l^2 + (H-h)^2} - (H-h)]}{g \cdot l} = \frac{v_{\min.B}^2}{gl}$$

Pe orizontală mișcarea mingii este uniformă, deci

$$v_x = v_{0\min.} \cdot \cos \alpha = v_{\min.B} \cdot \cos \beta$$

rezultând:

$$\cos \alpha = (v_{\min.B}/v_{0\min.}) \cdot \cos \beta$$

Pe verticală mișcarea mingii este uniform încetinită (până când ajunge la înălțimea maximă!), iar legea vitezei ne conduce la:

$$v_{\min.B} \cdot \sin \beta = v_{0\min.} \cdot \sin \alpha - g \cdot t,$$

$$t = \frac{v_{0\min.} \sin \alpha - v_{\min.B} \sin \beta}{g}$$

prin urmare distanța până la zid este:

$$D = v_{0\min.} \cdot \cos \alpha \cdot t =$$

$$= v_{0\min.} \cdot \cos \alpha \cdot \frac{v_{0\min.} \sin \alpha - v_{\min.B} \sin \beta}{g}$$

DOUĂ IDEI DE REZOLVARE ALE UNEI PROBLEME DE MIȘCARE

Prof. Marian CIUPERCEANU, Colegiul Național „Frații Buzești”, Craiova

Ne propunem să rezolvăm, folosind două metode, o cunoscută problemă de mișcare, al cărei enunț este următorul:

Un tren pleacă din localitatea A către localitatea B pe un drum rectiliniu, cu viteza constantă v_t . În același moment, un porumbel zboară din tren către B, se întoarce spre A, iar când întâlnește trenul se întoarce din nou, îndreptându-se iarăși către B... și continuând această mișcare de du-te vino până când trenul ajunge la destinație, în localitatea B.

Dacă porumbelul zboară cu viteză constantă v_p , calculați distanța totală parcursă de porumbel.

Primul impuls este să încercăm să calculăm, pe rând, distanțele făcute de porumbel până la prima întâlnire, a doua, și așa mai departe. Ne dăm repede seama că este o muncă de Sisif și încercăm altceva...

Soluția I:

Ideea salvatoare este de a observa că porumbelul se află în zbor, cu viteză constantă v_p , atâta timp cât se află în mișcare trenul (cu viteza v_t). Cum timpul (t) de deplasare al trenului este ușor de aflat:

$$t = \frac{AB}{v_t}$$

deducem (din relația că distanța este produsul dintre viteză și timp) că distanța totală parcursă de porumbel este:

$$d_p = v_p \cdot t = v_p \cdot \frac{AB}{v_t} = \frac{v_p}{v_t} \cdot AB \quad (1)$$

Și totuși...

Soluția II:

Notând cu $A_1, A_2, \dots, A_n, \dots$ punctele de întâlnire ale porumbelului cu trenul și $a_1=A_1B, a_2=A_2B, \dots, a_n=A_nB, \dots$, ne gândim dacă nu cumva există o relație între aceste distanțe - ce apar în calcularea distanței totale parcurse de porumbel și care să ușureze acest demers.

Observăm astfel că la întâlnirea din punctul A_n , după timpul t_n , trenul parcurge distanța

$$d_{t,n} = v_t \cdot t_n = AA_n = AB - a_n \quad (2)$$

iar porumbelul parcurge distanța:

$$d_{p,n} = v_p \cdot t_n = (AB + BA_1) + (A_1B + BA_2) + \dots + (A_{n-1}B + BA_n) = AB + 2 \cdot (a_1 + a_2 + \dots + a_{n-1}) + a_n \quad (3)$$

Împărțind relațiile (2) și (3), avem:

$$\frac{v_t}{v_p} = \frac{AB - a_n}{AB + 2 \cdot (a_1 + a_2 + \dots + a_{n-1}) + a_n}$$

Aplicând proporții derivate, relația de mai sus devine:

$$\frac{v_p - v_t}{v_p + v_t} = \frac{2 \cdot (a_1 + a_2 + \dots + a_n)}{2 \cdot (AB + a_1 + a_2 + \dots + a_{n-1})} \quad (4)$$

Notând $\frac{v_p - v_t}{v_p + v_t} = q, (0 < q < 1)$

și $a_1 + a_2 + \dots + a_n = s_n$, relația (4) se rescrie sub forma: $s_n = q \cdot s_{n-1} + q \cdot AB$ care împărțită la q^n devine:

$$\frac{s_n}{q^n} - \frac{s_{n-1}}{q^{n-1}} = \frac{AB}{q^{n-1}} \quad (5)$$

Scriind analog:

$$\frac{s_{n-1}}{q^{n-1}} - \frac{s_{n-2}}{q^{n-2}} = \frac{AB}{q^{n-2}}$$

.....

$$\frac{s_2}{q^2} - \frac{s_1}{q} = \frac{AB}{q}$$

și adunând relațiile obținem:

$$\frac{s_n}{q^n} - \frac{s_1}{q} = AB \cdot \left(\frac{1}{q} + \frac{1}{q^2} + \dots + \frac{1}{q^{n-1}} \right)$$

Suma distanțelor $a_1 + a_2 + \dots + a_n = s_n$ devine:

$$s_n = s_1 \cdot q^{n-1} + AB \cdot q^n \cdot \left(\frac{1}{q} + \frac{1}{q^2} + \dots + \frac{1}{q^{n-1}} \right) = s_1 \cdot q^{n-1} + AB \cdot (q + q^2 + \dots + q^{n-1})$$

$$s_n = s_1 \cdot q^{n-1} + AB \cdot \frac{q - q^n}{1 - q} = a_1 \cdot q^{n-1} + AB \cdot \frac{q - q^n}{1 - q} \quad (6)$$

Pentru $n-1$, relația (6) devine:

$$s_{n-1} = s_1 \cdot q^{n-2} + AB \cdot \frac{q - q^{n-1}}{1 - q} = a_1 \cdot q^{n-2} + AB \cdot \frac{q - q^{n-1}}{1 - q} \quad (7)$$

Distanța $a_n = s_n - s_{n-1}$ devine egală, conform relațiilor (6) și (7) și ținând cont că $s_1 = a_1$:

$$a_n = s_n - s_{n-1} = a_1(q^{n-1} - q^{n-2}) + AB \cdot \frac{q^{n-1} - q^n}{1 - q} =$$

$$= a_1 \cdot (q - 1) \cdot q^{n-2} + AB \cdot q^{n-1}$$

$$a_n = [AB \cdot q + a_1 \cdot (q - 1)] \cdot q^{n-2} \quad (8)$$

Făcând $n=1$ în relația (8), obținem:

$$a_1 = [AB \cdot q + a_1 \cdot (q - 1)] \cdot q^{1-2} = \frac{AB \cdot q + a_1 \cdot (q - 1)}{q}$$

$$a_1 \cdot q = a_1 \cdot q - a_1 + AB \cdot q$$

$$a_1 = AB \cdot q$$

Înlocuind relația (9) în (8), deducem:

$$a_n = [AB \cdot q + a_1 \cdot (q - 1)] \cdot q^{n-2} = AB \cdot q^n$$

Distanțele $a_1 = AB \cdot q, a_2 = AB \cdot q^2, \dots,$

$a_n = AB \cdot q^n \dots$ sunt în progresie geometric, cu rația subunitară $q = \frac{v_p - v_t}{v_p + v_t}$

Revenind la porumbel, distanța totală parcursă de acesta este:

$$d_p = (AB + BA_1) + (A_1B + BA_2) + \dots + (A_{n-1} + BA_n) + \dots$$

$$d_p = (AB + a_1) + (a_1 + a_2) + \dots + (a_{n-1} + a_n) + \dots$$

$$d_p = (AB + AB \cdot q) + (AB \cdot q + AB \cdot q^2) + \dots$$

$$+ (AB \cdot q^{n-1} + AB \cdot q^n) + \dots$$

$$d_p = AB \cdot (1 + q) \cdot (1 + q + q^2 + \dots + q^n + \dots)$$

Pentru n foarte mare, deoarece q este subunitar, obținem:

$$d_p = AB \cdot (1 + q) \cdot \frac{1}{1 - q} = AB \cdot \frac{1 + \frac{v_p - v_t}{v_p + v_t}}{1 - \frac{v_p - v_t}{v_p + v_t}} = AB \cdot \frac{v_p}{v_t}$$

Regăsim (total altfel) relația (1) oferită de prima soluție.

Bibliografie:

Gurgui, D., *Probleme de mișcare: probleme de aritmetică pentru părinți și copii*, Editura Sitech, Craiova, 2010;

Mortici, C., *O problemă elementară tratată neelementar*, Revista de matematică "Minus... face diferența!", nr. 2/2009, Editura Minus, Târgoviște

CORPURI CEREȘTI CARE POARTĂ NUME ROMÂNEȘTI

Prof. Dr. Viorica CHIORAN, Colegiul Economic „Pintea Viteazul” Cavnic, Jud. Maramureș

Prof. Florinela MICU, Redacția revistei de fizică „Evrika!” Brăila

Motto: „Dumnezeu l-a făcut pe om vertical, pentru ca acesta să poată vedea cerul pe care Dumnezeu împrăștie pumni de stele, așa cum un țăran își însămânțează primăvara ogorul”.

Circumstanțele în care au apărut numele românești pe corpurile cerești din Sistemul nostru solar au fost precizate de astronomul Magda Stavinschi, fost director la Institutul Astronomic al Academiei Române: *"Este vorba despre o nomenclatură stabilită de Uniunea Astronomică Internațională în care se încearcă să fie consacrați nu numai pe Pământ ci și în Univers personalitățile cele mai mari din lume*[1]. Corpurile cerești pot purta numele unor oameni care au avut o contribuție importantă în artă știință, muzică, literatură. Formațiunile de pe planete poartă numele personalităților decedate (cu cel puțin 50 de ani în urmă), asteroizii poartă și nume de persoane în viață, iar cometele poartă numele descoperitorilor lor.

Se cunosc 13 nume românești (12 bărbați și o femeie) care au botezat locuri pe planetele Mercur, Venus și Marte și pe Lună (11 dintre ele sunt cratere, 1 este lanț muntos, iar 1 este o vale), de asemenea 27 de asteroizi poartă numele unor români, alți 6 asteroizi au fost botezați cu toponime românești, iar 3 comete poartă numele unor români [2].

a) Nume românești pe Lună

- Primul nume românesc din spațiu „**Montes Carpatius**” a fost atribuit lanțului muntos de pe Lună în anul 1961. Munții Carpații de pe Terra nu sunt situați numai în România, doar două treimi din aceștia se află pe teritoriul

românesc, însă numele "Carpați" provine de la "carpi", numele tribului antic al geto-dacilor,

strămoși ai românilor. Chiar dacă Munții Carpați de pe Terra străbat mai multe țări (Germania, Cehia, Slovacia, Polonia, Ungaria, Ucraina, Serbia și România), putem considera că aceasta este o altă regiune "românească" de pe Lună [1]. Montes Carpatius formează marginea de sud a unui gigant bazin lunar: Mare Imbrium. Se întâlnesc vârfuri muntoase, cel mai înalt având 2400 m. Vârfurile sunt separate de văi ce s-au format în urma scurgerilor de lavă. Câteva cratere mari s-au format

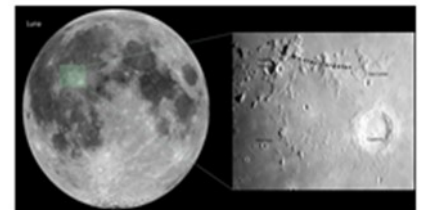


Fig.1 Lanțul „Montes Carpatius” pe Luna

chiar în munți, în urma căderilor unor meteoriți. Aproape de Montes Carpatius se află craterul Copernic. Se estimează că acești munți s-au format acum 3,5 miliarde de ani.

- Primul nume de savant român a fost atribuit unui corp ceresc în anul 1970, în memoria matematicianului și astronomului **Spiru Haret**

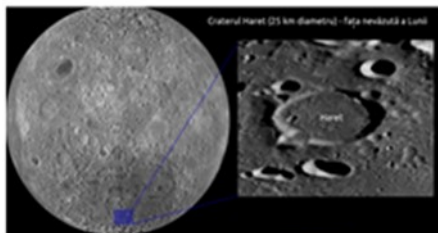


Fig. 2 Craterul „Haret” pe Luna

(1852-1912).

Numele „Haret” a fost acordat unui crater cu diametrul de 29 km, care se află în emisfera ce nu se poate

vedea de pe Terra, aproape de polul sud al Lunii. Craterul Haret se află el însuși într-un crater gigant numit „Aitken” aproape de centrul lui Aitken la adâncimea de 7 km față de nivelul mediu al Lunii. În vecinătatea craterului Haret se află zeci de cratere mari ce nu au nume. Poate în viitor unele dintre acestea vor purta nume românești. Cercetătorul Spiru Haret și-a dat o teză de doctorat în astronomie, în mecanică cerească, la Sorbonna, denumită "Asupra invariabilității axelor mari ale planetelor". Rezultatele cercetărilor lui au fost apreciate la nivel mondial. A fost poate cel mai important ministru al educației pe care l-au avut românii și în această calitate a emis decretul pentru înființarea Observatorului Astronomic din București (Institutul Astronomic al Academiei Române).

b) Nume românești pe planeta Venus

- Pe planeta *Venus* se află un crater cu diametru de 32 de km, în emisfera sudică a

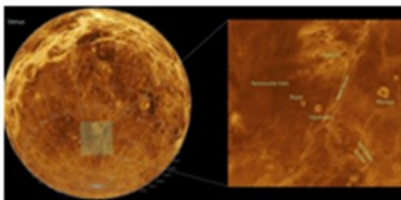


Fig. 3 Craterul „Văcărescu” pe Venus

planetei, care poartă numele poetei **Elena Văcărescu** (1864-1947). Craterul a primit acest nume în 1994, și se află în Nsomeka

Planitia, la marginea unui lanț muntos numit Saule Dorsa. Elena Văcărescu a fost prima femeie-ambasadoare din România, a participat, în 1919, la Conferința de Pace de la Paris, în delegația condusă

de Gheorghe Tătărescu. Fiind un model de femeie excepțională, inteligentă, iubitoare de țară și admirată de

contemporani, a fost de două ori laureată a Academiei Franceze.-Un alt nume este

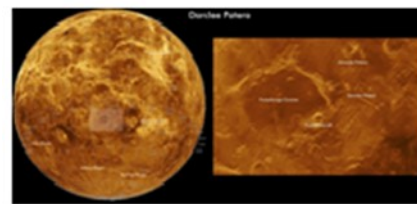


Fig. 4 Craterul „Darclée” pe Venus

„Darclée” după

soprana Hariclea

Darclée (1860-1939). Acesta este dat unei formațiuni vulcanice, numită „patera”, cu un diametru de 15 km, situată la coordonatele 37,4° latitudine sudică și 263,8° longitudine. Numele a fost aprobat în 2003.

- Câteva cratere au primit nume proprii feminine, printre care și **Irinuca, Natalia, Ștefania, Veta, Zina și Esterica**, nume evident românești.

c) Nume românești pe planeta Mercur

- Numele „**Eminescu**” a fost atribuit mai întâi unui asteroid cu numărul 9495, descoperit în anul 1971, odată cu asteroizii ce poartă numele lui Brâncuși și Enescu, la Observatorul de la Palomar. Asteroidul

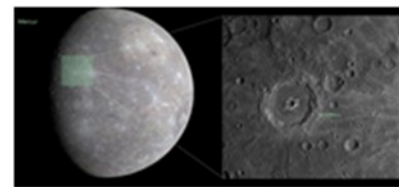


Fig. 5 Craterul „Eminescu” pe Mercur

Eminescu are un diametru care nu depășește 6 km, este situat la distanță medie de 250.000.000 km de Pământ, se poate apropia la "numai" 140.000.000 km și face o rotație completă în jurul Soarelui odată la 3,23 ani. Asteroidul cu numele poetului se află printre miile de stele care i-au hrănit imaginația, spiritul și cugetarea, astfel încât "a văzut cu ochii minții începutul lumii dar și sfârșitul ei, cerurile de stele și frumusețea dureroasă a unui Univers pe care numai lumina îl poate încălzi, a fost pătruns de frigul nemuritorului Luceafăr și a trăit drama timpului care ne subjugă. Universul cu toate tainele sale, imaginile stelare și lumina au avut un loc special în poezia sa filozofică [3]. Numele lui **Mihai Eminescu** a mai fost atribuit, în aprilie 2008, unui crater cu diametrul de 125 km, care s-a format mai recent decât restul craterelor de pe *Mercur*. În jurul acestuia, lanțuri de cratere mai mici sunt formate de fragmentele desprinse din asteroidul ce a produs

craterul și de materia expulzată la impact. În partea centrală a craterului Eminescu se observă un lanț muntos circular a cărui culoare este diferită de cea a materialului din crater.

d) Nume românești pe planeta Marte

Pe planeta roșie există nume de origine românească: valea Rhabon, craterele Iazu și Batoș.

- **Valea Rhabon** este numele antic al râului Jiu.

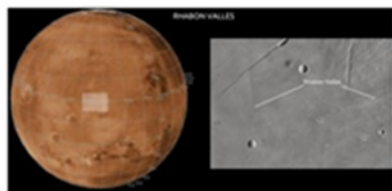


Fig. 6, „Valea Rhabon” pe Marte

Pe Marte un tub prin care a curs lava a primit acest nume. Acesta se află între Ascreus Mons și Uranus Mons și are o lungime de 246 km.

- Craterul **Iazu** are un diametru de 6,83 km; se află la sud de craterul Endeavour în Meridiani Planum și este înconjurat de rămășițele rezultate în urma impactului care a dus la apariția sa. Există două localități Iazu: una în județul Prahova, alta în Ialomița și încă nu am aflat care dintre ele este sursa numelui marțian.

- Craterul **Batoș** are un diametru de 17,2 km, se află într-o regiune unde apa a curs acum 3-4 miliarde de ani. Regiunea se numește „Chryse Planitia,” și este străbătută de vechi albiile de râuri numite acum „Valles”.

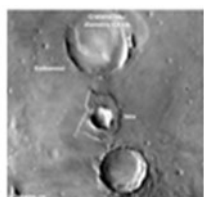


Fig.7 Craterul Iazu



Fig.8 Craterul Batoș

Craterul Batoș se află la sud de craterul Libertad și la vest de Tiu Valles. În județul Târgu Mureș există comuna Batoș, aceasta fiind probabil sursa numelui craterului marțian.

e) Nume românești date unor comete

- Numele „**Daimaca**” a fost atribuit cometelor descoperite în anul 1943. **Victor Daimaca** s-a născut la Drobeta Turnu Severin în 1892, a fost profesor de matematică la un liceu în Târgu Jiu și este singurul român care a descoperit comete. Cu un binoclu, la 3 septembrie 1943, a observat o cometă nouă la limita dintre constelațiile Lynx și Ursa Major. A fost înregistrată la Centrul Internațional de la Copenhaga sub denumirea de cometă Daimaca 1943 R1. Ulterior și alți astronomi au observa

cometa, confirmând descoperirea lui Daimaca. La mai puțin de 4 luni de la prima descoperire, la 16 decembrie 1943, Daimaca a găsit o a doua cometă, în regiunea sudică a constelației Vărsătorului, însă aceasta a fost descoperită concomitent și de astronomii Van Gent și Peltier, fapt pentru care s-a numit van Gent-Peltier-Daimaca 1943 W1.

f) Nume românești date unor asteroizi

- Numele „**Brâncuș**” a fost atribuit unui *asteroid* descoperit în anul 1971 la Observatorul de la Palomar (SUA). Asteroidul face o rotație în jurul Soarelui odată la 3,16 ani și se poate apropia la 100.000.00 km de Pământ. Diametrul său este estimat între 4-9 km. Sculptorul român **Constantin Brâncuși** „a dăltuit infinitul în lemn și piatră, l-a condensat în esențele crescute din pământ, l-a făcut zbor, tăcere și sărut tinzând spre cer, spre etern. Dorul sfâșietor de un *acasă*, care poate fi într-un sat românesc sau într-un colț de galaxie, l-a făcut să se întâlnească cu stelele și să le dea și un nume românesc, nume ce a revoluționat arta prin setea de esențe, prin dorința de a ajunge la miezul lumii și a-l înfățișa gol, pur și strălucitor.

- Numele „**Enescu**” a fost atribuit unui *asteroid* cu numărul 9493, descoperit în anul 1971 la Observatorul de la Palomar. Situat la peste 250.000.000 km depărtare, asteroidul Enescu are până în 9 km diametru. Compozitorul român **George Enescu** a coborât în arcușul lui muzica sferelor care „a devenit rapsodie și simfonie a prins, în vârful baghetei sale acorduri divine, iar când Dumnezeu începe să cânte, se nasc stele. „Asteroidul Enescu își cântă muzica pentru eternitate alături de asteroizii: Verdi, Wagner, Vivaldi, Strauss, Chopin, alte stele cântătoare”.

- Numele „**Sanduleak**” a fost atribuit unui *asteroid* cu numărul 9403, descoperit în anul 1994. Asteroidul are un diametru de maxim 15 km, se află la o depărtare medie de 300.000.000 km de Pământ, iar un an pe acest asteroid durează 4 ani pământeni.

- Totodată, numele „**Sanduleak**” a fost atribuit Stelei albastre cu numărul 69202 care a dat naștere unei supernove apărută în Norul Mare al lui Magelan și observată în luna februarie a anului 1987 de către astronomul american de origine română **Nicolae Sanduleak**. În galaxia noastră, fenomenul supernovelor se întâmplă o dată la 300 de ani, iar ultima supernovă fusese observată în 1604 și

studiată de Kepler. Nicholas Sanduleak (1933-1990) s-a născut în Statele Unite din părinți români și a fost un astronom de marcă ce s-a ocupat cu studiul stelelor foarte masive și luminoase din emisfera sudică, de catalogarea stelelor din sudul Căii Lactee și de Norii lui Magellan. Steaua lui albastră și supernova căreia i-a dat naștere continuă și azi să îi contrarieze pe astronomi, căci se știa, până la descoperirea lui Sanduleak, că supernovele se nasc numai din stele roșii, iar steaua sa era albastră.

- Numele „**Pârvulesco**” a fost atribuit, în anul 1994 unui asteroid cu numărul 2331, descoperit în 1936 de către astronomul Delporte în Belgia. Asteroidul are un diametru situat între 11 km și 24 km, face o rotație în jurul Soarelui odată la 3,78 ani, se poate apropia de Pământ până la 140.000.000 km. **Constantin Pârvulescu** (1890-1945) s-a născut la Ploiești, a fost directorul Observatorului astronomic din Cluj Napoca (1941-1945) și precum și profesor de astronomie la universitățile din Cernăuți, București, Cluj și Timișoara. Ca astronom a studiat glaxiile, stelele binare și roiurile globulare obținând rezultate remarcabile pe plan mondial.

- Numele „**Oberth**” a fost atribuit unui *asteroid* cu numărul 9253, descoperit în 1971 la Observatorul Palomar. Cu un diametru de maxim 6 km, asteroidul Oberth se află la distanța medie de 150.000.000 km de Terra. Numele „**Oberth**” a fost atribuit și unui *crater* de pe Lună, în onoarea genialului inventator transilvănean. **Hermann Oberth** (1894-1989) este considerat fondatorul astronauticii și inventatorul rachetei, alături de rusul Konstantin Tsiolkovsky și americanul Robert Goddard.

- Numele „**Grebenikov**” a fost atribuit unui *asteroid* cu numărul 4268 descoperit în anul 1972 în Rusia. Asteroidul are un diametru între 5 km și 12 km și face o rotație în jurul Soarelui în 4,28 ani. **Eugeniu Grebenikov** este un astronom de origine română, s-a născut în Slobozia Mare, în Republica Moldova, în anul 1932, a urmat liceul la Cahul, iar studiile superioare le-a absolvit la Universitatea Lomonosov din Moscova. A rămas la Moscova definitiv și a avut contribuții importante în domeniul mecanicii cerești.

- Numele „**Donici**” a fost atribuit unui *asteroid* cu numărul 9494 descoperit în anul 1971. **Nicolae Donici** (1875-1957) s-a născut în Basarabia, la Dubăsarii Vechi, și este considerat primul

astrofizician român. A fost unul dintre membrii fondatori ai Uniunii Astronomice Internaționale și primul reprezentant al României în acest for. S-a ocupat cu studiul Soarelui, observând șase eclipse totale.

- Numele „**Dragesco**” a fost atribuit unui *asteroid* cu numărul 12498 descoperit în anul 1998. **Jean Dragesco** s-a născut în anul 1920 la Cluj Napoca, iar în anul 1941 a părăsit România și s-a stabilit în Franța. Este cunoscut ca biolog dar și ca astronom amator deoarece sunt bine cunoscute în întreaga lume lucrările sale din domeniul fotografiei astronomice.

- Numele „**Birlan**” a fost atribuit unui *asteroid* cu numărul 10034, descoperit în anul 1981 de către astronomul Ed Bowellat de la Observatorul Lowell. Este cel mai tânăr nume românesc pe cer. **Mirel Birlan** s-a născut într-o comună din Giurgiu în 1963, a urmat liceul în Giurgiu și a absolvit Facultatea de fizică a Universității București în anul 1986. A obținut un doctorat în fizică la București în anul 1998 și, în paralel, un altul în astronomie la Paris. Mirel Birlan este cercetător la Observatorul Paris-Meudon, lucrează la Institutul de Mecanică Cerească și Calculul Efemeridelor din Paris, studiază dinamica corpurilor mici din Sistemul solar.

g) *Asteroizi cu denumiri de locuri românești*

- Asteroidul „**Danubia**” (1381), descoperit în anul 1930 de către E. F. Skvortsov la Simeis, are diametrul între 10-20 km, depărtarea medie de Soare este de 372.349.616 km, perioada de revoluție în jurul Soarelui de 3,93 ani.

- Asteroidul „**România**” (7986), descoperit în anul 1981 de către Bus, S. J. la Siding Spring, are diametrul între 3-6 km, depărtarea medie de Soare este de 316.221.150 km, perioada de revoluție în jurul Soarelui de 3,07 ani. Numele acordat în 2012 la propunerea lui Mirel Birlan (Observatorul din Paris) și Richard Binzel (Massachusetts Institute of Technology) [4].

- Asteroidul „**Salonta**” (1436), descoperit în anul 1936 de către G. Kulin la Budapesta, are diametrul între 20-40 km, depărtarea medie de Soare este de 470.635.009 km, perioada de revoluție în jurul Soarelui de 5,58 ani.

- Asteroidul „**Transylvania**” (1537), descoperit în anul 1940 de către G. Strommer la Budapesta,

are diametrul între 8-15 km, depărtarea medie de Soare este de 455.960.283 km, perioada de revoluție în jurul Soarelui de 5,32 ani.

- Asteroidul „**Banat**” (21663), descoperit în anul 1999 la Observatorul Starkenburg din Heppenheim, are diametrul între 4-10 km, depărtarea medie de Soare este de 456.533.946 km perioada de revoluție în jurul Soarelui de 5,33 ani.

Asteroidul „**Piatra Neamț**” (100897), descoperit în anul 1998 de către Alfredo Caronia care acum locuiește în Piatra Neamț și Tesi, L. la San Marcellor, Italia, are diametrul între 1-2 km, depărtarea medie de Soare este de 325.227.922 km, perioada de revoluție în jurul Soarelui de 3,21 ani. Numele acordat în 2010 la propunerea lui Alfredo Caronia.

Poate sunt nedrept de puține nume românești date corpurilor cerești, dacă ne gândim că numai numărul asteroizilor identificați până acum este mai mare de 150.000. Dintre acești români "stăpâni" de astre, doar patru au trăit și și-au sfârșit viața în România: Mihai Eminescu, Spiru Haret, Daimaca și Pârvulescu. Dintre ceilalți: Brâncuși, Enescu, Elena Văcărescu, Jean Drăgescu și Mirel Birlean au ales

Franța, Grebenikov și Donici au trăit în Uniunea Sovietică, Sanduleak în SUA, iar Oberth în Germania. Ca într-un blestem, valorile românești s-au risipit mereu, deși uneori s-au împlinit tocmai plecând de pe pământul strămoșesc.

Omul, încercând să înțeleagă în ce constă nemurirea, privește cerul înstelat al nopții, ascultă muzica sferelor, este copleșit de măreția și frumusețea Universului și se integrează în acest univers acceptând că și el este alcătuit din praf de stele și el este scaldat în Lumina care călătorește de pretutindeni spre nicăieri, dând culoare întunericului, dând căldura nopții, dând viață lumii”

Bibliografie

- [1]. Magda Stavinschi- *Nume românești pe bolta cerească*, Radio România Internațional, Enciclopedia RRI, 17 -02 – 2019.
- [2]. Adrian Șonka- *Nume românești pe cer-* Observatorul Astronomic „Amiral Vasile Urseanu”, București, 14-Jun-2021
- [3]. Aurora Petan- *Cei 13 romani care au botezat cerul* Formula AS, Nr.767. anul 2007, Nr. 1385 , 27.09.2019 - 03.10.2019
- [4]. Adrian Șonka - Două noi nume românești pe cer- <https://sonkab.com/2012/05/21/doua-noi-nume-romanesti-pe-cer/> 21 mai 2012.

VICTOR ANESTIN (1875–1918) ȘI OPERA SA ȘTIINȚIFICO-FANTASTICĂ

*Iulia MALCOCI, doctor în științe fizico-matematice,
Republica Moldova*

Despre Victor Anestin am mai scris un material care a fost expedit pentru a fi prezentat în cadrul lucrărilor Colocviului Internațional de Fizică „Evrîka!-Cygnus” – 2020 (ediția a XXVI-a), desfășurarea Colocviului a fost însă împiedicată de molima abătută asupra omenirii. Lucrarea a văzut lumina zilei, fiind publicată în Revista Cygnus¹. Ideea de a citi opera științifico-fantastică a astronomului amator o purtam în gând de ceva timp, însă negăsind în vânzare cărțile și fiind limitată în timp tot se amâna realizarea visului. Orice lucru rău are, totuși, și unele părți bune. Astfel, circulația fiind limitată din cauza pandemiei, am mers la bibliotecă.

Prima lucrare citită² nu a făcut decât să-mi trezească zâmbete, desigur din cauza elementelor

fantastice. Treptat atenția mi-a fost atrasă de unele fraze, sensul cărora era departe de a fi fantastic. La pagina 62 fraza „*Știința ce posedăm a ajuns, în adevăr, foarte departe, ea nu e însă răspândită la toată populațiunea, fiindcă inteligențele nu sunt egale, urmează a se da fiecăruia atâtea cunoștințe câte are nevoie*” m-a oprit din citit, făcându-mă să o recitesc. De fapt acest gând mi-a întărit convingerile mele, dar și realitățile din învățământul nostru: învățământul primar și gimnazial este la fel pentru toți copiii, iar cel liceal se desfășoară după capacitățile și interesele elevilor, ținându-se cont și de vârstă, deci de faptul că la absolvire liceenii nu devin specialiști. Indiferent de rezultatele la învățământul gimnazial elevul decide singur ce specialitate își alege sau ce profil liceal să urmeze.

1.Iulia Malcoci, Cezar-Casian Malcoci, *Victor Anestin sau istoria unui destin*, Revista de Fizică și Matematică Cygnus, ISSN 1584-403x, nr. 1 (31), 2020, pp. 5–8.

2.Victor Anestin, *În anul 4000 sau o călătorie la Venus*, Editura Dacia, Cluj-Napoca, 1986

La orice treaptă de învățământ materia de studiu trebuie să fie logic dozată.

La aceeași pagină citim: „*Prin secolele al XIX-lea și al XX-lea se obișnuia să se recruteze din toate clasele societății copii cărora li se vâra cu de-a sila în creier tot felul de științe și rezultatul era că unii învățau ca o mașină tot ceea ce li se spunea, lucru care nu avea nici o consecință rea, dar nici bună, știința fiind pentru aceștia un mijloc de a ajunge la un scop, pentru formarea unei cariere. Alții, mai inteligenți, înțelegând din științe Cosmosul, pricepând vanitatea vieții și a lumii față de splendorile eterne ce-i înconjurau și de infinitul ce-i cuprindea din toate părțile ca un imens voal negru, rămâneau pentru tot restul vieții lor într-o impasibilitate și neactivitate continuă*”. Aici se impune una din concluziile precedente: la orice treaptă de învățământ materia de studiu trebuie să fie logic dozată. Și poate nu întâmplător Astronomia se predă în clasa a XII-a. Se ține cont neapărat și de vârsta elevului.

Iată cum descrie V. Anestin posibilitatea de a ajunge pe Venus: „*După discuțiuni foarte animate care au durat timp de mai multe zile, s-a hotărât în sfârșit punerea în aplicare a unui aparat mînat de puterea electricității. Pe Pământ chiar, ne servim, pentru a ne duce în locuri mai depărtate, tot de astfel de aparate, dar acela cu care voim a întreprinde călătoria noastră interplanetară va suferi o transformare radicală*” (p. 64). Ceva asemănător cu romanul științifico-fantastic al scriitorului rus. A. N. Tolstoi *Hiperboloidul inginerului Garin* scris în 1926–1927. Deci la începutul sec. XX ideea mașinilor electrice persista în imaginea oamenilor. Abia peste circa un veac a devenit realitate o astfel de prezicere privind automobilele electrice³. Interesantă este prezicerea vitezei cu care ar zbura aparatul spre Venus: „*Călătorind cu o iuțelă de 300 km/s vom fi peste 21 minute și 20 secunde dincolo de orbita Lunei, iar peste 37 ore 13 secunde vom ajunge la Venus*”⁴

(p. 66).

Tot în acest roman *În anul 4000 sau o călătorie pe Venus* autorul dă o explicație privitor la faptul că venusienii sunt fericiți: „*Ei nu simt trebuința de repaus, căci cele mai multe organe care simt nevoia de liniște la un pământean lipsesc cu totul venusienilor. Singurul lor repaus e acela de a sta la un loc câteva minute, necugetând la nimic.*

Religiunea lor? Nu aveau nici una.

Morala lor? Nu aveau nici un codice de morală.

Nu aveau nici maxime nici sfaturi care să circule din gură în gură asupra acestui subiect, Nu se vătămau însă niciodată unii pe alții, averea nu puteau să-și răpească deoarece nu aveau nici unul nimic, demnități nu existau pentru a se naște ambiția. Femeile neexistând, nu exista nici un sentiment de iubire, dar nici de ură și gelozie” (p. 94). Se mai spune că pe Venus nu existau continente sau țări, nu se duceau războaie, orașele erau în formă de cerc, iar străzile reprezentau raze ale cercului.

În cel de al doilea roman al său *O tragedie cerească* V. Anestin, la fel, vorbește despre fericirea venusienilor, dar și despre nefericirea pământenilor. Ambele romane dar și povestirile sale sunt incluse în același volum^[2]. Astfel, cităm: „*Și omenirea de pe Venus era fericită. Cum planeta era guvernată de învățați, cum nu mai exista clasa politicianilor veșnic flămânzi și arțăgoși, venusienii nu mai știau ce înseamnă lupta politică. Fiecare era dator să muncească și trântori nu mai existau*” (p. 156).

În lucrare se menționează și despre descoperirile științifice ale venusienilor: „*E vorba despre una din cele mai mari descoperiri: perfecționarea telegrafiei fără fir, cu ajutorul căreia se va putea rezolva chestiunea comunicărilor interplanetare*”⁵ (p. 161.); „*Aeroplane nenumărate spintecau aerul, sute de asemenea vapoare aeriene îndreptându-se în largul mării. Automobilele electrice alergau cu iuțeli nebune pe aleile destinate lor, iar pe aleile destinate pietonilor mii și mii de copii, însoțiți de*

3. Primul cărucior electric a fost construit de inventatorul scoțian Robert Anderson în Aberdeen în anii 1832–1839. Căruciorul a fost alimentat de celule de alimentare primară care nu se reîncarcă. Un vehicul electric cu baterii, dezvoltat de Boeing și General Motors a fost utilizat de astronauții din Programul Apollo pe Lună (Lunar Roving Vehicle) în 1969. Deși General Motors a construit și lansat pe piață între anii 1996–1999 primul automobil electric modern, EV1 a fost retras de pe piață și reciclat, la presiunea companiilor petroliere și a argumentației unei presupuse lipse de cerere de pe piață. Astfel, anul 2008 reprezintă de fapt începutul erei autovehiculului de serie în totalitate cu alimentare electrică. Este anul în care s-au lansat pe piață diverse concepte de acumulatori cu un randament relativ ridicat și un preț accesibil.

4. De menționat că astăzi se știe: viteza minimă de plasare a unui satelit pe orbită (prima viteză cosmică) este de 7,9 km/s, traiectoria satelitului fiind închisă până la viteza de 11,2 km/s (a doua viteză cosmică), când traiectoria satelitului devine o hiperbolă, iar corpul părăsește orbita Pământului.

părinții lor, umpleau cerul cu țipetele lor vesele” (p. 162).

Dar iată ce au spus venusienii despre locuitorii Terrei: *„Pământenii pot să transforme elementele, reușind să facă aur și din plumbul cel vulgar. Numărul învățaților lor e enorm față de al nostru (al venusienilor n.n.), dar nu învățații conduc statele, ci o anume clasă, aceia care la noi populează câteva orașe izolate de civilizația noastră și cărora noi le zicem în batjocură „politicieni”. Pământenii sunt însă sub sclavia acestor nepricepuți” (p. 188).* Comentariile aici sunt de prisos. Urmează: *„Milionarii (autorul nu știa pe timpul său de miliardari n.n.) pământeni au oferit învățaților comori fără seamăn, dacă îi pot face să părăsească planeta, să emigreze la noi (la venusieni n.n.). Bineînțeles, astronomii au refuzat: întâi, fiindcă nu ar avea ce să facă cu acele bogății, care în curând nu vor mai prețui nimic; al doilea, fiindcă nu au găsit încă mijlocul de a putea să vie până la noi (la venusieni n.n.)” p. 188.* Dar miliardarii și politicienii noștri au nevoie de învățați? Mulți de aceștia găsim în parlamente, guverne ...

Iată cum descrie V. Anestin pământenii cuprinși de groază în fața pericolului ce venea peste ei: *„Creiere ce nu funcționaseră niciodată, ființe omenști care nu văzuseră în viață decât arta de a mânca, arta de a bea, arta de a se reproduce, arta de a petrece, arta de a goni urâtul – acum făceau cele mai uriașe eforturi pentru a reflecta asupra marelui pericol ce amenința Pământul întreg” (p. 192); „Toate ramurile științei aveau reprezentanții lor care se îngrijeau ca rezultatele științei ce profesau să treacă pe Venus. Alții făceau istoricul acelor științe, transmițând venusienilor viața și descoperirile eroilor științei pământene. Istoria glorioșilor călăi nu privea știința: nu se pomenea deci nici de Cezar, nici de Napoleon, nici de cei care urmaseră lor în încălcata istorie a omenirii pământene” (p. 194).* De aici reiese că personajele negative nu ar trebui menționate, ci doar să rămână în arhivele istoriei. În opinia noastră interes prezintă și următorul pasaj: *„Ceea ce nu fusese în stare să*

facă nici o putere omenească, nici un geniu al omenirii pământene, făcuse groaza (sublinierea n.): adusesse egalitatea tuturor. ... Religiile care făcuseră pe oameni să se omoare, să se arză sau cel puțin să se urască; bogățiile care dăduseră unor privilegiați dreptul de a îngenunchea pe cei slabi; inteligența care pusese o prăpastie între reprezentanții ei și aceea a prostiei – nimic din toate aceste motive de ură, de dușmănie, nu mai exista. Albi și negri, bogați și săraci, inteligenți și proști – formau acum o turmă imensă și îngrozită. ... Numai două singure motive îi mai deșteptau din amorțeala lor: foamea și setea (sublinierea noastră, p. 196). Groaza, frica de foame și sete, de lipsuri nenumărate am putut să o urmăresc pe fețele concetățenilor mei când vorbeau de foamea organizată în Basarabia în 1946, de deportările a familii întregi în Siberia (1941, 1949 etc.), de colectivizarea forțată (1949) și mânia oamenilor în colhozuri și sovhozuri cu confiscarea averii adunate prin munca lor (pluguri, căruțe, cai etc.), dar și frica băgată de comuniști și socialiști în timpul campaniilor electorale de după 1991: *„nu veți avea gaz, lumină electrică, combustibil; va fi război, vor veni sirienii, va fi cărat cernoziomul ...”.* În continuare cităm: *„Pe vremea aceea știința nu ocupa primul Loc pe Pământ, ea făcuse progrese, se crease o industrie frumoasă, dar în România, pe atunci regat, țara era condusă de politicieni, care turmentau țara cu certurile și intrigile lor” (sublinierea n.) (p. 205).* Astăzi și în România și în Republica Moldova nu vedem același circ în parlamentele acestora? Poporul îi alege parlamentari pentru a elabora legi bune pentru societate, dar ei le fac pentru ei înșiși.

Să mai urmărim câteva afirmații ale autorului privind dezvoltarea științei pe Venus: *„Odată ce toate statele se uniseră (pe Venus n.n.), odată ce guvernarea se redusese numai la ceea ce era necesar bunului trai al omenirii, iar nu ambițiunii sau ghiftuirii unei anumite clase de oameni, – politicienii mari și mici, fuseseră goniți de pretutindeni. Era un entuziasm atât de mare, încât stăpânii de odinioară nu găseau pe nimeni să-i*

⁵Este vorba de transmiterea la distanțe mari a mesajelor textuale sau prin simboluri fără a fi nevoie de un purtător de mesaj cum au fost porumbeii sau cum este poșta clasică. Inventatorul și pictorul american Samuel Morse (1791–1872) a contribuit la inventarea unui sistem de telegraf cu un singur fir în 1938 (Alfabetul Morse), iar în 1844 realizează primul telegraf electric ce a contribuit mult la crearea sistemelor moderne de telefonie și internet utilizate în prezent.

⁶IRRD este o instituție înființată prin Legea 556/2004 cu scopul de a cerceta istoria revoluției române din 1989[1]. IRRD a fost propus spre desființare în iunie 2021, după ce Senatul a adoptat inițiativa partidelor PNL și USR-PLUS de desființare a acesteia

apere. Guvernau oameni înțelepți, guvernau învățații, dar redusese noianul de legi la cele mai însemnate, făcuseră astfel ca libertatea individului să fie cât mai mare. Îngrijeau de școli, de cultură și nu aveau nevoie de zeci și sute de mii de funcționari (sublinierea n.) care să încaseze dări (prin dări se au în vedere impozitele plătite de cetățeni n.n.), care să mențină ordinea provocând scandal. Dările și le plăteau fiecare după venitul său ce-l aveau și nu avea nimeni pe nimeni să înșele” (p. 225). Noi avem astăzi o puzderie de funcționari care duc hârtiile dintr-un birou în altul, acționează doar în baza indicațiilor primite de la șefi zilnic, nu sunt întreprinzători, nu au idei și nici propuneri proprii ...

În continuare găsim: „Fiecare cetățean venusian ajunsese conștient de drepturile și datorii lui și se putea spune că poporul se guverna singur. Învățații erau mai mult sfătuitoari înțelepți. Nu ajunsese omenirea de pe Venus la idealul organizației ei, tot se mai iveau uneori neînțelepți, dar dispăruse multe defecte și vicii sociale: dovadă era faptul că se desființaseră pușcăriile, care deveniseră nefolositoare, se desființaseră o mulțime de instituții pentru care se cheltuiau înainte sume enorme de bani, fără nici un folos real” (p. 226). Drept exemplu astăzi ne poate servi Institutul Revoluției Române din Decembrie 1989 (prescurtat IRRD)⁶. Oare va continua România și Republica Moldova să închidă atâtea instituții inutile, mai ales cele cum ar fi Curtea de Conturi de la Chișinău.

Vom încheia cu fraza: „Știau ei că fizica și chimia erau temeliiile marilor fabrici venusiene, de unde ieșeau nenumărate obiecte necesare?” (p. 228). Să ne întrebăm ce am făcut astăzi din disciplinele reale (matematică, fizică, chimie) în învățământul preuniversitar. Am redus numărul de ore până la ridicol. Și nu doar atât. Cel puțin, în Republica Moldova este necesar de schimbat din temelie modul de pregătire al cadrelor didactice. Se tot vehiculează că tinerii pedagogi pleacă din

învățământ din cauza salariilor mici. Este și aceasta o problemă, dar mulți pleacă din cauza că nu stăpânesc materia de studiu corespunzătoare. Consider că e necesar ca ministerul de resort să elaboreze planurile lecțiilor cu permisiunea ca fiecare cadru didactic să-l modifice, completeze după capacitățile proprii sau să-l realizeze în totalitate pe cel dat. Scutirea de alcătuirea planurilor ar da profesorilor mai mult timp pentru alte activități. Aceste planuri ar fi de mare folos pentru tinerii specialiști. Profesorii de matematică, de fizică, de chimie se pregătesc timp de 4–5 ani în instituțiile de învățământ superior. Totuși, în rândul acestora întâlnim persoane care nu prea au mari succese. De exemplu în Republica Moldova aleg fizica la BAC un număr extrem de mic de absolvenți. Bine ar fi dacă guvernele noastre ar conștientiza că industria unei țări se ține pe matematicieni, fizicieni, chimiști, informaticieni, ingineri de performanță cu o pregătire bună de pe băncile liceelor și nici de cum prin disciplinele predate de profesorii care timp de 2–3 luni ascultă niște cursuri de perfecționare. În concluzie aș dori să spun că opera lui V. Anestin mi-a amintit de profesorii mei atât de la Gimnaziul Schineni (1957–1965, pe atunci școala medie incompletă de 8 ani), cât și de la Școala Medie Moldovenească nr. 1 din orașul Soroca (1965). Printre demonstrarea teoremelor, aplicarea legilor din fizică și chimie, analiza operelor literare, geografia țărilor lumii ne ziceau câte o frază de tipul celor citate din opera științifico-fantastică a lui Victor Anestin. Astfel nu doar ne-au învățat, ci și ne-au educat, iar cuvintele „a învăța” și „a educa” nu sunt sinonime. Totodată, menționez că nu se poate de introdus în învățământul preuniversitar discipline de studiu obligatorii, dacă nu sunt manuale și cadre didactice bine pregătite. Mai ales, nu se pot modifica planurile de învățământ la fiecare cinci ani pentru a scrie noi manuale sau a le ciopârți pe cele anterioare.

Prof. Victor Obreja vă întreabă Testul nr. 49

1. Sărbătorii înălțării Domnului Isus Hristos i se mai spune și Ispas. De ce?
2. La eclipsa de Soare, Pământul este între Soare și Lună ?
3. Cine a fost jucătoarea de tenis nr.1 mondial care a cedat locul Simonei Halep?



PROBLEME PROPUSE

GIMNAZIU

1. Datorită cărei proprietăți nu ne putem opri brusc, atunci când alergăm?

2. Remorcarea autoturismelor este permisă numai cu o bară metalică cu lungimea de cel puțin 4 m. De ce?

3. Se aruncă cu aceeași viteză o minge de fotbal și o cărămidă. Care din ele este mai greu de prins?

4. De ce mercurul din capilarul unui termometru medical revine în capilar atunci când îl scuturăm?

5. Care este rolul airbag-urilor cu care sunt echipate automobilele?

6. Rămâne în echilibru o balanță, cu brațele egale, pe a cărei platane se pun două pahare identice, unul plin cu apă, iar celălalt cu alcool sanitar?

R: Nu (justificați)

7. Ce volume minime trebuie să aibă două vase în care se pun mase egale $m = 0,158$ kg glicerină ($\rho_1 = 1,26$ g/cm³) și respectiv alcool ($\rho_2 = 0,79$ g/cm³)?

R: $V_1 = 125,4$ cm³; $V_2 = 200$ cm³

8. Cât cântărește un cub din sticlă ($\rho = 2,5$ g/cm³) cu latura $l = 40$ mm?

R: $m = 160$ g

9. Care este materialul din care este confecționat un paralelipiped cu dimensiunile $L = 10$ cm, $l = 4$ cm, $h = 2,5$ cm dacă el cântărește $m = 0,875$ kg?

R: $\rho = 8750$ kg/m³ (bronz)

10. Care este latura unui cub din lemn de nuc ($\rho = 660$ kg/m³) a cărui masă este $m = 82,5$ g?

R: $l = 5$ m

11. Un pahar de sticlă ($\rho_1 = 2,5$ g/cm³) conține un volum $V_2 = 200$ cm³ de apă ($\rho_2 = 1000$ g/cm³). Determinați volumul pereților paharului dacă masa lui totală este $m = 0,35$ kg.

R: $V = 60$ cm³

12. Pe platanele unei balanțe cu brațele egale se află două vase identice care conțin volume egale $V = 150$ cm³ de lichide diferite. Primul conține apă ($\rho_1 = 1$ g/cm³), iar al doilea ulei ($\rho_2 = 800$ kg/m³). Determinați pe care platan trebuie pus un corp și ce masă trebuie să aibă el pentru a echilibra balanța?

R: $m = 30$ g (pe platanul cu ulei)

13. Un vas este plin cu alcool sanitar ($\rho_1 = 800$ kg/m³). Ce masă de alcool se revarsă, dacă în vas se introduce un corp confecționat din fier ($\rho_2 = 7,8$ g/m³) având masa $m = 0,39$ kg?

R: $\Delta m = 40$ g

14. Un borcan din sticlă ($\rho_1 = 2,5$ g/m³), al cărui volum interior este $V = 840$ mL, cântărește gol $m_1 = 425$ g, iar plin cu miere $m_2 = 1643$ g. Calculați: a) volumul V_1 al materialului (sticlei); b) densitatea mierii.

R: $V_1 = 170$ cm³; $\rho_2 = 1,45$ g/cm³

15. Latura unui cub din lemn de fag ($\rho_1 = 750$ kg/m³) este $l = 5$ cm. a) Cât cântărește cubul, dacă în interior are o cavitate vidată de volum $V_0 = 25$ cm³? b) Ce masă de aur ($\rho_2 = 19,3$ g/cm³) este necesară pentru a acoperi cubul cu un strat de aur cu grosimea $h = 0,01$ mm?

R: $m = 75$ g; $m_{Au} = 2,895$ g

16. Se amestecă cinci părți apă ($\rho_1 = 1$ g/cm³) cu trei părți alcool etilic ($\rho_2 = 790$ kg/m³). a) Calculați densitatea amestecului. b) care este masa unui volum $V = 1,5$ L din amestecul obținut?

R: $\rho = 0,921$ g/cm³; $m = 1,381$ kg

17. Un amestec este obținut din combinarea a două părți alcool etilic ($\rho_1 = 790$ kg/m³) cu o parte glicerină ($\rho_2 = 1,26$ g/cm³). Cunoscând masa glicerinei $m_2 = 1,89$ kg, determinați masa alcoolului etilic din amestec și densitatea amestecului.

R: $m_1 = 2,37$ kg; $\rho = 946,66$ kg/m³

18. Într-un cilindru se amestecă un volum $V_1 = 200$ ml de apă ($\rho_1 = 1$ g/cm³) cu o masă $m_2 = 120$ g alcool sanitar ($\rho_2 = 800$ kg/m³). Din amestecul obținut se cântărește o masă $m = 150$ g. Determinați: a) densitatea amestecului; b) volumul de amestec ce este luat de cilindru.

R: $\rho = 0,914$ g/cm³; $V = 164,11$ cm³

19. Două prisme paralelipipedice cu aceleași dimensiuni $L = 8$ cm, $l = 4$ cm, $h = 8$ cm se sudează, formând un cub. Prima prismă are masa $m_1 = 691,2$ g, iar a doua densitatea $\rho_2 = 8,9$ g/cm³. Determinați: a) volumul cubului; b) masa cubului.

R: $V = 512$ cm³; $m = 9696$ kg

20. Un cub cu densitatea $\rho = 8$ g/cm³ este secționat perpendicular pe muchie obținându-se astfel două corpuri, unul de masă $m_1 = 3,2$ kg și altul de volum $V = 600$ cm³. care este masa și latura cubului?

R: $m = 8$ kg; $l = 10$ cm

Fizică, Probleme și teste de gimnaziu
Prof. Florin MĂCEȘANU

21. Se dă un triunghi dreptunghic cu unghiurile $B = 60^{\circ}$, $C = 30^{\circ}$ și ipotenuza $a = 20$ cm. Determinați: a) lungimile catetelor; b) aria triunghiului; c) ce se întâmplă cu aceste valori, dacă ipotenuza crește cu 4 cm.

$$R: c = 10 \text{ cm}; b = 17,3 \text{ cm}; c_1 = 12 \text{ cm}; \\ b_1 = 20,76 \text{ cm}$$

22. Determinați care sunt valorile unghiurilor ascuțite ale unui triunghi dreptunghic, dacă una dintre catete este egală cu jumătate din ipotenuză.

$$R: 30^{\circ} \text{ și } 60^{\circ}$$

23. Se dă un triunghi dreptunghic isoscel cu ipotenuza $a = 20$ cm. Determinați: a) mărimea catetelor; b) aria triunghiului.

$$R: b = c = 14,1 \text{ cm}; A = 200 \text{ cm}^2$$

24. Determinați următoarele arii: a) un cerc de rază $r = 1,2$ m; b) un pătrat de latură $l = 1,2$ m; c) un dreptunghi cu $l_1 = 2$ m și $l_2 = 1,2$ m.

$$R: S_1 = 4,52 \text{ cm}^2; S_2 = 1,44 \text{ cm}^2; S_3 = 2,4 \text{ cm}^2$$

25. Determinați volumul următoarelor corpuri: a) un cub de latură $l = 1,2$ m; b) o sferă de rază $r = 1,2$ m; c) un cilindru de rază $r = 0,6$ m și generatoarea $h = 1$ m; d) un con de rază $r = 0,6$ m și înălțimea $h = 1$ m.

$$R: V_1 = 1,73 \text{ m}^3; V_2 = 2,23 \text{ m}^3; V_3 = 1,13 \text{ m}^3; \\ V_4 = 0,38 \text{ m}^3$$

26. Aveți următoarele corpuri al căror volum este de 1 m^3 ; sferă, cub, cilindru, con. Determinați care dintre aceste corpuri are cea mai mică suprafață laterală.

$$R: \text{Sfera. Așa se explică forma} \\ \text{picăturilor de lichid.}$$

Prof. Emilian MICU, Brăila

27. Lumina se propagă prin sticlă cu viteza 200000 km/s . Să se calculeze indicele absolut de refracție al sticlei.

$$R: n = 1,5$$

28. Indicele absolut de refracție al apei este $n = 4/3$. Să se calculeze viteza cu care se propagă lumina prin apă.

$$R: v = 225000 \text{ km/s}$$

29. Lumina se propagă prin aer cu o viteză aproximativ egală cu cea cu care se propagă în vid. Cât se aproximează ca fiind indicele absolut de refracție al aerului?

$$R: n = 1$$

30. Indicele relativ de refracție se definește ca fiind raportul indicilor absoluți de refracție ai celor două medii ($n_{21} = n_2/n_1 = n$). Ce relație este între indicele relativ de refracție al mediului al doilea față de primul mediu și vitezele cu care se propagă lumina în cele două medii?

$$R: n_2/n_1 = v_1/v_2$$

31. Lumina se propagă prin apă cu viteza de 225000 km/s și prin sticlă cu viteza de 200000 km/s . Să se calculeze indicele relativ de refracție al sticlei față de apă și indicele relativ de refracție al apei față de sticlă.

$$R: n_s/n_a = 1,125; n_a/n_s = 0,889$$

32. Legea a II-a a refracției ne spune că: „raportul dintre sinusul unghiului de incidență și sinusul unghiului de refracție este o constantă, ce caracterizează cele două medii parcurse de raza de lumină, egală cu indici relativ de refracție al mediului al doilea față de primul: $\sin i/\sin r = n_2/n_1 = n_{21}$ ”. La trecerea razei de lumină din aer în sticlă, aceasta se aproprie sau se depărtează de normală? Dar la trecerea razei de lumină din sticlă în aer?

33. O rază de lumină trece din aer într-un mediu al cărui indice de refracție este: Să se calculeze unghiul de refracție dacă unghiul de incidență este: $i = 60^{\circ}$.

$$R: r = 30^{\circ}$$

34. O rază de lumină trece dintr-un mediu cu indicele de refracție $n = \sqrt{3}$ în aer. Să se calculeze unghiul de incidență dacă unghiul de refracție este 60° .

$$R: i = 30^{\circ}$$

35. O rază de lumină cade pe o lamă de sticlă cu fețele plan-paralele sub unghiul de incidență $i \neq 0$. Sub ce unghi (numit unghi de emergență) iese raza de lumină din lamă?

$$R: i' = i$$

36. O rază de lumină trece din aer într-un mediu cu indicele de refracție, sub un unghi de incidență $i = 45^{\circ}$. Să se calculeze unghiul dintre raza refractată și raza reflectată.

$$R: \alpha = 105^{\circ}$$

37. O rază de lumină trece dintr-un mediu în alt mediu (optic transparente) sub un unghi de incidență $i = 45^{\circ}$. Unghiul dintre raza refractată și raza reflectată este $\alpha = 105^{\circ}$. Să se calculeze indicele relativ de refracție al mediului al doilea față de primul.

$$R: n_{21} = 0,707$$

38. Pe fundul unui vas cu apă se află o oglindă plană. Pe suprafața apei din vas cade o rază de lumină care se refractă la trecerea din aer în apă, se reflectă pe oglinda plană și se refractă la trecerea din apă în aer astfel că la ieșirea în aer face un unghi de 15° cu normala. Să se calculeze unghiul de incidență sub care raza de lumină a intrat în apă.

$$R: i = 30^{\circ}$$

39. O prismă are pentru o secțiune dreaptă ABC, unghiurile $\hat{A} = 90^{\circ}$ și $B = 75^{\circ}$. În planul acestei secțiuni drepte, o rază de lumină cade pe suprafața AB sub unghiul de incidență i . Să se găsească

relația dintre indicele de refracție și unghiul de incidență dacă raza refractată face un unghi de 45° cu fața BC.

$$R: n = 2 \sin i$$

40. Să se calculeze convergența unei lentile convergente a cărei distanță focală este 25 cm.

$$R: C = 4 \text{ dioptrii}$$

41. Ce cantitate de căldură este necesară pentru a încălzi până la fierbere 200 g apă cu temperatura inițială de 20°C și a vaporiza din ea 25g ($l_v=2257,2$ kJ/kg).

$$R: Q = 123310 \text{ J}$$

Prof. Nicolae MERGEA,
Prof. Victoria MERGEA, Tg. Jiu

42. Să se calculeze cantitatea de căldură consumată pentru a transforma două kg gheață cu temperatura de -50°C în apă la temperatura 50°C ($c_{\text{gheață}} = 2090 \text{ J/kg}\cdot\text{grad}$; $l_i = 334,4 \text{ kJ/kg}$).

$$R: Q = 1295,8 \text{ kJ}$$

43. Două kg de apă cu temperatura $t_1 = 90^{\circ}\text{C}$ trebuie răcită repede până la temperatura $\theta = 15^{\circ}\text{C}$. Câtă gheață cu temperatura $t_2 = -20^{\circ}\text{C}$ este necesară pentru a face această răcire?

$$R: m = 1,428 \text{ kg}$$

44. 10 kg de plumb cu temperatura inițială de 27°C trebuie topite cu ajutorul unei lămpi cu petrol cu randamentul de 30%. Care este cantitatea de petrol consumată în acest scop ($q = 4598 \cdot 10^4 \text{ J/kg}$).

$$R: m = 42,4 \text{ g}$$

45. De pe străzi cu suprafața totală de 10000 m^2 s-a cutătat zăpada cu ajutorul aparatelor de topit zăpada. Să se calculeze ce cantitate de lemn trebuie arsă în acest scop, dacă zăpada are 20 cm grosime, densitatea 0,3 și temperatura -20°C . Puterea calorică a lemnului este de 13376 kJ/kg , iar randamentul instalației 60%.

$$R: m = 28,125 \text{ tone lemne}$$

46. Într-un calorimetru de fier cu masa de 1000 g se găsesc 1000 g apă cu temperatura inițială de 15°C . În apa din calorimetru se toarnă o cantitate de 200 g cositor topit la temperatura de 480°C . Temperatura finală devine $22,5^{\circ}\text{C}$. Să se calculeze căldura latentă specifică de topire a cositorului, căldura specifică în stare solidă și lichidă pentru cositor fiind presupuse egale ($c_s = c_l = 250 \text{ J/kg}\cdot\text{grad}$; $t_0 = 232^{\circ}\text{C}$; $c_{\text{Fe}} = 460 \text{ J/kg}\cdot\text{grad}$).

$$R: l_i = 59230,6 \text{ J/kg}$$

47. Două bucăți de gheață de câte 500 g și cu temperatura de 0°C se freacă între ele,

consumându-se un lucru mecanic egal cu 200000 J. Câtă gheață s-a topit, că tot lucrul mecanic s-a transformat în căldură? Ce energie, în kWh, este necesară pentru topirea întregii cantități de gheață $l_i = 334,4 \text{ kJ/kg}$.

$$R: m = 598 \text{ g}; W = 92,88 \cdot 10^3 \text{ kWh}$$

48. Câtă zăpadă cu temperatura de 0°C se poate topi sub roțile unui autocamion cu puterea de 42,7 CP, dacă el patinează un minut, iar 60% din puterea motorului este folosită la învârtirea roților?

$$R: m = 3,375 \text{ kg}$$

49. O sanie cu masa de 1 t se deplasează pe un drum orizontal. Zăpada care alunecă are temperatura de 0°C și coeficientul de frecare dintre sanie și zăpadă este de 0,04. Să se calculeze câtă zăpadă se topește sub sanie pe distanța de 1 km.

$$R: m = 1,17 \text{ kg}$$

50. Într-un calorimetru cu masa de 2000 g și căldura specifică de $20 \text{ J/kg}\cdot\text{grad}$ se găsește apă cu temperatura de 40°C . În ea se introduce o bucată de cupru de 100 g cu temperatura de 100°C și 25 g gheață cu temperatura de -20°C . Să se calculeze masa apei din calorimetru la începutul experienței, dacă temperatura finală a amestecului devine 25°C ($c_{\text{Cu}} = 380 \text{ J/kg}\cdot\text{grad}$; $c_{\text{gheață}} = 2090 \text{ J/kg}\cdot\text{grad}$; $l_{\text{gheață}} = 334,4 \text{ kJ/kg}$).

$$R: m = 102,7 \text{ g}$$

51. Într-o stațiune polară, apa necesară activității zilnice se obține din gheață prin topire. Dacă sunt necesare 1000kg apă pe zi cu temperatura de 25°C , să se calculeze consumul zilnic de petrol al mașinii folosite la topirea gheței, randamentul ei fiind de 40%. Gheța are temperatura inițială -50°C și căldura specifică de $2090 \text{ J/kg}\cdot\text{grad}$. În stațiune există o rezervă de petrol de 10 m^3 cu densitatea $0,85 \text{ g/cm}^3$, să se calculeze pentru câte zile este suficientă cantitatea de petrol.

$$R: 287 \text{ zile}$$

52. Solul fiind acoperit de un strat de zăpadă gros de 0,02 m, cu temperatura de -5°C , presupunem că va cădea o ploaie cu temperatura de 10°C în momentul căderii. Care trebuie să fie înălțimea apei rezultate din ploaie pentru ca toată zăpada să se topească? Densitatea zăpezii se ia 0,1. Se presupune că solul nici nu primește, nici nu cedează căldură.

$$R: 1,65 \text{ cm}$$

C. Maican și alții,
Probleme de Fizică pentru liceu

TRANZITUL PLANETELOR MERCUR ȘI VENUS ȘI DETERMINAREA VALORII UNITĂȚII ASTRONOMICĂ

Vitalie **CHISTOL**¹, Jan-Ovidiu **TERCU**², Ana **POPOVICI**¹

¹Universitatea Tehnică a Moldovei, Chișinău, ²Complexul Muzeal de Științele Naturii, Galați

Introducere

Momentul apropierii aparente maxime pe sfera cerească a două corpuri cerești văzute de pe Pământ se numește conjuncție a acestor corpuri.

Conjuncțiile dintre planetele inferioare (Mercur, Venus) și Soare pot fi superioare (Soarele se găsește aproximativ între planetă și Pământ) și inferioare (planeta se găsește aproximativ între Soare și Pământ) (fig. 1). Dacă orbitele planetelor Mercur și Venus s-ar afla exact în planul eclipticii (planul orbitei Pământului)

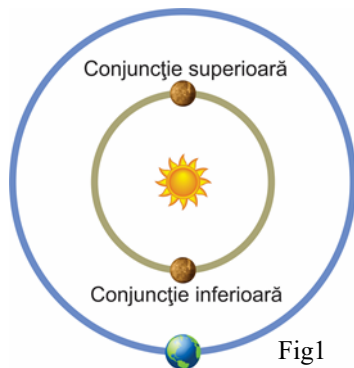


Fig1

atunci în timpul conjuncției planeta, Soarele și Pământul s-ar găsi exact pe o linie dreaptă.

În realitate orbita lui Marte este înclinată față de planul eclipticii sub un unghi de 7° (fig. 2), iar cea a

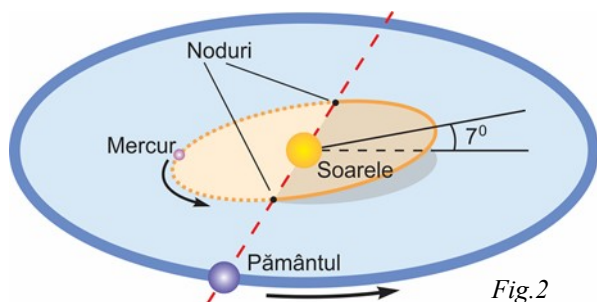


Fig.2

planetei Venus – sub un unghi de $3,4^{\circ}$. De aceea, În timpul rotației lor în jurul Soarelui planetele intersectează planul eclipticii în două puncte numite nodurile orbitei. Dacă la momentul conjuncției inferioare planeta se găsește în apropiere de nodul orbitei sale, atunci de pe Pământ putem observa trecerea planetei peste discul Soarelui. Fenomenul acesta se numește tranzitul planetei.

Tranzitul planetelor Mercur și Venus este analogic eclipsei de Soare. Doar că diametrul unghiular al Lunii este aproape egal cu cel al Soarelui. De aceea în timpul eclipsei Luna acoperă în întregime (sau aproape în întregime) discul Soarelui. Diametrele unghiulare ale planetelor

Mercur și Venus sunt mult mai mici decât cel al Soarelui și de aceea în timpul tranzitului planeta se vede doar ca un punct mic negru care traversează discul Soarelui (fig. 3).

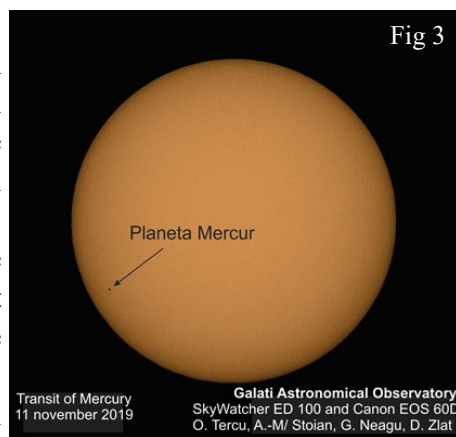


Fig 3

Dacă nu ar exista înclinația dintre planul orbitei planetei (Mercur sau Venus) și planul eclipticii, atunci tranzitul planetei se va observa de fiecare dată când planeta, Pământul și Soarele s-ar afla pe o linie dreaptă (minimum o dată în an).

În realitate, datorită înclinației orbitei planetei față de planul eclipticii, tranzitul lui Mercur are loc de 13-14 ori într-un secol. Ultimul tranzit a avut loc pe 11 noiembrie 2019, iar următorul va avea loc pe 13 noiembrie 2032.

Tranzitul planetei Venus are loc aproximativ de 2 ori într-un secol. Ultimul tranzit a avut loc pe 6 iunie 2012, iar următorul va avea loc pe 11 decembrie 2117.

Istoria tranziturilor planetelor Mercur și Venus

Astronomul german Johannes Kepler (1571–1630), bazându-se pe cele trei legi ale mișcării planetelor descoperite de el, pentru prima dată a prezis tranzitul lui Mercur la sfârșitul lunii mai 1607 [1]. La 28 mai 1607 Kepler, folosind o cameră obscură, a observat un punct negru pe Soare și a considerat că este vorba de tranzitul planetei Mercur. În anul 1609 Galileo Galilei construiește primul său telescop și pentru prima dată observă cu el petele solare. Atunci Kepler își dă seama că ceea ce a observat el în realitate nu a fost tranzitul lui Mercur ci doar o pată solară. Kepler prezice următorul tranzit al lui Mercur pentru anul 1631. Mai mult decât atât, el prezice că în acel an vor avea loc, la o diferență de timp de mai puțin de o

lună, tranziturile atât a planetei Mercur cât și a planetei Venus. O întâmplare norocoasă, deoarece tranziturile ambelor planete la un interval de timp atât de



Fig4

observat nimic deoarece tranzitul planetei în Europa nu a fost vizibil. După calculele lui Kepler, următorul tranzit al planetei Venus trebuia să se

petreacă în anul 1700. Următorul tranzit al ambelor planete, la un interval de timp mai mic chiar va avea loc tocmai în anul 13425 [2]! Trecerea unei planete peste discul Soarelui nu a mai fost observată până atunci, de aceea Kepler a emis o adresare către toți astronomii de a observa aceste evenimente. Deoarece Kepler însuși nu era sigur de precizia calculelor sale, el a îndemnat astronomii să observe cu atenție Soarele cu o zi mai înainte de data stabilită de el și, dacă nu vor vedea nimic, să nu renunțe la observații, ci să observe Soarele și a doua zi după data stabilită.

La începutul lunii noiembrie 1631 în marea parte a Europei a fost o vreme foarte ploioasă și nefavorabilă pentru observații astronomice. Doar astronomul francez Pierre Gassendi (1592-1655), a lăsat o relatare detaliată despre observarea de către el la Paris a tranzitului planetei Mercur. Aceasta a fost prima observare a tranzitului unei planete.

Din păcate, Kepler nu a ajuns să asiste la acest eveniment. El a murit la 15 noiembrie 1630, cu aproape un an înainte de tranzitul lui Mercur. În ciuda temerilor sale că calculele ar putea fi imprecise, Kepler a prezis tranzitul cu o eroare de doar 5 ore - o precizie extraordinară pentru acea perioadă.

Observarea tranzitului planetei Mercur de către Gassendi a însemnat un triumf al lucrărilor lui Kepler, care, în continuare, a adus un aport deosebit în descoperirea de către Newton a legii atracției universale și a legilor de bază ale mecanicii.

Gassendi a încercat să observe și tranzitul planetei Venus la 6 decembrie 1631, însă nu a

observat nimic deoarece tranzitul planetei în Europa nu a fost vizibil. După calculele lui Kepler, următorul tranzit al planetei Venus trebuia să se petreacă în anul 1700. Astronomul englez Jeremiah Horrocks (1618 – 1641), la vârsta fragedă de doar 20 de ani, a descoperit unele inexactități în tabelele publicate de Kepler despre pozițiile planetelor și stelelor. Efectuând calculele sale, el obține că următorul tranzit al planetei Venus trebuie să aibă loc nu în anul 1700, ci la 4 decembrie 1639. Horrocks îl înștiințează pe prietenul său William Crabtree (1610–1644) despre tranzitul care urma să aibă loc și acești doi prieteni au fost primii care au observat tranzitul planetei Venus (fig. 4) [3].

Folosind un mic refractor pentru a proiecta imaginea Soarelui, Horrocks a putut observa tranzitul planetei timp de aproximativ o jumătate de oră înainte ca Soarele să se lase după orizont (la începutul tranzitului cerul era înnoțat). El a reușit să fixeze câteva poziții ale planetei și să calculeze diametrul aparent al ei. Horrocks obține pentru Venus un diametru unghiular egal cu 76" [4]. Pentru planeta Mercur, Gassendi a obținut un diametru unghiular egal cu 20". La acea vreme, din legea a treia a lui Kepler, puteau fi determinate doar distanțele relative dintre planete. Distanța dintre Pământ și Soare, numită unitate astronomică (au) nu era cunoscută. De exemplu, se cunoștea că distanța dintre Soare și Mercur este egală cu 0,39 au, iar distanța dintre Venus și Soare este egală cu 0,72 au. Determinarea distanței Pământ – Soare era foarte importantă pentru a afla dimensiunile sistemului solar și a corpurilor cerești din sistem. Cunoscând distanțele relative dintre planete, Horrocks obține că, privite de pe Soare, atât Mercurul cât și Venus s-ar vedea sub același unghi

de 28". Tânărul astronom se întreabă: de ce nu am putea presupune că toate planetele se văd de pe Soare sub unghiul de 28".

În acest caz, el obține că distanța de la Pământ până la Soare ar trebui să fie egală cu 15000 de diametre ale Pământului, sau 95 milioane km. Faptul că Mercur și Venus se văd de pe Soare sub același unghi s-a dovedit a fi o simplă coincidență, de aceea presupunerea că și Pământul ar putea fi văzut de pe Soare sub același unghi este greșită. Astfel, valoarea unității astronomice obținută de Horroks se deosebește cu mult de cea adevărată (150 milioane km), însă, totuși, aceasta a fost una din cele mai apropiate valori ale unității astronomice de cea adevărată la acel timp.

Totodată Horrocks a descoperit că de obicei tranziturile planetei Venus au loc în perechi: la începutul lunii decembrie 1631 și 1639; la începutul lunii iunie 1761 și 1769; la începutul lunii decembrie 1874 și 1882; la începutul lunii iunie 2004 și 2012. Următoarea pereche de tranzituri ale planetei Venus se așteaptă la începutul lunii decembrie 2117 și 2125.

O nouă filă în istoria tranziturilor planetelor Mercur și Venus o înscrie astronomul englez Edmond Halley (1656-1742) care observă tranzitul planetei Mercur în anul 1677. Atunci lui Halley îi vine ideea că tranzitul planetelor poate fi utilizat pentru determinarea distanței dintre Soare și Pământ.

Pentru determinarea unității astronomice Halley propune ca tranzitul planetei să fie observat din diferite puncte ale Pământului, cât mai depărtate unul de altul. Dacă doi observatori observă planeta din diferite poziții, atunci ei o văd sub diferite unghiuri față de Soare. Măsurând diferența dintre aceste unghiuri, numită paralaxa planetei și măsurând distanța dintre observatori, din construcții geometrice simple se poate determina distanța Pământ – Soare. Cu cât mai aproape sunt observatorii unul de altul, cu atât mai mare este precizia măsurărilor. Fiindcă în timpul conjuncției inferioare Venus se află mult mai aproape de Pământ decât Mercur, paralaxa ei este mult mai mare decât cea a planetei Mercur și eroarea în determinarea unității astronomice va fi mult mai mică dacă se utilizează anume tranzitul planetei Venus și nu cel al lui Mercur. Fiind conștient de faptul că nu va ajunge până la tranzitul planetei

Venus din 1761, Halley publică lucrarea să în anul 1716 în care descrie metoda de determinare a unității astronomice [5] și în care face un apel către toți astronomii pentru ca la momentul tranzitului să planifice observații din cât mai multe și cât mai diferite locuri de pe glob. Acesta a fost primul apel către toți astronomii pentru a-și uni eforturile.

Tranzitul din 1761 n-a adus mari succese: parțial din cauza vremii, parțial din cauza războiului cunoscut sub denumirea de războiul de șapte ani în care au fost implicate majoritatea țărilor din Europa și coloniile lor din Asia și Africa.

Îndemnul lui Halley a putut fi realizat numai în timpul tranzitului din 1769. Deoarece Europa se afla pe timp de pace, astronomii din mai multe țări (în special din Marea Britanie și Franța) au putut să-și unească eforturile și să organizeze un șir de expediții în emisfera de sud a Pământului pentru a observa tranzitul planetei Venus. Puțini cunosc că principalul scop al primei expediții a renumitului explorator și navigator englez James Cook (1728-1779) a fost observarea tranzitului planetei Venus [6].

Mai târziu, astronomul german Johann Franz Encke (1791-1865) compilând mai multe rezultate ale tranziturilor din 1761 și 1769, a calculat distanța Pământ – Soare obținând o valoare cu 2,5% mai mare decât valoarea modernă. Aceasta a fost cea mai bună măsurare a unității astronomice pentru următoarele câteva decenii. Cu toate că precizia determinării unității astronomice a fost mai mică decât cea prezisă de Halley, totuși expedițiile efectuate pentru observarea tranziturilor planetei Venus și-au adus aportul lor în determinarea dimensiunilor sistemului nostru solar.

Aportul savanților români la observațiile tranzitului planetelor Mercur și Venus

În anul 1874 doi savanți austrieci, von Oppolzer și Edmund Weiss, sosesc la Iași pentru a observa tranzitul lui Venus din 8 decembrie 1874 [7]. Pentru efectuarea observațiilor von Oppolzer și Weiss primesc în ajutor doi savanți români: Neculai Culianu, care la acel moment era decanul Facultății de Științe a Universității din Iași (1832–1915) și Stefan Micle (1820– 1879) – rectorul aceleiași Universități.

Neculai Culianu (fig. 5) s-a născut în anul 1832 la Iași. Studiază matematica și astronomia la Iași,

apoi continuă la Sorbona, unde capătă porecla de „Papa Culianu” datorită faptului că îi ajută pe ceilalți studenți români cu sfaturi sau chiar cu bani.



Fig. 5

În 1863, revenit în țară, este numit profesor provizoriu de calcul diferențial și integral la Universitatea din Iași, din 1864 devine profesor definitiv, iar din 1865 este titularul Catedrei de astronomie și geodezie până la pensionarea din 1906. În perioadele 1874-

1880 și 1898-1906 este ales decan al Facultății de Științe, iar în perioada 1880-1898 deține funcția de rector al Universității.

Ca titular al Catedrei de astronomie, Neaculă Culianu a contribuit la întemeierea Observatorului Astronomic din Iași, a publicat mai multe cursuri de uz universitar sau liceal, printre care și un „Curs de cosmografie” (1893, 1902).

Se spune că Neaculă Culianu l-a inspirat pe Mihai Eminescu atunci când poetul a scris în „Scrisoarea a II-a”: „Parcă-l văd pe astronomul cu al negurii repaos./ Cum ușor, ca din cutie, scoate lumile din haos/ Și cum neagra vecinicie ne-o întinde și ne-nvață/ Că epocile se-nșiră ca mărgelile pe ață” [8]. Neaculă Culianu a decedat la 28 noiembrie 1915 la Iași.

Ștefan Micle (fig. 6) s-a născut în comuna Feleac, lângă Cluj, pe 25 septembrie 1820, din părinți săraci. În 1843 a absolvit cu note eminente facultatea de drept din Cluj. În 1850 obține o bursă și studiază la Viena, la Școala Politehnică.



Fig.6

În anul 1856 vine la Iași și este numit profesor de fizică și chimie la nou înființata instituție de învățământ superior, care continuă tradiția Academiei Mihăilene. Odată cu înființarea Universității din Iași, la 26 octombrie 1860, Ștefan

Micle este numit profesor universitar la catedra de fizică și chimie. Între 1867-1875 a fost rector al Universității din Iași. Pe 7 august 1864 s-a căsătorit la Cluj cu tânăra născută Veronica Micle (născută Câmpeanu).

Micle a deschis primul curs liber gratuit de fizică. În calitate de activitate științifică a efectuat observații astronomice și meteorologice. A predat cursurile de mineralogie, mecanică agricolă, astronomie, botanică, zoologie, chimie analitică, chimie anorganică, chimie organică și chimie experimentală. Este regretabil că nici lecțiile ținute la Academia Mihăileană, nici cursurile de la Facultatea de Științe și nici conferințele publice nu s-au publicat. Rămase în manuscris, cu timpul s-au pierdut. Cei care l-au cunoscut, l-au admirat nu numai ca profesor ci și ca om. P. Poni spune că „Micle era bunătatea întrupată”, iar B. P. Hasdeu scrie despre el că „era cel mai bun om, și incapabil de a face vreun rău”. S-a stins din viață la 4 august 1879 la Iași.

Ambii savanți austrieci, von Oppolzer și Weiss, publică în anul 1975 câte o lucrare despre observarea tranzitului planetei Venus [9] [10], dar nici în una din lucrări nu figurează numele savanților români ca coautori. De aceea putem spune că Culianu și Micle au servit mai mult drept călăuze pentru savanții austrieci și este greu să vorbim despre un aport important al acestor doi savanți români în observațiile tranzitului planetei Venus.

Un alt savant român de origine basarabeană care a observat tranzitul planetei Mercur a fost Nicolae Donici.

Nicolae Donici (fig. 7) s-a născut în anul 1874 în satul Petricani din suburbia Chișinăului.

Rămânând orfan de mic copil, de educația lui se ocupă mătușa sa din satul Dubăsarii Vechi, care mai târziu îi lasă drept moștenire aproape 3000 ha de terenuri agricole și păduri. În 1897 absolvă cu mențiune facultatea de fizică și matematică a Universității din Odessa. După absolvirea

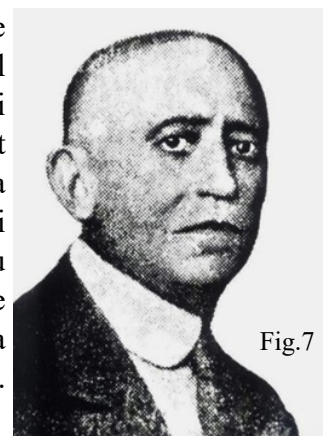


Fig.7

Universității, N. Donici își începe cariera științifică la Observatorul Pulkovo de lângă Sankt-Petersburg.

În anul 1908 construiește la Dubăsarii Vechi un observator astronomic, instrumentul de bază al observatorului fiind un spectroheliograf construit de un mecanic din Sankt-Petersburg după schițele executate de N. Donici. După terminarea primului război mondial, în Europa funcționau șapte astfel de heliografe, cel al lui Donici fiind cel mai performant.

Domeniul de cercetări ale lui N. Donici a fost foarte vast: a cercetat spectrele meteoriților, cometelor, Soarelui; a efectuat fotografii unice ale protuberanțelor solare; a urmărit fenomenul creșterii umbrei Pământului pe Lună în timpul eclipselor; a examinat luminiscenta anomala a planetei Saturn; a studiat lumina zodiacală; a stabilit că planeta Mercur nu are atmosferă; a observat și fotografiat cometa Halley ș.a.

În anul 1897, la doar 23 de ani, N. Donici devine membru al Societății Astronomice Franceze, în 1901 - membru al Academiei Imperiale Ruse din Petersburg, iar în 1922 - membru de onoare al Academiei Române.

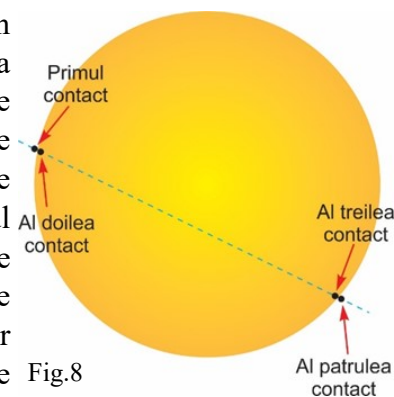
În anul 1907 N. Donici observă tranzitul planetei Mercur la Aswan, Egipt. În 1912 el publică rezultatul observărilor sale [11]. După cum scrie însăși autorul, până la acel moment, pentru observarea tranzitului lui Mercur a fost utilizat doar telescopul. N. Donici pentru prima dată utilizează analiza spectrală pentru a depista prezența atmosferei planetei. În urma observațiilor „n-a fost depistată nici o urmă de linii noi de absorbție care ar fi atribuite atmosferei lui Mercur” [11]. Astfel Donici a demonstrat că planeta Mercur nu are atmosferă. El a repetat aceste observații în Observatorul de la Dubăsarii Vechi în anii 1924, 1927 și 1937. Rezultatele au fost raportate la congresele Uniunii Astronomice Internaționale (IAU) din anii 1925 și 1937.

N. Donici s-a stins din viață la Nisa, într-un azil de bătrâni, în anul 1956.

Determinarea valorii unității astronomice

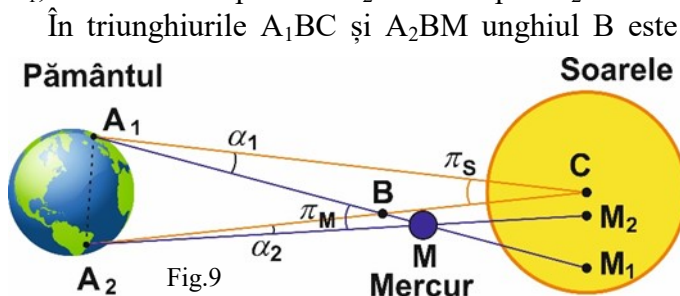
Problema determinării paraxelor planetelor în urma tranzitului era foarte complicată până la inventarea fotografiei. Pentru determinarea paralaxei trebuia de înregistrat cu o precizie cât mai mare momentele de timp ale primului și ultimului

contact (fig. 8) al planetei cu Soarele. Cunoscând intervalele de timp în care planeta traversează Soarele din diferite puncte ale Pământului, se poate determina raportul lungimilor corzilor pe care planeta le descrie pe discul Soarelui, iar de aici se poate



determina și paralaxa planetei. În epoca modernă problema se simplifică dacă comparăm două fotografii ale tranzitului obținute în puncte diferite ale globului pământesc. În continuare vom expune una din aceste metode de determinare a valorii unității astronomice.

Fie că doi observatori sunt situați în punctele A_1 și A_2 aflate în emisfere diferite ale globului pământesc [12], dar la aceeași longitudine (fig. 9). Vom nota prin π_S și π_M paralaxele Soarelui și, corespunzător, a planetei Mercur. Unghiul dintre direcțiile spre centrul Soarelui și spre centrul planetei Mercur văzută din punctul A_1 îl notăm prin α_1 , iar văzută din punctul A_2 îl notăm prin α_2 .



același. De aceea $\alpha_1 + \pi_S = \alpha_2 + \pi_M$, sau:

$$\pi_M - \pi_S = \Delta\pi = \alpha_1 - \alpha_2, \quad (1)$$

$$\Delta\pi = \pi_S \left(\frac{\pi_M}{\pi_S} - 1 \right). \quad (2)$$

Deoarece unghiul

π_M este foarte mic, putem scrie

$$\operatorname{tg} \pi_M \approx \pi_M = \frac{d}{r_P - r_M}, \quad (3)$$

unde d este distanța dintre punctele A_1 și A_2 , iar r_P și r_M sunt distanțele de la Soare până la Pământ și, corespunzător, până la Mercur. Analogic putem scrie

$$\pi_S = \frac{d}{r_P}. \quad (4)$$

De aici obținem

$$r_p = \frac{d}{\pi_s} \quad (5)$$

Din expresia (5) putem determina distanța de la Pământ până la Soare, deci, valoarea unității astronomice. Pentru aceasta trebuie să cunoaștem paralaxa Soarelui și distanța d dintre punctele A_1 și A_2 . Distanța d este (fig. 10):

$$d = 2R \sin \frac{\varphi_1 + \varphi_2}{2} \quad (6)$$

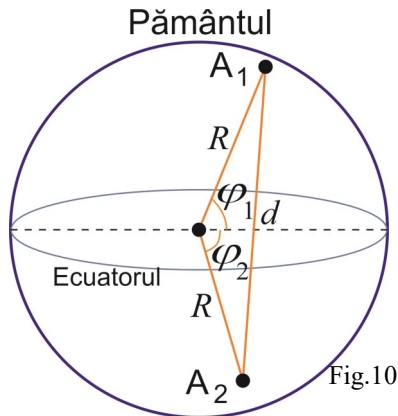


Fig.10

Determinăm paralaxa Soarelui, introducând expresiile (3) și (4) în (2).

$$\Delta\pi = \pi_s \left(\frac{r_p}{r_p - r_M} - 1 \right), \text{ sau}$$

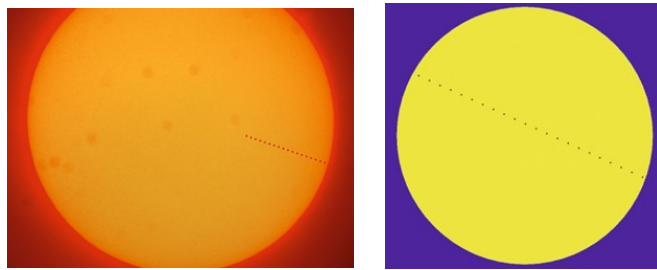
$$\pi_s = \frac{\Delta\pi}{\frac{r_p}{r_p - r_M} - 1} = \Delta\pi \frac{r_p - r_M}{r_M} = \Delta\pi \left(\frac{r_p}{r_M} - 1 \right) \quad (7)$$

Din legea III a lui Kepler avem

$$\left(\frac{T_p}{T_M} \right)^2 = \left(\frac{r_p}{r_M} \right)^3 \quad (8)$$

unde T_p și T_M sunt perioadele de revoluție ale planetelor Pământ și, corespunzător, Mercur. Introducând în (8) valorile $T_p = 365,26$ zile și $T_M = 87,97$ zile, obținem $r_p/r_M = 2,58$. Introducem rezultatul obținut în (7). $\pi_s = 1,58\Delta\pi$ (9)

Pentru determinarea valorii lui $\Delta\pi$ comparăm imaginile tranzitului planetei de la 11 noiembrie 2019 obținute la Chișinău, latitudinea $47^\circ 01'$ (fig. 11a) (Observatorul Astronomic și Planetariu UTM), și la Ushuaia (Argentina) latitudinea $-54^\circ 48'$ (fig. 11b) [13]. Suprapunând



a) b) Fig.11

aceste două imagini (fig. 12), măsurând distanța dintre liniile de tranzit ale planetei Mercur Δl și diametrul Soarelui D și, știind că diametrul unghiular al Soarelui $\alpha \approx 32'$, din expresia $D/\Delta l = \varphi/\Delta\pi$ putem determina paralaxa planetei Mercur. În această metodă nu contează longitudinea punctelor din care au fost obținute imaginile. Introducând valorile lui d și $\Delta\pi$ în expresia (5), putem calcula valoarea unității astronomice.

Distanța Δl dintre liniile de tranzit ale planetei Mercur este foarte mică (în fig.12 această distanță intenționat a fost mărită). Din cauza aceasta, eroarea în determinarea unității astronomice este foarte

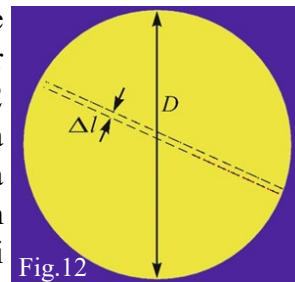


Fig.12

mare. Această eroare va fi mult mai mică dacă vom utiliza tranzitul planetei Venus, dar, totuși, insuficient de mică pentru a obține o precizie mare a măsurărilor. În prezent, o valoare mult mai exactă a unității astronomice a fost obținută prin utilizarea radarului. În august 2012 a 28-a Adunare Generală a Uniunii Astronomice Internaționale de la Beijing a decis ca în Sistemul Internațional de Unități valoarea unității astronomice să fie considerată egală cu $149.597.870.700 \pm 3$ m. În plus, IAU a recomandat ca unicul simbol utilizat pentru unitatea astronomică să fie „au” [14].

Bibliografie

- [1] <https://www.space.com/32826-mercury-transit-history-and-science.html>
- [2] J. Meeus, A. Vitagliano. Simultaneous transits. J. Br. Astron. Assoc. 114, 3, 2004, pp 132-135
- [3] Thorvaldsen S. From Keplerian Orbits to Precise Planetary Predictions: the Transits of the 1630s The Journal of Astronomical Data 19, 1, 2013
- [4] <http://www.victorianweb.org/painting/fmb/paintings/11.html>
- [5] E. Halley. A New Method of Determining the Parallax of the Sun, or His Distance from the Earth, Philosophical Transactions Vol. XXIX (1716) Sec. R. S., N0 348, p. 454
- [6] Orchiston W. Exploring the History of New Zealand

Astronomy. Chapter 4. Astronomy on Cook's First Voyage: Mercury Bay and Queen Charlotte Sound, 1769–1770. Springer International Publishing Switzerland 2016
 [7] Magda Stavinschi Romanian astronomy and the 1874 transit of Venus. Journal of Astronomical History and Heritage, 15(1), 15-18 (2012)
 [8] <https://www.ternitycemetry144.ro/culianu-nicolae/>
 [9] Oppolzer, T.R. von. Beobachtung des Venusdurchganges in Jassy von Prof. E. Weiss und Prof. Th. v. Oppolzer. Astronomische Nachrichten, 85, 69-70 (1875)
 [10] Weiss, E., Beobachtung des Venusdurchganges vom 8. December 1874 in Jassy und Bestimmung der geographischen Länge des Beobachtungsortes. Sitzungsberichte der

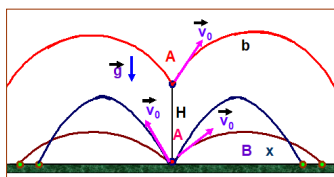
Kaiserlichen Akademie der Wissenschaften in Wien, Mathematisch-Naturwissenschaftliche Classe. Abteilung II, 71, 185-203 (1875)
 [11] N. N. Donitch, Observations du passage de Mercure sur le disque du Soleil le 14 novembre 1907, Bulletin de l'Academie Imperiale des Sciences de St. Petersburg. VI serie, 1912, Volume 6, Issue 17, 1011– 1030
 [12] <https://www.monografias.com/trabajos907/distancia-tierra-sol/distancia-tierra-sol.shtml>
 [13] <http://www.transit-of-mercury2019.de/example.php>
 [14] International Astronomical Union, ed. (31 August 2012), RESOLUTION B2 on the re-definition of the astronomical unit of length

PROBLEME PROPUSE

Clasa a IX-a

LICEU

1. Dintr-un aspersor cvasipunctiform ies picături de apă cu viteza inițială \vec{v}_0 distribuite în mod izotrop, în toate direcțiile dintr-un unghi solid de 2π steradiani. La ce înălțime H trebuie ridicat



aspersorul pe verticală pentru ca aria de pe suprafața orizontală a pământului, a cercului în interiorul căruia cad picăturile de apă să se dubleze? Se neglijează frecările și se cunosc mărimile fizice v_0 și respectiv accelerația gravitațională locală g .

$$R: H = v_0^2 / 2g$$

2. Două tije (bare) metalice omogene, având aceeași secțiune transversală, sunt suspendate la unul din capete. Astfel, în câmp gravitațional, ele se alungesc cu $\Delta l_1 = 3\text{mm}$, respectiv cu $\Delta l_2 = 5\text{mm}$. Raportul densităților barelor, respectiv al modulelor de elasticitate Young, pentru materialele din care sunt confecționate, este $\rho_1/\rho_2 = 0,4$, respectiv $E_1/E_2 = 6$. Determinați raportul lungimilor inițiale l_1/l_2 ale barelor ?

$$R: \frac{\lambda_1}{\lambda_2} = \sqrt{\frac{\rho_2 \cdot E_1 \cdot \Delta \lambda_1}{\rho_1 \cdot E_2 \cdot \Delta \lambda_2}} = 3$$

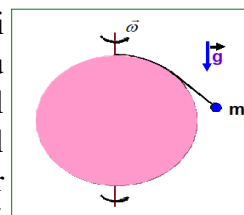
3. Două tije (bare) metalice omogene, având aceeași secțiune transversală, sunt suspendate la unul din capete. Astfel, în câmp gravitațional, ele se alungesc cu $\Delta l_1 = 3\text{mm}$, respectiv cu $\Delta l_2 = 5\text{mm}$. Raportul densităților barelor, respectiv al modulelor de elasticitate Young, pentru materialele din care sunt confecționate, este $\rho_1/\rho_2 = 0,4$, respectiv $E_1/E_2 = 6$. Determinați alungirile totale ΔL_{12} , respectiv ΔL_{21} ale barelor respective cuplate între ele, când punctul de atârnare este la capătul exterior

al barei 1, respectiv al barei 2.

$$R: \Delta L_{12} = \Delta \lambda_1 + \Delta \lambda_2 + 2\sqrt{\Delta \lambda_1 \cdot \Delta \lambda_2 (\rho_2 E_2 / \rho_1 E_1)} = 13 \text{ mm}$$

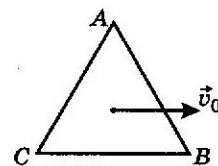
$$\Delta L_{21} = \Delta \lambda_1 + \Delta \lambda_2 + 2\sqrt{\Delta \lambda_1 \cdot \Delta \lambda_2 (\rho_1 E_1 / \rho_2 E_2)} = 20 \text{ mm}$$

4. Un corp sferic (bilă) se rotește uniform cu frecvența $\nu = 0,7\text{Hz}$ în jurul axei verticale ce trece prin centrul său (vezi figura). În punctul de sus al bilei (să-i zicem "polul superior") este fixat un fir inextensibil cu lungimea egală cu un sfert din lungimea cercului mare al sferei. La celălalt capăt al firului este fixat un corp mic (cvasipunctiform). În timpul rotației, două treimi din lungimea firului rămâne în contact cu suprafața corpului sferic (bilei). Considerând $g = 10\text{m/s}^2$, determinați raza R a bilei!



$$R: R = \frac{3g}{(\pi\nu)^2 (18 + \pi\sqrt{3})} \approx 26,5 \text{ cm}$$

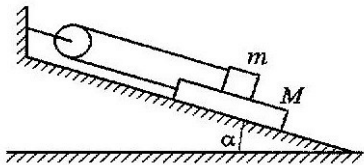
5. O placă ABC, sub formă de triunghi echilateral, alunecă pe o suprafață orizontală netedă. La un moment dat, vitezele vârfurilor A și B sunt $v_1 = \sqrt{6}\text{m/s}$, respectiv $v_2 = 1,5\text{m/s}$. La respectivul moment de timp, centrul O al plăcii triunghiulare se mișcă cu viteza \vec{v}_0 . Suportul acestei viteze este paralel cu latura CB (vezi figura). Ce valoare are modulul v_0 al vitezei \vec{v}_0 în respectivul moment?



$$R: v_0 = 1,725\text{m/s și } 0,725\text{m/s}$$

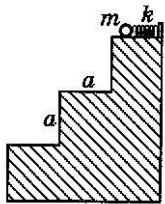
6. Sistemul mecanic din figură este format dintr-un plan înclinat neted (unghiul α fiind cunoscut),

un scripete ideal, un fir inextensibil și două corpuri de mici dimensiuni, cu masele m și $M=4m$, așezate unul peste altul. Pentru ce valoare minimă a coeficientului de frecare dintre corpurile m și M sistemul celor două corpuri rămâne în repaus?



R: $\mu_{min} = [(M - m)/(2m)] \tan \alpha$

7. Scara din figură are trei trepte identice, cu înălțimea și lățimea egale cu $a=30cm$. Pe partea orizontală a treptei de sus se află un resort cu constanta de elasticitate $k=30N/m$ fixat cu un capăt la un perete rigid vertical (vezi figura!). În contact cu celălalt capăt al resortului se află o bilă cu masa $m=100g$. Bila comprimă resortul spre dreapta care, apoi, prin destindere, lansează bila în direcție orizontală, spre stânga. Cât de mare ($\Delta l_{max}=?$) poate fi comprimarea resortului pentru ca bila să ciocnească doar câte o singură dată treapta mediană și cea de jos? Ciocnirile se presupun perfect elastice. Frecarea și rezistența aerului se vor neglija. Se cunoaște $g=10m/s^2$.



R: $\Delta l_{max} = (\sqrt{2} - 1) \sqrt{mga/k}$

8. Doi alergători, Alexandru și Bogdan, participă la o cursă colegială de urmărire sportivă. La început ei deseneză pe un teren orizontal, plat, de mari dimensiuni, un cerc de rază R . Alexandru se plasează undeva, pe circumferința acestui cerc, iar Bogdan – în centrul cercului. Se înțeleg să pornească simultan și să alerge în felul următor: Alexandru, cu viteza v , pe circumferința cercului, iar Bogdan, radial, cu viteza $u(u < v)$ orientată permanent spre poziția instantanee a lui Alexandru. După un timp, Bogdan constată că distanța dintre el și Alexandru nu se mai modifică. Ce valoare are această distanță constantă dintre cei doi alergători?

R: $d = R \sqrt{1 - (u/v)^2}$

9. Un automobil fără șofer, programat pe regimul „pilot automat”, se deplasează pe o șosea rectilinie cu viteza v_0 . La un moment dat programul mașinii este comutat instantaneu pe regimul „mișcare cu accelerație constantă” și

automobilului i se cere ca în intervalul de timp Δt să parcurgă un spațiu minim. Cum s-a mișcat automobilul pentru satisfacerea acestei solicitări și care este valoarea spațiului minim parcurs?

R: $S_{min} \equiv v_0 \cdot \Delta t \cdot (\sqrt{2} - 1)$; mișcarea a fost uniform încetinită până la oprirea definitivă, urmată de parcurgerea unei porțiuni de drum în sens invers, cu aceeași accelerație.

10. Distanța dintre orașele A și B este $L=22km$. Trei turiști prieteni, se află în orașul A și dispun de o singură bicicletă (tandem). Ei doresc să ajungă simultan în orașul B, folosind atât mersul pe jos, cu viteza $v_0=5km/h$, cât și mersul cu bicicleta. Din păcate, cu bicicleta nu pot merge de-odată toți trei, ci numai câte unul singur (cu viteza $v_1=20km/h$) sau câte doi (cu viteza $v_2=15km/h$). Plecând din A simultan, cum trebuie să procedeze ei pentru a ajunge în orașul B în timpul cel mai scurt?

R: $T_1 = T_2 = T_3 = T_{min} = 2,4h$

11. Un corp este aruncat vertical în sus, atinge înălțimea maximă în timpul t_u și revine în punctul de lansare după timpul t_c . Știind că asupra corpului acționează atât la urcare cât și la coborâre, o forță de rezistență constantă din partea aerului (opusă mișcării corpului), demonstrați relația de ordine: $t_c > t_u$.

12. Legea mișcării rectilinii a unui corp raportată la axa mișcării Ox , este: $x(t) = t(t-1)(t-2)$, unde x și t sunt exprimate în S.I. ($\langle x \rangle_{S.I.} = 1m$, $\langle t \rangle_{S.I.} = 1s$). Precizați în intervalul temporal $t \in [0, 2s]$ **semnul accelerației** corpului.

R: $a < 0$, ptr. $t \in [0, 1s)$; $a = 0$, ptr. $t = 1s$;
 $a > 0$, ptr. $t \in (1s, 2s]$.

13. Un rezervor de formă cilindrică, este vertical, umplut complet cu un lichid cu vâscozitatea foarte mică. La baza cilindrului avem o mică gaură prin care rezervorul se poate goli. Timpul în care se poate goli jumătate de rezervor este T_1 , iar cealaltă jumătate a rezervorului se golește complet în timpul T_2 . Determinați raportul T_1/T_2 .

R: $T_1/T_2 = \sqrt{2} - 1$.

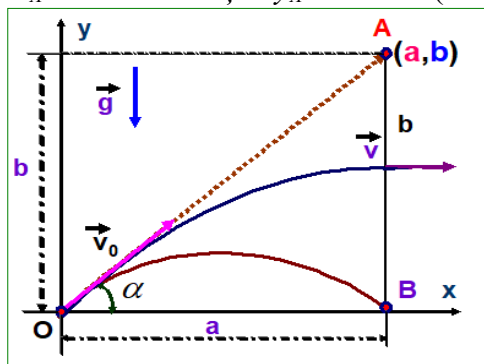
14. Un vânător ochește vârful unui turn de înălțime H . Glonțul lovește turnul într-un punct aflat la distanța h (cu $2h > H$) mai jos de vârful acestuia, constatându-se că punctul respectiv se află pe bisectoarea unghiului α de tragere.

Să se determine: **a)** viteza inițială v_0 de lansare a glonțului; **b)** distanța d la care se află vânătorul de baza turnului; **c)** distanța Δd pe care trebuie să se îndepărteze vânătorul (din punctul în care se află, în plan orizontal) astfel încât ochind din nou vârful turnului, glonțul să lovească baza turnului. Se neglijează forțele de rezistență ale aerului cu glonțul.

$$R: v_0 = \sqrt{\frac{ghH}{2(2h-H)}}; d = \frac{H-h}{\sqrt{\frac{2h}{H}-1}}$$

$$\Delta d = H \sqrt{\frac{H-h}{2h-H}} \left(1 - \sqrt{1 - \frac{h}{H}} \right)$$

15. Un glonț pornește din originea O a sistemului cartesian de axe ortogonale xOy ($\vec{g} \perp Ox$), cu viteza inițială \vec{v}_0 spre ținta care se află în poziția A cu $x_A = a = 1.200m$ și $y_A = b = 500m$ (vezi figura!). În



același moment când este lansat glonțul, ținta începe să cadă liber. **a)** Să se demonstreze că pentru orice valoare a vitezei

inițiale \vec{v}_0 , glonțele întâlnește ținta; **b)** Ce valoare trebuie să aibă viteza inițială \vec{v}_0 pentru ca în momentul întâlnirii, viteza glonțului să fie orizontală; **c)** Ce valoare trebuie să aibă viteza inițială \vec{v}_0 pentru ca întâlnirea să aibă loc în punctul B (la același nivel cu O); **d)** După cât timp ajunge glonțele la țintă în cazurile de la subpunctele b) și c). Se neglijează rezistența aerului, iar accelerația gravitațională este $g = 10m/s^2$.

$$R: v_0 = \sqrt{\frac{g(a^2 + b^2)}{b}} = 183,84 m/s;$$

$$v_0 = \sqrt{\frac{g(a^2 + b^2)}{2b}} = 130 m/s;$$

$$t_1 = \sqrt{\frac{b}{g}} \cong 7,07s; t_2 = \sqrt{\frac{2b}{g}} = 10s$$

16. Un elev aflat la baza unui plan înclinat care se continuă cu un plan orizontal, lansează cu aceeași

viteză inițială, două corpuri (confectionate din același material!), unul de-a lungul planului înclinat sub unghiul α față de orizontală și celălalt corp de-a lungul planului orizontal, ambele planuri (cel înclinat și cel orizontal) având același coeficient de frecare la alunecare. Știind că distanța parcursă de cele două corpuri pe ambele planuri este aceeași, determinați în funcție de α unghiul de frecare φ al aceluia plan înclinat (pe care corpul alunecă uniform pe plan).

$$R: \varphi = 90^\circ - \alpha/2$$

Prof. Dumitru ANTONIE,
Colegiul Tehnic nr. 2, Tg. – Jiu

17. Considerăm vectorul sumă a doi vectori $\vec{s} = \vec{a} + \vec{b}$, respectiv vectorul diferență $\vec{d} = \vec{a} - \vec{b}$. Cunoscând modulele acestor vectori $s = |\vec{s}| = 7$ și $d = |\vec{d}| = 9$, calculați suma pătratelor modulelor celor doi vectori \vec{a} și \vec{b} .

$$R: a^2 + b^2 = (s^2 + d^2)/2 = 65$$

18. Un elev înoată cu viteza de 3 m/s orientată perpendicular pe viteza de curgere a unui râu cu lățimea de 18 m. Admițând că viteza de curgere a apei este de 4 m/s și că are aceeași valoare pe toată lățimea râului, determinați: a) timpul necesar traversării râului; b) deplasarea elevului între cele două maluri; c) viteza înotătorului față de mal.

$$R: 6s; 60m; 5m/s$$

19. Un elev parcurge pe bicicletă jumătate din distanța până la destinație cu viteza constantă de $v_1 = 18km/h$. Ca urmare a unei pene, parcurge cealaltă jumătate a drumului tot uniform dar pe jos, cu viteza de $v_2 = 1m/h$. Se să determine: a) valoarea vitezei medii v_m a elevului pe întreaga distanță; b) valoarea distanței D până la destinație, dacă durata parcurgerii ei este $t = 2ore$?

$$R: v_m \cong 1,81km/s; D \cong 13,091m.$$

20. Două mobile se deplasează pe o șosea rectilinie. Legile de mișcare în raport cu axa Ox asociată șoselei sunt $x_1(t) = 100 + 6 \cdot t$ și $x_2(t) = 10 \cdot t$, unde mărimile care apar sunt exprimate în unități de măsură din S.I.. Se cer: a.) să se reprezinte pe același grafic cele două legi de mișcare; b.) să se determine momentul în care al doilea îl ajunge pe primul; c.) să se determine poziția pe axa Ox a punctului de întâlnire; d.) să se precizeze din grafic coordonatele punctului de intersecție a celor două drepte.

$$R: t_{int} = 25s; x_{int} = 250m.$$

21. Un corp este lansat în sus pe un plan înclinat de unghi $\alpha=30^\circ$. Dacă forța de frecare la alunecare reprezintă o fracțiune $f=0,2$ din valoarea greutateii (se consideră accelerația gravitațională $g=10\text{m/s}^2$), se determine: a) accelerația corpului în timpul urcării; b) accelerația corpului în timpul coborârii.

R: $a_u=-7\text{m/s}^2$; $a_c=3\text{m/s}^2$.

Prof. Daniela Carmen **BĂLUTĂ**,
Colegiul Tehnic nr. 2, Tg. – Jiu

22. Pe suprafața orizontală a băncii, în fața unei oglinzi plane, se află un stilou. Care trebuie să fie unghiul dintre suprafața reflectoare a oglinzii și cea a băncii, pentru ca imaginea stiloului în oglindă să fie verticală?

R: $\alpha = 45^\circ$

23. Care este raza de curbură a unei oglinzi sferice concave, în care obiectul situate la distanța de 20 cm de la vârful oglinzii are imaginea la o distanță de la vârful ei de 3 ori mai mare?

R: $R = 30\text{ cm}$

24. La ce distanță de la vârful unei oglinzi convexe cu raza de curbură de 80 cm trebuie așezat un obiect, pentru ca imaginea lui virtuală să se obțină la o distanță egală cu jumătate din distanța focală a oglinzii?

R: $p = 40\text{ cm}$

25. Un flux de lumină cade perpendicular pe o deschidere circulară cu diametru $d = 1\text{ mm}$. Ce se va observa pe un ecran așezat paralel cu planul deschiderii la distanța de 10 cm? Este acceptabilă în acest caz aproximația de reprezentare a luminii prin raze?. Dar dacă îndepărtăm ecranul la distanța de 1 m?

26. Între flacăra unei lumânări și un ecran situate la o distanță de $(50 \div 80)\text{ cm}$, mai aproape de lumânare, se află un creion. De ce când creionul este orientat de-a lungul flăcării se obține o imagine clară a lui, iar când în același loc este orientat perpendicular pe flăcără, imaginea devine neclară?

27. Sub ce unghi față de orizont trebuie să cadă razele de lumină asupra unui creion așezat vertical, pentru ca umbra lui să fie de aceeași lungime cu cea a creionului?

R: $\alpha = 45^\circ$

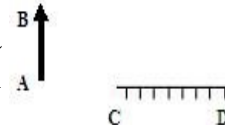
28. Pe o oglindă plană așezată orizontal pe masă cade normal un flux de raze de lumină. Sub un unghi în raport cu direcția inițială vor fi reflectate razele de lumină, dacă oglinda este ridicată la un capăt astfel, încât ea formează cu suprafața mesei un unghi de 30° .

R: $\alpha = 60^\circ$

29. Unghiul de incidență a luminii pe o oglindă plană este de 25° . Cum și cu cât se modifică unghiul dintre razele de incidență și reflectată, dacă unghiul de incidență se mărește de 1,8 ori?

R: Se mărește cu 40°

30. Construiți imaginea obiectului AB în oglinda plană CD (vezi figura!). Evidențiați în figura obținută câmpurile de vedere completă și parțială ale obiectului.



31. La distanța de 1,2 m de la vârful unei oglinzi concave cu distanța focală de 40 cm pe axa ei optică se află o sursă punctiformă de lumină. Care este poziția acestei surse în raport cu vârful oglinzii?

R: $p' = 60\text{ cm}$

32. Pentru determinarea înălțimii blocului în care locuiește, un elev a măsurat lungimea umbrelor blocului și stiloul său cu înălțimea de 15 cm. Aceste au fost de 10 m și, respective, de 5 cm. Care este înălțimea blocului?

R: $h = 30\text{ m}$

33. La capătul unui pilon cu înălțimea de 3 m este fixată o sursă de lumină. Aflându-se la o anumită distanță de pilon, umbra unui elev are lungimea egală cu înălțimea lui. Cu cât trebuie să se îndepărteze elevul față de poziția sa inițială, pentru ca lungimea umbrei lui să fie egală cu înălțimea pilonului? Înălțimea elevului este de 1,5 m.

R: $\Delta p = 1,5\text{ m}$

34. Raza de lumină a unei diode laser se propagă după o direcție ce formează un unghi de 50° față de orizont. Care trebuie să fie unghiul dintre planul oglinzii și cel al mesei pe care se află ea, pentru ca raza de lumină reflectată să se propage în direcție orizontală?

R: $\alpha = 65^\circ$, $\alpha' = 25^\circ$

35. Un flux de lumină se propagă după o direcție ce formează un unghi de 65° cu orizontul. Cum trebuie așezată o oglindă plană pentru a modifica direcția de propagare a fluxului de lumină pe verticală?

R: Sub un unghi de 15° sau de 75°
în raport cu verticala

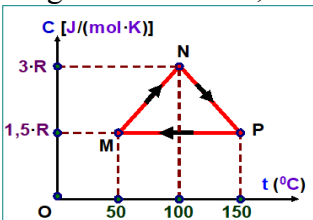
Mihai **MARINCIUC**, Spiridon **RUSU**,
Ion **SCUTELNICU**, Vladimir **GHEȚU**,
Anatolie **HOMENCO**, Mircea **MIGLEI**,
Culegere de probleme clasele X - XII, Chișinău

Clasa a X-a

1. Un gaz ideal diatomic se află într-un vas izolat adiabatic de mediul exterior, la temperatura absolută T_1 . La această temperatură moleculele gazului încep să se disocieze în atomi. La temperatura absolută a gazului, care este T_2 , se constată că o fracțiune f din moleculele gazului au disociat. Cunoscând mărimile T_1, T_2 și f determinați raportul presiunilor finală și inițială (p_2/p_1) din vasul adiabatic.

$$R: (p_2/p_1) = (1+f) \cdot T_2/T_1$$

2. Un mol de gaz monoatomic ideal efectuează un proces cvasistatic ciclic $M \rightarrow N \rightarrow P \rightarrow M$ ca în diagrama alăturată, unde este redată dependența căldurii molare C a gazului în funcție de temperatură t exprimată în scara Celsius. Determinați căldura primită de gaz în timpul ciclului, lucrul mecanic efectuat și randamentul/eficiența η a mașinii termice care funcționează după acest ciclu. Constanta universală a gazelor perfecte este $R=8,314J/(kmol \cdot K)$.



Determinați căldura primită de gaz în timpul ciclului, lucrul mecanic

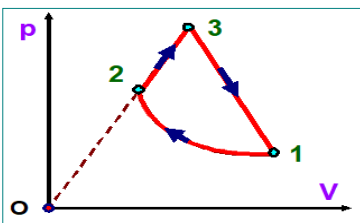
efectuat și randamentul/eficiența η a mașinii termice care funcționează după acest ciclu. Constanta universală a gazelor perfecte este $R=8,314J/(kmol \cdot K)$.

$$R: Q_{pr} = (9/2) \cdot R \cdot T_0 \approx 12,09 kJ; L = (3/2) \cdot R \cdot T_0 \approx 4,03 kJ; \eta = 33,33\%$$

3. Un gaz ideal biatomic se află într-un recipient izolat adiabatic de mediul exterior, la temperatura absolută T_i . La această temperatură moleculele gazului încep să se disocieze în atomi. Știind că fiecare moleculă absoarbe în procesul de disociere energia ε , iar în urma disocierii (nu complete!) temperatura absolută a gazului devine T_f , determinați raportul presiunilor finală și inițială (p_f/p_i) din recipientul adiabatic, în funcție de mărimile fizice T_i, T_f, ε și constanta universală a lui Boltzmann k .

$$R: \frac{p_f}{p_i} = \left(1 - \frac{5k(T_f - T_i)}{2\varepsilon + kT_f} \right) \cdot \frac{T_f}{T_i}$$

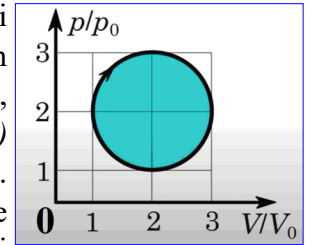
4. Un mol de gaz ideal monoatomic parcurge ciclul $1 \rightarrow 2 \rightarrow 3 \rightarrow 1$ în care $1 \rightarrow 2$ este o ramură izotermă (hiperbolă echilaterală) iar $2 \rightarrow 3$ și $3 \rightarrow 1$ sunt porțiuni drepte/rectilinii (vezi diagrama alăturată). Se cunosc presiunile p_1 și p_2 . Să se determine presiunea p_3 din starea (3) în așa



fel încât temperatura din această stare să fie mai mare decât temperaturile atinse de gaz pe ramurile ciclului.

$$R: p_3 \geq p_{3min} = (p_1^2 + p_2^2)/(2p_1)$$

5. O masă constantă, de gaz ideal, suferă o transformare sub forma unui cerc reprezentată în coordonate adimensionale, presiune-volum ($p/p_0, V/V_0$) ca în diagrama alăturată. Determinați raportul dintre temperatura maximă și temperatura absolută minimă atinsă de gaz în timpul ciclului circular T_{max}/T_{min} .



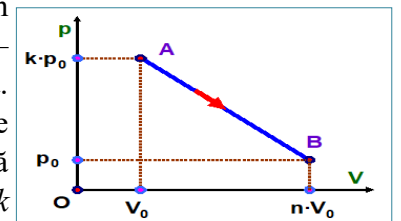
$$R: \frac{T_{max}}{T_{min}} = \left(\frac{2\sqrt{2} + 1}{2\sqrt{2} - 1} \right)^2$$

6. Unui amestec gazos de heliu și azot i se furnizează cantitatea de căldură $Q=600J$. Când procesul suferit de amestec este izocor, temperatura sa crește cu $\Delta T_1=15K$, iar când procesul suferit de amestec este izobar temperatura amestecului a crescut doar cu $\Delta T_2=10K$. Aflați raportul dintre numărul moleculelor de azot și de heliu din amestec.

$$R: N_{azot}/N_{helium} = 1,$$

același număr de molecule de azot și de heliu.

7. Un gaz ideal efectuează o transformare liniară de forma: $p=a \cdot V+b$, unde $a < 0$ și $b > 0$ sunt constante, ca în diagrama Clapeyron-Mendeleev alăturată. Determinați ce condiție trebuie să existe între m și k pentru ca temperatura în transformarea liniară între stările A la B, să crească și apoi să scadă.



$$R: 1 < \frac{k \cdot n - 1}{2(n - 1)} < k$$

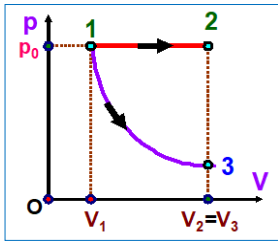
8. Un kilomol de gaz ideal este comprimat adiabatic, efectuându-se asupra gazului un lucru mecanic $L=145,495J$. În urma acestui proces gazului se încălzește cu $7K$. Constanta universală a gazelor perfecte este $R=8,314J/(kmol \cdot K)$.

Precizați natura/numărul gradelor de libertate a gazului.

$$R: j=5, \text{ gaz diatomic.}$$

9. Într-un vas închis etanș se află $v_1=2$ kilomoli de heliu și $v_2=4$ kilomoli de hidrogen molecular. Amestecul se încălzește cu $\Delta T=10K$. Știind că vasul nu se dilată, determinați cu cât a crescut energia internă, în cursul încălzirii a amestecului ($R=8310J/kmol \cdot K$). **R: 1,0803MJ**

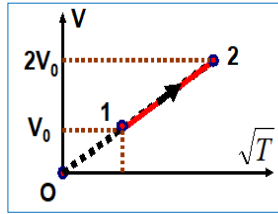
10. Același gaz neideal, cu energia internă de forma $U=CT-A/V$, se destinde izobar pe drumul $1 \rightarrow 2$, cu $V_2=\alpha V_1 (\alpha > 1)$. Presiunea p_0 este cunoscută, ca și lucrul mecanic $L_{12}=L$. Apoi, pornind tot din starea 1, gazul se destinde adiabatic pe drumul $1 \rightarrow 3$, cu $V_3=V_2$, proces în care, $L_{12}=L/\beta$.



Aflați diferența $\Delta T=T_1-T_3$.

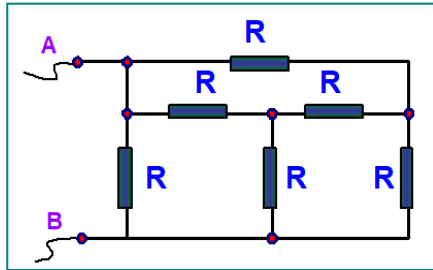
R: $\Delta T=L/\beta p_0 A(\alpha-1)^2/\alpha CL$

11. Un mol de heliu se încălzește parcurgând procesul reprezentat în figură, în cursul căruia volumul său crește de două ori. Aflați lucrul mecanic efectuat de gaz precum și cantitatea de căldură primită de el știind că temperatura stării inițiale a fost $T_0=300K$.



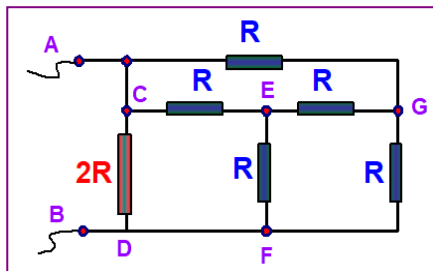
R: $Q=6 \nu RT_0 \approx 15kJ$

12. Să se determine rezistența echivalentă între vârfurile A și B, ale circuitului din schema electrică alăturată. Toți cei 6 rezistori sunt identici, fiecare având valoarea rezistenței electrice R.



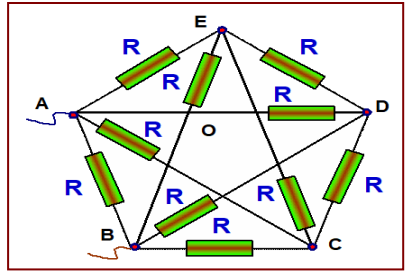
R: $R_{eAB}=R/2$

13. Să se determine rezistența echivalentă între vârfurile A și B, ale circuitului din schema electrică alăturată. Cu excepția rezistorului de pe ramura CD, toți cei 5 rezistori sunt identici, fiecare având valoarea



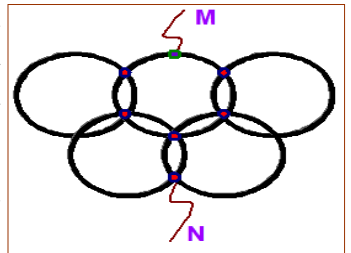
rezistenței electrice R, rezistorul de pe latura CD, având rezistența dublă, 2R. **R: $R_{eAB}=2R/3$**

14. Un număr de 10 rezistoare de aceeași rezistență electrică R sunt conectate ca în circuitul din schema electrică alăturată, toate cele cinci rezistoare de pe oricare diagonală a pentagonului fiind



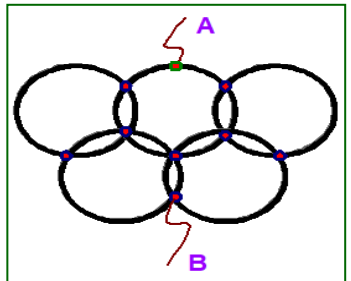
izolate între ele. Să se determine rezistența echivalentă între bornele A și B. **R: $R_{eAB}=2R/5$**

15. (Emblemă olimpică) Din cinci bucăți identice de sârmă, având fiecare rezistența electrică R, s-au confecționat cinci cercuri care s-au sudat prin șase puncte (cele înnegrite/puse în evidență pe schema electrică alăturată) într-o rețea olimpică. În intersecțiile neînnegrite nu există contact electric. Determinați rezistența electrică echivalentă R_{eMN} între punctele M și N, indicate pe desen, MN fiind axa de simetrie a emblemei olimpice.



R: $R_{eMN}=7R/33$

16. (Emblemă olimpică) Din cinci bucăți identice de sârmă, având fiecare rezistența electrică R, s-au confecționat cinci cercuri care s-au sudat prin șapte puncte (cele înnegrite/puse în evidență pe schema electrică alăturată) într-o rețea olimpică. Toate intersecțiile dintre cercuri sunt în contact electric. Determinați rezistența electrică echivalentă R_{eAB} între punctele A și B, indicate pe desen, AB fiind axa de simetrie a emblemei olimpice.



R: $R_{eAB}=61 \cdot R/297$

Prof. Dumitru ANTONIE,
Colegiul Tehnic nr. 2, Tg. – Jiu

17. Într-un cilindru vertical cu secțiunea S închis cu un piston care se poate mișca etanș fără frecări, se află un gaz ideal. Se pune deasupra pistonului un corp de masă m și se crește temperatura absolută a gazului cu o fracțiune f din temperatura inițială.

În urma acestui proces s-a constatat că volumul gazului a scăzut cu un procent k din volumul inițial al gazului. Cunoscând valorile mărimile fizice S , m , $0 < f < 1$, $k \in (0, 1)$, presiunea atmosferică exterioară de deasupra pistonului fiind p_0 , accelerația gravitațională g , aflați masa M a pistonului.

$$R: M = m \frac{1-k}{f+k} - \frac{p_0 \cdot S}{g}$$

17. Prin ventilul unui balon de sticlă a ieșit gaz (ideal), astfel încât presiunea a scăzut cu fracțiunea p , iar temperatura absolută a scăzut cu o fracțiune t din cea inițială ($t < p$). Care este fracțiunea m din masa gazului care a ieșit afară din balon ($0 < p$, $t < 1$, $p > t$).
R: $m = (p-t)/(1-t)$.

18. 3. O cantitate constantă de gaz ideal parcurge un ciclu $1 \rightarrow 2 \rightarrow 3 \rightarrow 4 \rightarrow 1$ (în sens orar) format din două transformări izobare (la presiunile p și $2p$) și două transformări izocore (la volumele V și $2V$). Determinați randamentul ciclului Carnot care ar funcționa între temperaturile extreme ale ciclului de mai sus.
R: $\eta = 75\%$.

Prof. Daniela Carmen BĂLUTĂ,
 Colegiul Tehnic nr. 2, Tg. – Jiu

19. Cum va varia presiunea gazului ideal aflat într-un vas închis, dacă viteza termică a moleculelor lui crește cu 30 %?
R: *Se mărește de 1,69 ori*

20. Un vas cu volumul de 4 l conține o masă de 4 g a unui gaz la presiunea de 80 kPa. Calculați valoarea medie a pătratului vitezei și viteza termică a moleculelor.
R: $\overline{v^2} = 2,4 \cdot 10^5 \text{ m}^2/\text{s}^2$, $v_T = 490 \text{ m/s}$

21. Viteza termică a moleculelor de hydrogen este egală cu 800 m/s. Determinați energia cinetică medie a mișcării de translație a unei molecule.
R: $E_c = 1,06 \cdot 10^{-21} \text{ J}$

22. Să se afle energia cinetică a mișcării de translație a unei molecule de gaz ideal, dacă concentrația lui este de $5 \cdot 10^{25} \text{ m}^{-3}$, iar presiunea este egală cu 10^5 Pa .
R: $E_{cmed} = 3 \cdot 10^{-21} \text{ J}$

23. Cum trebuie să varieze volumul gazului ideal, pentru ca la mărirea energiei cinetice medii a unei molecule de 2,5 ori presiunea să rămână constant?
R: *Să fie de 2,5 ori mai mare*

24. Energia cinetică a unei molecule este de $1,5 \cdot 10^{-21} \text{ J}$, presiunea gazului ideal este egală cu $3 \cdot 10^4 \text{ Pa}$, iar volumul cu 1 L. Calculați numărul de

molecule și energia cinetică a mișcării de translație a tuturor moleculelor.
R: $n = 3 \cdot 10^{22}$, $E_c = 45 \text{ J}$

25. Temperatura gazului închis într-un balon a variat de la 27°C până la 327°C . De câte ori a variat: a) presiunea gazului, b) viteza termică a moleculelor lui?
R: *S-a mărit de 2 ori, de ori*

26. Viteza termică a moleculelor unui gaz s-a mărit de 4 ori. De câte ori a variat temperatura lui?
R: *S-a mărit de 16 ori*

27. Comparați vitezele termice ale moleculelor de dioxid de carbon și hydrogen aflate în condiții normale
R: *A hidrogenului este de 4,69 ori mai mare*

28. La ce temperatură viteza termică a moleculelor de heliu este egală cu viteza termică a moleculelor de oxigen la temperatura de 127°C ?
R: $T = 50 \text{ K}$

29. Un vas conține 4 g de heliu. Densitatea gazului este egală cu $0,4 \text{ kg/m}^3$, iar presiunea $2 \cdot 10^5 \text{ Pa}$. calculați: a) viteza termică a moleculelor; b) temperatura; c) concentrația moleculelor; d) energia cinetică medie a mișcării de translație a unei molecule; e) a tuturor moleculelor gazului.
R: $v_T = 1225 \text{ m/s}$; $T = 241 \text{ K}$; $n = 6 \cdot 10^{25} \text{ m}^{-3}$;
 $E_c = 5 \cdot 10^{-24} \text{ J}$; $E_t = 3 \text{ kJ}$

30. Un vas are volumul egal cu 1 L și conține un gaz la temperatura de 127°C . vasul este închis ermetic și din el au ieșit $5 \cdot 10^{20}$ molecule. Cu cât a variat presiunea în vas?
R: *S-a micșorat de 2,76 kPa*

31. Într-un vas cu volumul de 0,5 L se află o masă de gaz ideal la presiunea egală cu 10^5 Pa și temperatura 127°C . Ce număr de molecule trebuie să iasă din vas, pentru ca presiunea să se micșoreze de 2 ori?
R: $n = 4,5 \cdot 10^{21}$

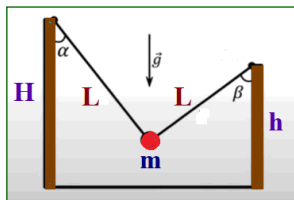
32. Două vase conțin același gaz: primul un număr de 10^{25} molecule la temperatura de 300 K, al doilea 10^{26} molecule la temperatura de 180 K. Aflați raportul volumelor pentru care presiunile în vase sunt egale.
R: $V_2 = 6V_1$

33. Deduceți formula pentru cel mai probabil impuls al moleculelor gazului ideal.

Mihai MARINCIUC, Spiridon RUSU,
 Ion SCUTELNICU, Vladimir GHEȚU,
 Anatolie HOMENCO, Mircea MIGLEI,
 Culegere de probleme clasele X - XII, Chișinău

Clasele a XI-a - a XII-a

1. O bilă de masă m este agățată prin intermediul a două fire ideale, fiecare având lungimea egală cu L , de doi pereți verticali cu înălțimile H și h , cele două fire formând unghiurile α și respectiv β cu verticala (vezi figura!).



Pendulul gravitațional astfel format poate oscila într-un plan vertical perpendicular pe planul figurii. Cunoscând mărimile fizice, L , α , β și accelerația gravitațională locală g , determinați perioada T a micilor oscilații efectuate, după modul descris mai sus.

$$R: T = 2\pi \sqrt{\frac{L \cdot \sin(\alpha + \beta)}{g \cdot \sin \alpha + \sin \beta}}$$

2. Aceeași problemă când bila de masă m este legată prin două tije rigide, fără masă, fiecare având lungimea L (tije ideale!). Tijele sunt articulate la cei doi pereți verticali prin intermediul a două mici balamale. Tijele fac unghiul α și respectiv β cu pereții verticali. Întregul sistem fizic se află într-un câmp gravitațional uniform având accelerația gravitațională g . Determinați perioada micilor oscilații efectuate într-un plan vertical perpendicular pe planul figurii.

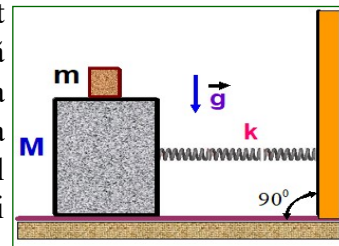
$$R: T = 2\pi \sqrt{\frac{L \cdot \sin(\alpha + \beta)}{g \cdot \sin \alpha + \sin \beta}}$$

3. Un corp execută o mișcare liniar armonică între punctele de întoarcere de coordonate $(-A)$ și $(+A)$, un de A este amplitudinea mișcării oscilatorii, față de centrul de oscilație notat O . Mișcarea corpului de la O până în punctul de coordonată $(A/2)$ durează t_1 , ar din punctul de coordonată $(A/2)$ la primul punct de întoarcere de coordonată A , corpul face un timp t_2 (ambii timpi referindu-se în decursul unui sfert de oscilație completă). Determinați raportul celor doi timpi: t_2/t_1 .

$$R: t_2/t_1 = 2$$

4. În figura alăturată, este un oscilator liniar armonic, format dintr-un corp de masă M și un arc/resort ideal cu constanta elastică k fixat rigid de un zidul vertical. Acesta oscilează pe planul orizontal, fără frecări, perioada de oscilație fiind T , iar amplitudinea acestora este A . Când oscilatorul trece prin poziția de echilibru / centrul de oscilație, un

corp de masă m , este fixat ușor peste corpul de masă M . Determinați noua amplitudine A' a oscilatorului astfel format, în funcție de A și raportul masic $f = m/M$.



$$R: A' = \frac{A}{\sqrt{f + 1}}$$

Prof. Dumitru ANTONIE,
Colegiul Tehnic nr. 2, Tg. – Jiu

5. Un oscilator liniar armonic de masă $m = 5g$ și constantă elastică $k = 200N/m$ are la momentul inițial $t_0 = 0$, viteza $v_0 = 5m/s$. Știind că acesta oscilează cu amplitudinea $A = 5cm$, să se calculeze faza inițială φ_0 a oscilatorului.

$$R: \varphi_0 = \pi/6$$

6. Arcurile unui autoturism cu masa $M = 1000kg$ se comprimă vertical cu $\Delta l = 7mm$, când în autoturism se urcă două persoane, una cu masa $m_1 = 45kg$, iar cealaltă cu masa $m_2 = 55kg$. Câte oscilații pe secundă efectuează autoturismul astfel încărcat când intră într-o mică groapă / adâncitură a șoselei ($g = 9,8m/s^2$)?

$$R: \nu = \frac{1}{2\pi} \sqrt{\frac{m_1 + m_2}{M + m_1 + m_2} \cdot \frac{g}{\Delta l}} \approx 1,8 \text{ Hz}$$

7. Unui pendul elastic care vibrează pe orizontală i s-a furnizat energia $E = 20 \cdot 10^{-3} J$. Știind că între viteză (v) și elongație (y) există relația: $v^2 = 0,4 \cdot 10^{-3} y^2$, unde mărimile fizice care apar sunt date în unități S.I., să se calculeze: a.) masa corpului; b.) constanta elastică a resortului.

$$R: m = 100g; k = 10N/m.$$

Prof. Daniela Carmen BĂLUTĂ,
Colegiul Tehnic nr. 2, Tg. – Jiu

8. Presupunând că între nucleul considerat fix și electronul atomului de hidrogen se exercită o forță centrală conservativă de forma $\vec{F} = -\frac{k}{r^{5/2}} \cdot \frac{\vec{r}}{r}$

punând condiția de cuantificare Bohr, a momentului cinetic al electronului în raport cu nucleul $L = r \cdot p = n \cdot \hbar$ (condiția de selecție ca circumferința traiectoriei electronului să fie multiplu întreg al lungimii de undă λ asociată acestuia $2\pi r = n \cdot \lambda$, $n \in \mathbb{N}^*$) să se deducă în conformitate cu postulatele teoriei atomice a lui

Bohr, expresiile care dau razele orbitelor electronilor, vitezele electronilor pe aceste orbite și frecvențele pe care le-ar emite un astfel de atom.

$$R: r_n = n^4 \frac{\eta^4}{m_0^2 \cdot k^2} = n^4 \cdot r_1,$$

unde $r_1 = \left(\frac{\eta^2}{m_0 \cdot k} \right)^2$ este raza primei orbite;

$$v_n = \frac{m_0 \cdot k^2}{\eta^3 \cdot n^3} = \frac{v_1}{n^3}, \text{ unde } v_1 = \frac{m_0 \cdot k^2}{\eta^3 \cdot n^3}, \text{ este viteza}$$

electronului pe prima orbită Bohr r^1 ,

$$v = \frac{E_n - E_m}{h} = \frac{k}{6h} \cdot \left(\frac{m_0 \cdot k}{\eta^2} \right)^3 \cdot \left(\frac{1}{m^6} - \frac{1}{n^6} \right),$$

unde $\hbar = h/2\pi$, iar m_0 este masa electronului.

Prof. Dumitru ANTONIE,

Colegiul Tehnic nr. 2, Tg. – Jiu

9. În timp de 10 min un corp a efectuat 900 de oscilații, parcurgând distanța de 180 m. Care este ecuația oscilațiilor armonice ale corpului, dacă se știe, că inițial el avea coordonata $x_0 = 5$ cm? Reprezentați grafic coordonata și viteza corpului în funcție de timp.

$$R: x = -0,05 \cos 3\pi t$$

10. Valorile maxime ale vitezei și accelerației unui corp care oscilează sunt respectiv egale cu 1,57 m/s și 49,3 m/s². Determinați amplitudinea și frecvența oscilațiilor corpului.

$$R: A = 5 \text{ cm}, v = 5 \text{ Hz}$$

11. Turația axei motorului Otto este de 4200 rot/s, iar cursa pistonului dintr-un cilindru al acestui motor constituie 5 cm. Ce distanță parcurge pistonul la funcționarea motorului timp de 5 min? Cu ce este egală viteza medie a pistonului?

$$R: d = 2 \text{ km}, v_{med} = 6,67 \text{ m/s}$$

12. Viteza maximă a unui mobil în stare de oscilație este de 60 m/s, iar perioada oscilațiilor lui $T = \pi/5$ s. Cu ce sunt egale modulele vitezei și accelerației mobilului la momentul când elongația lui este egală cu jumătate de amplitudine?

$$R: v = 30 \sqrt{3} \text{ m/s}, a = 300 \text{ m/s}^2$$

13. Este necesar de mărit perioada oscilațiilor unui pendul elastic. Cum trebuie modificată în acest caz: a) masa corpului suspendat, b) constanta de elasticitate a resortului.

R: a) De mărit; b) De micșorat

14. Se modifică oare perioada oscilațiilor libere ale unui pendul gravitațional după scufundarea lui într-un lichid? Dar a unui pendul elastic? Vâscozitatea lichidului se neglijează, iar densitatea lui este mai mică decât densitatea bilei pendulului.

R: Da, se mărește

15. O riglă din lemn cu lungimea $l = 1$ m suspendată de un capăt efectuează oscilații libere. Este oare justă metoda determinării perioadei oscilațiilor acestei rigle cu ajutorul relației

R: Nu. Explicați de ce.

16. O rachetă se deplasează cu viteza de $2,83 \cdot 10^8$ m/s față de Pământ. Două evenimente se produc în același loc al rachetei. De câte ori intervalul de timp dintre aceste evenimente măsurat de observatorul de pe Pământ este mai mare decât intervalul determinat de observatorul de pe rachetă?

R: De 3 ori

17. Timpul mediu de viață a unei particule nestabile față de sistemul de referință în care ea se află în repaus este cu 5% mai mic decât față de sistemul imobil de referință în raport cu care ea se mișcă. Care este viteza particulei?

$$R: v = 936 \cdot 10^7 \text{ m/s}$$

18. Din punctual de vedere al observatorului aflat pe Pământ, intervalul de timp dintre două evenimente ce au loc pe o navă cosmică este de 1,25 ori mai mare decât intervalul de timp dintre aceste evenimente măsurat de observatorul de pe navă. Să se determine viteza navei cosmice?

$$R: v = 0,6 c$$

19. O particulă nestabilă are timpul mediu de viață egal cu $2 \cdot 10^{-6}$ s în sistemul de referință în care se află în repaus și egal cu $2 \cdot 10^{-5}$ s în sistemul de referință legat de Pământul. Să se determine viteza particulei și distanța parcursă de ea față de Pământ în timpul existenței sale.

$$R: v = 0,995 c, d = 5,97 \text{ km}$$

20. Pentru ce valoare a vitezei corpului dimensiunile sale longitudinale se micșorează cu 0,2 din cele ale corpului aflat în repaus?

$$R: v = 0,6 c$$

Mihai MARINCIUC, Spiridon RUSU,
Ion SCUTELNICU, Vladimir GHEȚU,
Anatolie HOMENCO, Mircea MIGLEI,
Culegere de probleme clasele X - XII, Chișinău

CÂT DE OBIECTIVĂ ESTE ȘTIINȚA DE ASTĂZI?

Profesor Preot Florin **GRECU**, Brăila

Pornind de la Sfânta Scriptură, în capitolul 2, versetele 19-20, proorocul Moise spune:

”Și Domnul Dumnezeu, Care făcuse din pământ toate fiarele câmpului și toate păsările cerului, le-a adus la Adam, ca să vadă cum le va numi; așa că toate ființele vii să se numească precum le va numi Adam. Și a pus Adam nume tuturor animalelor și tuturor păsărilor cerului și tuturor fiarelor sălbatice”

Știința reprezintă un act de cunoaștere, în care avem cunoscătorul, subiectul cunoașterii și metoda sau mijlocul de cunoaștere. Din citatul de mai sus, observăm că acesta a fost primul exercițiu ȘTIINȚIFIC de cunoaștere la care omul a fost îndemnat și îndrumat de Dumnezeu. Este un exercițiu științific, bine cunoscut fiind faptul că a numi un lucru sau o ființă presupune cunoașterea anterioară a alcăturii, proprietăților și modului de manifestare a acelui lucru sau finite. În plus, cunoașterea ființelor fiind superioară cunoașterii lucrurilor, Sfânta Scriptură amintește doar de forma superioară de cunoaștere, a ființelor, cunoașterea lucrurilor de către om rezultând din contextul logic al cunoașterii (de la inferior la superior).

Observăm că Dumnezeu a pus în om această dorință de cunoaștere și, mai mult decât atât, îl luminează progresiv, să cunoască din ce în ce mai deplin lumea în care există și se manifestă și, prin ea, să Îl cunoască pe Creator.

Practic, Dumnezeu a făcut lumea aceasta pentru om ca o punte sau treaptă intermediară, prin care omul intră în dialog prin creație cu Creatorul:

“Cerurile spun slavă lui Dumnezeu și facerea mâinilor Lui o vestește tăria. Ziua zilei spune cuvânt, și noaptea nopții vestește știință. Nu sunt graiuri, nici cuvinte, ale căror glasuri să nu se audă. În tot pământul a ieșit vestirea lor, și la marginile lumii cuvintele lor.” PSALMUL 18, 1-4

De aceea Sfinții Părinți spun că lumea creată nu este decât un limbaj prin care Dumnezeu se descoperă omului și acesta îl înțelege pe Dumnezeu. Cunoașterea lui Adam în Rai era o cunoaștere în lumina lui Dumnezeu, directă. Prin această iluminare dumnezeiască Adam a putut înțelege profund ceea ce reprezentau Ființele, ca apoi să le numească. Păcatul lui Adam, de a gusta din pomul cunoștinței

binelui și a răului reprezintă o slabire a modului de receptare a luminii dumnezeiești, pierzând cunoșterea directă și intrând într-o cunoaștere duală, imprecisă, relativă. Aceasta îl plasează pe om într-o perspectivă a unei cunoașteri inferioare; de aceea mila lui Dumnezeu îl scoate din Rai într-o lume inferioară. Căci o lumină puternică, care nu e obișnuită pentru ochi, spre exemplu, îi poate afecta, deși în alte condiții, poate oferi o cunoaștere mai precisă. Așa cei trei Apostoli, pe muntele Taborului, când Mantuitorul s-a schimbat la față, adică a “manifestat slava dumnezeiască pe cât puteau ei cuprinde”, au căzut cu fețele la pământ.

Binele reprezintă o cunoaștere directă, în lumina lui Dumnezeu, clară, precisă, obiectivă și absolută. Binele și răul, amestecate într-un “fruct”, îl plasează pe om într-o cunoaștere inferioară, în care două ipoteze contradictorii pot fi demonstrate ca adevărate în același timp, deși există un singur adevăr. Omul ajunge într-o cunoaștere duală, nesigură, valabilă între anumite limite, relativă. Astfel lumea devine relativă, totul depinzând de sistemul de referință ales, care, în lumea de astăzi nu este Dumnezeu. Omul de astăzi se străduiește să cunoască și să explice lumea exterioară singur, căutând de multe ori să Îl excludă pe Dumnezeu din ecuație. Astfel se pierde, din ce în ce mai mult, într-un labirint având doar o perspectivă orizontală, neînțelegând că o perspectivă pe verticală poate da o imagine de ansamblu a labirintului. Ori mișcarea pe verticală echivalează cu deschiderea omului spre Dumnezeu.

Este cunoscut faptul că mulți oameni de știință onești, din trecut și din prezent, au mărturisit faptul că soluțiile și înțelegerile unor fenomene, ființe și lucruri “le-au fost inspirate” de sus. Observăm că este nevoie și de efortul omului, dar cunoașterea adevărată și sigură se realizează prin revărsarea luminii dumnezeiești asupra omului. Omul este un receptor al luminii cunoașterii și nu un creator al ei; de aceea, înțelege deplin și sigur, doar în măsura în care se păstrează în legătura cu sursa care este Dumnezeu. Calitatea unei asemenea cunoașteri este superioară cunoașterii simpliste a omului, deoarece, o dată cu cunoașterea, îi dă și un imbold de a

folosi cunoașterea spre bine. Ori o cunoaștere fără Dumnezeu, cum e în lumea de astăzi, face ca roadele cunoașterii să fie folosite de multe ori chiar împotriva omului și a creației.

Încheiem, precizând faptul că, lumea aceasta, conform Sfintei Scripturi, nu e singura realitate în care omul trăiește și poate cunoaște; este doar o treaptă în devenirea omului către asemănarea cu Dumnezeu. Ori cunoașterea lumii fără perspectiva veșniciei, îl închide pe om într-un labirint din care doar consecințele acțiunilor sale îl poate face să caute îndrumare de Sus. Știința de astăzi pare că descoperă lucruri, dar nu are un punct către care converge; în schimb omul de știință onest vede

conoașterea lumii ca o treaptă către cunoașterea lui Dumnezeu. Acest lucru este exprimat prin modul în care este definită moartea: trecere în neființă pentru omul fără Dumnezeu, adică un capăt de linie, o limită și trecere la Domnul pentru omul cu Dumnezeu, adică o deschidere spre veșnicie “și acum, și pururea și în vecii vecilor, amin!”

Îndemnul arhanghelului Mihail, către îngeri, atunci când parte dintre ei se “rupeau” de Dumnezeu și deveneau demoni, este valabil și pentru oamenii de știință de astăzi, ”Să stăm bine, să stăm cu frică, să luăm aminte!”, ca un îndemn spre o cunoaștere responsabilă în lumina lui Dumnezeu.

PERSONALITĂȚI IEȘENE PROFESORUL DUMITRU IOAN MANGERON

Profesor dr. Oana ȘUȘU – colegiul Național de Artă „Octav Băncilă”
și Liceul Teoretic „Dimitrie Cantemir” Iași

”naturii se compune din ecuații neliniare. Pe măsură ce o cunoaștem mai adânc, natura își dezvăluie fantastica ei complexitate. Spre fericirea noastră, natura este neliniară, omul este o realizare neliniară, urechea și inima noastră funcționează complicat, neliniar, și celula, cred, expresie fundamentală a materiei vii este de asemenea neliniară!. Altfel ar fi extrem de plicticos. Neliniaritatea înseamnă numeroase combinații, calități, opusul monotoniei și stereotipului.”

D. I. Mangeron

Dumitru Ioan Mangeron

Pe 15 noiembrie, în anul 1906, la Chișinău, s-a născut un ilustru reprezentant al școlii românești de matematică: Dumitru Ioan Mangeron. Familia Mangeron era atunci formată din tatăl – Matei Ioan Mangeron, mama – Xenia Mangeron, casnică, și trei copii: două fete și micul Dumitru Ioan Mangeron. După încă doi ani apare și al patrulea copil, tot o fată. Matei Ioan Mangeron era mecanic de locomotivă format la Școala de Arte și Meserii a Politehnicii din Sankt Petersburg și pentru că avea un bagaj generos de cultură generală, vorbitor a cinci limbi, a fost remarcat de superiori, fiind avansat pentru scurt timp pe funcția de șef al depoului de locomotive din Chișinău. Din cauza grevelor muncitorești dintre anii 1905 – 1908, tatăl, Matei Mangeron, este mutat la depoul din Ungheni, primind o locuință insalubră, improprie supraviețuirii celor șase membri ai familiei, fetița mai mare suferind de o boală gravă. Mijloacele materiale se diminuează drastic punând familia în dificultate. Așadar, primii ani de viață ai lui Dumitru I. Mangeron se petrec în micul orașel din

Moldova de pe malul stâng al Prutului. Tot aici, înainte de a împlini șase ani, începe școala primară, remarcându-se deja prin lejeritatea în învățare, prin interesul față de matematică și lectură. Ultimii doi ani ai școlii primare sunt absolviți la Chișinău, unde face naveta și unde începe deja să contribuie la bugetul sărac al familiei dând meditații la matematică unor colegi, unii dintre ei devenind cunoscuți ingineri. Anul 1916 marchează adânc viitorul copilului D. I. Mangeron, tatăl murind imediat după pensionare, în urma unui atac de cord, familia pierzând dreptul la pensia de urmaș din cauza declanșării revoluției din 1917, ce întrerupe total relațiile dintre Chișinău și Kiev, centrul zonal al căilor ferate, arhivele fiind blocate. Și pentru că Universul echilibrează binele și răul, același an 1916 aduce și răsplata seriozității elevului D. I. Mangeron trecând cu brio examenul de admitere la liceul „Alec Russo” din Chișinău. Se întreține singur dând în continuare meditații, inclusiv elevului Meer Fiștreiben care ajunge mai târziu Consilier al Ministrului Justiției din România,

sau tinerilor N. Danielescu, D. Carp, Gh. Grădinaru, etc., nume ce au intrat în viața socială și culturală a țării. Pentru a putea absolvi liceul, este sprijinit de conducerea și de profesorii liceului, beneficiind atât de bursă și de diverse ajutoare pentru rechizite și îmbrăcăminte, cât și în crearea condițiilor de studiu, punându-i-se la dispoziție spațiu, în biblioteca și în laboratorul de fizică, unde colaborează cu profesorul la realizarea experimentelor.

În 1923, tânărul Mangeron, mândria Liceului „Alec Russo” din Chișinău, își demonstrează din nou calitățile, susținând cu înaltă ținută examenul de absolvire. Totuși lipsurile îi întârzie intrarea la facultate, alegând să lucreze mai întâi ca laborant la liceul pe care îl absolvise. În 1925 moare sora mai mică după un atac TBC galopant, o altă soră reușește să preia o mare parte din obligațiile materiale ale familiei, astfel că abia în 1926, promovează examenul de admitere la Facultatea de Științe – secția Matematică a Universității „Alexandru Ioan Cuza” din Iași. Marele profesor Alexandru Myller remarcă omul și studentul de excepție Dumitru Mangeron, oferindu-i fără echivoc sprijin pentru dezvoltarea științifică și profesională, coleg fiind cu o pleiadă de stele ale matematicii ieșene: Gheorghe Gheorghiev, Mendel Haimovici, Florica Sava – Câmpian, Ilie Popa, Ion Creangă, Alexandru Climescu. Încă din ultimul an de studiu i se oferă postul de asistent suplinitor la catedra profesorului Al. Myller, iar după absolvirea în mod strălucit a facultății, devine titular la doar 23 de ani. Tot ilustrul profesor Myller îi obține o bursă la Universitatea din Neapole, unde, sub „bagheta” marelui Mauro Picone, devine doctor în matematică. Teza sa stârnește un val de admirație, recunoscându-i-se la nivel internațional valoarea științifică, asigurându-i „dreptul la nemurire”. În țară, aceeași teză și faimă îi aduc, ce altceva, decât invidie și răutate din partea unor mari oameni de știință, dar mici oameni, prin comportament, deși el reconfirmă valoarea continuând studiile cu noi lucrări importante. Entuziastul și fermecătorul, deja conferențiar, Dumitru Mangeron, devine extrem de popular în rândul studenților, încântați de prelegerile sale, fapt care îi atrage și mai multă dezaprobare, astfel că odată cu înființarea Școlii Politehnice „Gh. Asachi” la Iași, în 1937, este

transferat devenind conferențiar la disciplina de Matematici generale a acestei noi școli, fără explicație, împreună cu alte persoane indezirabile în Universitatea „Alexandru Ioan Cuza”. Totuși i se permite să mai predea la Facultatea de Matematici a Universității doar cursul facultativ de „Introducere în Astronautică” pe care-l tratează cu multă seriozitate, transformându-l într-un promotor al cercetărilor în astronautică la Iași. În ciuda subordonării politice care a îngrădit toată viața universitară și culturală românească, Dumitru Ioan Mangeron a fost primit cu respectul cuvenit la Școala Politehnică din Iași, dedicându-și la propriu întreaga viață acestei respectabile instituții de învățământ. Suferă cumplit când Politehnica ieșeană a trebuit să fie mutată la Turnu Severin, în timpul războiului și când, în 1945, la reîntoarcerea la Iași, predă cu lacrimi în ochi întreaga bază materială a școlii sovieticilor, multe dintre cărți fiind achiziționate din veniturile personale.

Tot acum, la revenirea din refugiu, o cunoaște pe soția sa Maria, care rămâne pentru totdeauna marea sa dragoste, în ciuda modului neconvențional prin care ea devine Maria Mangeron. Au urmat zeci de ani de realizări științifice importante, dar și de mentorat, câștigând respectul a zeci de generații de studenți, mulți dintre ei viitori valoroși ingineri.

În viața profesorului D.I. Mangeron, a existat și un episod controversat care i-a adus dizgrația lumii universitare, din cauza greșelii de a fi fost credul, convins de onestitatea oamenilor ce-l înconjurau. În perioada de stigmatizare și înlăturare a populației evreiești, la îndemnul celor mai importanți oameni de știință ai vremii, academicienii Alexandru Myller și Iorgu Jordan, în virtutea recunoștinței pe care D. Mangeron le-o purta, se pare că a acceptat pentru scurt timp înrolarea în Garda de Fier a lui Zelea Codreanu, cu sarcina de a-i convinge pe capii legionari să nu îl înlătore pe ilustrul doctorand evreu din acea vreme și apoi profesor la facultatea de matematică, Mendel Haimovici. După instaurarea regimului comunist, din cauza aceasta a fost exclus din partidul comunist, fără ca vreo persoană să-i fi susținut relativa nevinovăție. Nici măcar M. Haimovici nu a reacționat vreodată nici măcar pentru a dezminți ceea ce Mangeron susținea despre acest negru moment. Nu vom ști cât adevăr sau minciună au fost în acest nefiresc episod al

vieții profesorului Mangeron, dar toată viața sa a plătit prin nerecunoașterea de către cel mai înalt for științific a grandioasei sale opere și personalități. Abia în 1991, pe patul de moarte a primit titlul de membru corespondent al Academiei Române.

Cronologia ascensiunii universitare a profesorului Dumitru Ioan Mangeron:

1 septembrie 1929, D. I. Mangeron este numit asistent suplinitor la *Seminarul Matematic* din Iași; la 1 februarie 1935 a fost numit asistent cu titlu provizoriu;

– 1 noiembrie 1936, conferențiar suplinitor la catedra de *Analiză matematică*;

– 1 aprilie 1937, șef de lucrări la *Seminarul Matematic*;

– 14 iunie 1938, conferențiar titular definitiv la catedra de *Elemente de analiză matematică*;

– 1938 – 1940, suplinește cursul de *Introducere în Astronautică* la Universitatea ieșeană;

– 1939 – 1940, conferențiar suplinitor la catedra de *Matematici generale* la Școala Politehnică “Gh. Asachi” Iași;

– 17 mai 1940, conferențiar titular al catedrei de *Matematici generale* la Școala Politehnică Iași;

– 31 decembrie 1941, profesor titular definitiv la catedra de *Mecanică*;

– 1942 – 1944, profesor la Centrul Universitar din Cernăuți, ca urmare a mutării Școlii Politehnice din Iași;

– 1944 – 1945, perioada de refugiu a Școlii Politehnice Iași la Turnu Severin;

– 1945 – 1948, lucrează și în București, în cadrul redacției “*Gazeta matematică*”;

– 1946, membru fondator al *Buletinului Școlii Politehnice “Gh. Asachi” din Iași*;

– 1949 – 1951, șef de catedră la catedra de *Matematici și Mecanică* a Facultății de Mecanică;

– 1951 – 1954, profesor de mecanică tehnică și mecanică și introducere în mecanica fluidelor la facultățile de electrotehnică și matematică, Institutul Politehnic Iași;

– 1955 – 1957, profesor și șef al catedrei de mecanică și mecanisme;

– 1957 – 1976, profesor și șef al catedrei de *Matematici II*;

– **1956, titlul de Doctor Docent;**

– 1966, conducător doctorate în specialitatea “*Mecanică tehnică și vibrații*”;

– 1967 – 1977, Visiting Profesor al Universității Alberta, Edmonton, Canada;

– 1980 – 1982, Visiting Profesor al Universității Campinas, San Paolo, Brazilia;

– conducător de doctorate în Canada și India;

– A ținut conferințe și cursuri la universități din

Aachen, Bonn, Grenoble, Hamburg, Montreal, Nancy, Odessa, Paris, Viena etc;

– Membru activ sau de onoare în peste 25 de Societăți, Academii de matematică, mecanică, aeronautică și astronautică din Anglia, Austria, Canada, Franța, Italia, Elveția, India, Japonia, SUA, Germania, URSS.

Poliglot, vorbea fluent 10 limbi străine și scria în șase limbi.

Creația și activitatea științifică a profesorului Dumitru Ioan Mangeron

Opera sa este marcată de originalitate, de diversitatea temelor de cercetare, de aplicabilitate la fenomenele sau mecanismele fizice, impulsionând dezvoltarea ulterioară a anumitor ramuri științifice. Rezultatele cercetărilor sale au fost publicate în peste 600 de lucrări din domeniile analizei matematice, ale matematicii generale, ale teoriei mecanismelor și mașinilor, ale istoriei matematicii, mecanicii analitice, etc.

Trăsăturile operei sale se pot concentra în următoarele idei sintetizate de unul dintre marii săi discipoli, profesorul Nicolaie Irimiciuc:

- Deosebită capacitate de selectare a ideilor prețioase ale timpului, capabile să stea la baza unei noi ramuri ale științei.

- Asocierea ideilor cu cele mai moderne și potrivite tehnici și metode de investigație, unele create de domnia sa.

- Capacitate fantastică de generalizare a concluziilor la clase largi de fenomene cu legi de evoluție asemănătoare, constituind baza unor teorii unitare.

În decursul activităților sale științifice s-a ocupat de „Sistemele diferențiale cu structură complexă”, numite „Ecuatii polivibrante” sau „Ecuatii Mangeron”, de „Teoria unitară a fenomenelor potențialului”, de „Propagarea căldurii și undelor”, de „Mecanica vibrațiilor” de „Teoria generală a sincronizării”, de „Problemele spectrale pe varietăți Riemann pentru diferiți operatori”, de „Teoria și practica accelerațiilor reduse de ordin și specie oarecare”, de „Metodele tangențiale și matriciale – tensoriale în teoria mecanismelor și mașinilor”, de „Stabilitatea mașinilor – unelte așchietoare”, „Teoria fenomenelor tranzitorii”, „Controlul optimal în sisteme cu parametri distribuți”, „Biomatematica rețelelor neurale”, „Extinderi ale ecuațiilor Hodgkin-Huxley”, „Teoria polinoamelor

ortogonale” etc.

Fiind o adevărată enciclopedie științifică, poliglot vorbitor a 10 limbi, un om modest, plin de entuziasm și spirit de inițiativă, a legat numeroase prietenii cu oameni de știință de pretutindeni, a fost invitat să țină cursuri la universități de prestigiu din Canada, Germania, Italia, Brazilia, URSS, Japonia etc., a fost invitat la numeroase conferințe internaționale. Mai exact:

A fost ales în calitate de Membru în comitetele internaționale de redacție ale unor importante reviste de specialitate ca de exemplu: „Mechanism and Machine Theory”, în diferite comisii ale universităților de peste hotare, în vederea conferirii titlurilor științifice de „Doctor of Philosophy (Sciences)” sau de „Doctor of Science”, precum și ca Referent Științific la toate revistele internaționale de „Bibliografie critică de Matematici și Mecanică”. A participat în cadrul unor „Misiuni Științifice” peste hotare în calitate de „Șef al unor Delegații”, ca de exemplu la cel de „Al doilea Congres Unional de Teoria Mecanismelor” de la Moscova din anul 1958, sau ca „Profesor Invitat” pentru cursuri, seminarii și examene în Canada (1968, 1970, 1972, 1974 și 1976) și Brazilia (1978 și 1980). De-a lungul timpului, a fost solicitat să țină conferințe de specialitate în URSS (1961), Franța și RFG (1964), Austria (1967 și 1968), Spania (1973) și Italia (1975) și a participat activ la diferite congrese mondiale de specialitate ca de exemplu în Austria Brazilia și SUA (1968), Canada (1968 și 1976) și Olanda și Italia (1976).

A avut colaborări științifice prestigioase cu matematicieni renumiți. Astfel, colaborarea cu matematicianul gruzin L. E. Krivoșein timp de 20 de ani s-a reflectat în publicarea a peste 50 de articole. Alți matematicieni colaboratori ai profesorului D. I. Mangeron sunt F. E. Sestopal, A. I. Jasulionis, D. Tahvelidze și S. N. Kojevnikov din fosta URSS, Emilio Roxin (Argentina), M. N. Oguztoreli (Canada), U. D’Ambrosio (Brazilia), R. Chaleat (Franța), E. Shimemura (Japonia). Dintre cercetătorii români cu care a colaborat îi amintesc pe profesorii V. Poterașu, Gh. Ciobanu, Alfred Braier, Corneliu Drăgan, N. Irimiciuc (Iași), Gh. Silaș și L. Brândeșu (Timișoara). O preocupare constantă a prof. Mangeron a fost în domeniul astronauticii ce își are debutul între anii 1938-1940

cu prilejul prelegerilor ținute la Facultatea de Matematici. Cercetările sale se finalizează sub forma unor studii ce se referă la efectele șocurilor asupra organismului uman în timpul zborurilor cosmice (publicată în 1954), influența accelerațiilor de ordin superior asupra comportării materialelor ce intră în structura navelor cosmice (1955), precum și cele referitoare la unele aspecte legate de transmiterea energiei în spațiu și de radioastronomie spațială elaborată în colaborare cu matematicianul Philippe Noël (1966). Este fondatorul primei școli românești în domeniul teoriei mecanismelor și a mașinilor. A elaborat teoria sistemelor cu structura complexă și în anul 1956, la cel de al 4 – lea Congres al matematicienilor români, demonstra că a reușit să elaboreze o teorie matematică unitară a fenomenelor fundamentale ale naturii, legând toate cele trei teorii ale fenomenelor fizice fundamentale (teoria potențialului, teoria propagării căldurii, teoria propagării undelor). La 29 aprilie 1982, la Casa “V.Pogor” din Iași susține în cadrul ciclului “Prelecțiunile Junimii” conferință cu titlul “Din tainele cosmosului”, o incursiune remarcabilă în dezvăluirea tainelor universului prin intermediul legendelor, a marilor descoperiri și a savanților ce au adus contribuții la deslușirea și cucerirea spațiului cosmic. Spre finalul intervenției sale, prof. Mangeron îl menționează pe Walter Schiller, arheolog american, care în urma cercetărilor sale spune că “Civilizația s-a născut acolo unde astăzi locuiește poporul român”. Cartea cu această informație a fost trimisă de profesor autorităților din țară.

D. I. Mangeron –

Profesor, mentor, creator de școală

D. I. Mangeron a fost unul dintre puținii profesori ai Institutului Politehnic Iași care a pregătit generații de studenți raportându-se la viitor și nu la prezent, cu o capacitate deosebită de receptivitate față de nou, față de înțelegerea evoluției și dezvoltării tehnicilor moderne de calcul, de măsurare a mărimilor fizice, de evoluție a omului. A avut de asemenea capacitatea de a adapta disciplinele predate la specificul profilului de pregătire inginerescă a studenților.

Un orator desăvârșit, șlefuit cu răbdare de dascăli pe care i-a cunoscut, cu o imensă cultură

generală și cu o bunătate parcă de dincolo de universul uman, a fost mentor a zeci de generații de studenți asupra cărora a avut o influență hotărâtoare în formarea personalităților acestora. Mulți dintre studenții săi au folosit ca supremă formă de certificare a înaltei lor pregătiri, sintagma: „Am fost studentul profesorului D.I. Mangeron”.

Pentru studenți și specialiști a publicat patru lucrări:

- *Fundamentele mecanicii*, în colaborare cu profesorii Z. Gabos și I. Stan de la Universitatea Cluj, Editura Academiei, 1961;

- *Curs de mecanică cu aplicații în inginerie*, în colaborare cu prof.univ, N. Irimiciuc, Editura Rotaprint, Institutul Politehnic Iași, patru volume Iași, 1973-1974;

- *Mecanica rigidelor cu aplicații în inginerie*, în colaborare cu N. Irimiciuc, Editura Tehnică, București, trei volume, 1978-1981;

- *Teoria optimizării structurilor*, în colaborare cu V. Fl. Poterașu și A. Vulpe, Editura Junimea, Iași, 1980.

În încheiere voi prezenta un citat din articolul comemorativ al domnului profesor dr. Adrian Corduneanu:

„Profesorul D. I. Mangeron a rămas activ și optimist până la inevitabilul sfârșit [...]. Prea târziu, a sosit și știrea alegerii sale ca membru corespondent al Academiei Române. Se afla în spital, unde a decedat la 26 februarie 1991.

Ne-am despărțit de stimatul nostru Profesor în ziua de 1 martie 1991, după slujba la care au asistat mulți dintre colaboratorii și elevii săi, colegi, foști doctoranzi, ingineri și profesori, ținută la Biserica Sfântul Nicolae din Dealul Copoului. Pe drumul către cimitirul Podgoria, o ninsoare liniștită a adus împăcarea în sufletele noastre și ne-am gândit că, cel care a iubit atât de mult școala, oamenii și natura a plecat dintre noi la fel de frumos cum a trăit, lăsând o amintire și o operă pe măsură, demnă de spiritele cu adevărat alese.

Astăzi, la mormântul profesorului D. I. Mangeron se află un monument, ridicat de foștii săi admiratori, iar Bulevardul pe care se află facultățile și celelalte clădiri ale Universității Tehnice poartă numele "Bulevardul D. Mangeron".

Bibliografie:

1. Maria Constantinescu (coordonator) & all. *Dumitru I. Mangeron (Din ciclul: Mari personalități ale învățământului științific și tehnic ieșean)*, Ed. Universității Tehnice „Gh. Asachi”, Iași 1996.
2. Nicolae Irimiciuc, D. I. *MANGERON - Un PROFESOR între profesori*, Ed. Glasul Bucovinei, Iași 1995.
3. George Șt. Andone, *Istoria științelor în România. Matematica. Mecanica. Astronomia*, Ed. Academiei Republicii Populare Române, 1981.
4. <https://mec.tuiasi.ro/diverse/marturii.pdf>
5. <http://150.uaic.ro/personalitati/matematica/dimitrie-ioan-mageron/>
6. https://articles.adsabs.harvard.edu/cgi-bin/get_file?pdfs/FMat/0001/1997FMat....1.....G.pdf
7. https://ibn.idsi.md/sites/default/files/imag_file/Tehnocop_2%2817%29%2C2017-46-54.pdf
8. https://ibn.idsi.md/sites/default/files/imag_file/169179_1.pdf

Mihaela BULAI, Elena

ISTORIA ANECDOTICĂ A ȘTIINȚEI

Aprox. 305 î.Hr.

- *Epicur din Samos pune bazele unei școli filozofice în care atomul este concept filozofic fundamental. Ca filozof materialist dezvoltă atomismul lui Democrit.*

FILOZOFUL DIN GRĂDINĂ

Epicur (341-269 î.Hr.) s-a născut în Insula Samos. La vârsta de 17 ani a citit cosmogonia lui Hesiod în care acesta afirma că totul își are originea în Haos. Cum profesorii lui nu au știut să-i explice ce înseamnă Haos, Epicur a început să studieze filozofia pentru a se lămurii în această problemă. La 18 ani devine elevului lui Xenocrate la Atena și studiază asiduu opera lui Democrit. După 306 î.Hr.

Epicur întemeiază o școală filozofică ce îi poartă numele. Epicurienii erau numiți și „cei din grădină” pentru că Epicur a cumpărat o grădină în care își ținea cursurile. La intrarea în grădină era următoarea inscripție: „Străinule, tu te vei simți bine aici, căci aici cel mai înalt bun este plăcerea”.

Spre deosebire de Academia platonicească și de Lyceum, școala epicureică o ducea greu din punct de vedere financiar deoarece Epicur nu pretindea niciun onorariu pentru cursurile sale. A condus școala timp de 36 de ani (până la moarte), dar aceasta a funcționat până în secolul al III-lea d.Hr., când a dispărut fără urmă. Cel mai de seamă discipol al lui Epicur a fost Titus Lucrețius Carus

(99-55 î.Hr.), al cărui poem „Despre natura lucrurilor” facilitează înțelegerea filozofiei epicureice.

Pentru Epicur știința este un simplu mijloc care trebuie pus în slujba omului. Marea pasiune a lui Epicur era cunoașterea naturii pentru că aceasta, credea el, poate să-l elibereze pe om de spaima superstițiilor și de groaza morții. Fizica lui Epicur (adică întreaga sa teorie despre natură) este cuprinsă în cele 37 de cărți ale operei intitulate chiar „Despre natură” și în câteva scrisori. Principiul fundamental al filozofiei epicureice era reducerea fenomenelor naturii la cauze pur naturale și materiale. În fizica sa, Epicur se întoarce la vechii fizicien naturaliști, în special la Democrit. Ideea centrală este că în realitate nu există decât atomi și spațiu gol, că „nimic nu se poate naște din nimic, nici chiar prin voința zeilor”.

Atomii sunt entități ultime, eterne, nu pot fi divizați, nici distruși. În afară de mărime, formă și greutate ei nu mai au alte calități. Epicur combate ideea lui Aristotel că spațiul ar fi mărginit, susținând infinitatea Universului și existența unui număr infinit de lumi într-o eternă devenire și trecere deoarece atomii în mișcare, înfinți ca număr, se combină și se separă mereu.

După aceste câteva idei din fizica lui Epicur încheiem cu următoarea recomandare pe care ne-o face acest mare filozof: „Nu trebuie ca cineva să ezite a se ocupa în tinerețe de filozofie și nici când ajunge la bătrânețe să se sature a filozofa căci nicio vârstă nu-i prea timpurie sau prea târzie pentru sănătatea sufletului... De aceea amândoi, și tânărul și bătrânul, trebuie să caute înțelepciunea; bătrânul pentru ca, înaintând în bătrânețe, să se simtă tânăr, iar tânărul ca să fie tânăr și bătrân totodată prin lipsa de teamă față de cele ce vor veni”.

Aprox. 300 î.Hr.

- *Zenon din Citium întemeiază școala filozofică stoică și predă pe Terasa pictată din Atena.*

- *În Cartagina apar lentilele convexe.*

- *În „Cartea stăpânului văii râului” (China) apare prima referință la orientarea pieselor de magnetită în câmp magnetic terestru, magnetita fiind numită „indicator al sudului”.*

ZENON ȘI STOICISMUL

Zenon din Citium (336-264 î.Hr.) a fost un timp comerciant, iar pe la vârsta de 30 de ani alege

filozofia, devenind discipol al lui Stilpon, apoi al lui Crates. Pe la anul 300 î.Hr. înființează o școală filozofică ale cărei cursuri se țineau pe o terasă înfrumusețată cu picturi de Polygnot, cel mai mare pictor al Greciei Antice. De la Terasa pictată (Stoa poekile) vine și denumirea de „stoică” dată direcției filozofice inițiată de Zenon. A predat filozofia plimbându-se de sus în jos pe Terasa pictată unde veneau mulți să-l asculte.

Reprezentanții cei mai importanți ai stoicismului sunt Cleantes din Assos (331-233 î.Hr.), Chrisip din Soli (280-212 î.Hr.), Annaeus Seneca (1365 d.Hr.), Epictet din Hieropolis (50-138 d.Hr.), iar ultimul stoic nu este altul decât împăratul Marcus Aurelius.

Pentru stoici nu există spațiu gol; tot ceea ce există este format dintr-o substanță unitară, corporală, deci materială. Stoicii vorbesc de două principii originare, unul activ și unul pasiv, iar energia este cea mai fină materie. Zenon se întoarce la teoria celor patru elemente ale lui Empedocle: aer, apă, pământ și foc, al cincilea element, eterul, nu există. Aerul, apa și pământul sunt elementele pasive, iar focul este element activ din care s-au născut celelalte trei elemente. În lume legea cauzalității guvernează în chip absolut. La toți stoicii se observă o mare admirație pentru frumusețea și perfecțiunea naturii. Ei consideră că omul trebuie să se supună naturii, valorile lor sunt înțelepciunea, curajul, dreptatea și cumpătarea. Numai dacă dobândește aceste calități, omul trăiește în armonie cu natura și poate atinge suprema fericire pământească.

Pentru că s-a dedicat filozofiei în cetatea lor și pentru că a îndemnat tinerii la virtute și cumpătare, fiind el însuși un model de urmat, atenienii l-au cinstit foarte mult pe Zenon, dovadă că i-au încredințat cheile porților din zidurile cetății, i-au dăruit o coroană de aur, i-au construit o statuie de bronz încă din timpul vieții și un monument funerar după moarte. Și nu e de mirare, pentru că era un înțelept între înțelepți. Legenda spune că filozoful Crates a vrut să-l convingă, folosind forța, să renunțe la lecțiile lui Stilpon și să meargă la școala lui. Zenon i-a spus: „Felul cel mai dibaci de a prinde pe un discipol este să-l atragi prin urechi. Convinge-mă, deci, căci dacă folosești violența numai trupul meu va fi cu tine, iar sufletul meu va rămâne cu Stilpon”.

IULIU PRODAN (1875-1959) marele ctitor al florei României

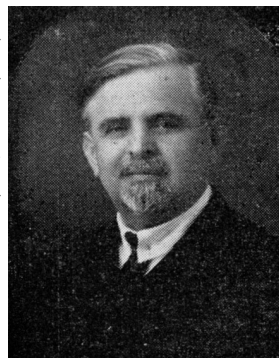
Ion CEAUȘESCU, Gheorghe MOHAN

S-a născut la 29 septembrie 1875, la Chiochiș, județul Bistrița Năsăud. Din fragedă copilărie a admirat și iubit frumusețile naturii.

Școala primară o începe în satul natal, unde a avut ca învățător pe fratele tatălui său, țăran iubitor de carte; o termină la Gherla, unde urmează și primele clase de liceu. Chiar din clasa I de liceu, agerimea spiritului său iscoditor față de fenomenele naturii atrage atenția profesorului de științe naturale Mártonffy, autorul unei ample monografii privind Câmpia Transilvaniei. Începând din clasa a II-a, el este singurul elev pe care Mártonffy îl invită consecvent pe teren în excursiile sale științifice. Timp de patru ani, cât a urmat cursurile de la Gherla, profesorul său favorit insistă în a-l introduce cu deosebire în lumea insectelor, deși pentru elevul de atunci, plantele erau parcă mai ispititoare.

Adeseori în diminețile de primăvară și vară, atras de frumusețile naturii, venea cu întârziere la prima oră, fapt pentru care profesorii îl certau, cu excepția lui Mártonffy, care-l primea întotdeauna cu un zâmbet de bunăvoință, exclamând: „Ia spune micul meu prieten ce ai mai văzut și cei ai mai adus de data aceasta?” Pasiunea și dăruirea pentru studierea naturii, a plantelor, în special, era să-l coste eliminarea de la examenul de absolvire a cursului inferior de liceu; se crease tradiția ca elevii să vină îmbrăcați în haine de sărbătoare, împreună cu părinții lor. Elevul Prodan, atras de coloritul estival al câmpiei someșene, uită să-și anunțe tatăl de ziua examenului și, ceva mai mult, în dimineața respectivă se furișă pe câmp înainte de răsăritul soarelui, pentru a colecta plante. Când își dă seama de importanța zilei, Soarele era de câteva sulii sus pe cer și examenul începuse demult. Atunci, îmbrăcat în haine de teren, plin de noroi, căci noaptea plouase, se îndreptă maratonice spre școală și intră grăbit în sala de examen, cu brațul încărcat cu plante, pe care ar fi riscat să nu le mai găsească dacă le-ar fi lăsat pe coridor. În sală se lăsă o tăcere adâncă, lumea se uita la dânsul cu nedumerire și curiozitate. Atunci directorul școlii îl invită autoritar să părăsească sala de examen.

I. Prodan plecă de la Gherla să-și continue liceul la Năsăud, păstrând însă o corespondență permanentă cu Mártonffy, pe care îl informa cu regularitate despre cercetările lui. Astfel se continuă amiciția din primii patru ani de liceu, dintre profesor și elev.



La Năsăud, chiar din primele săptămâni, I. Prodan atrage atenția profesorului de științe naturale, dr. Artemiu Publiu Alessi, care vede în noul elev un mare pasionat al științelor naturii. Sub îndrumarea acestuia I. Prodan este antrenat în studiul unor fenomene biologice mai complexe. Alesse, ca prim explorator al Dobrogei, i-a insuflat tânărului Prodan și dragostea pentru frumusețile acestei regiuni.

La 11 ani de la terminarea facultății, I. Prodan nu uită dorința sa veche și explorează Dobrogea. Tot datorită profesorului său, ia legătura cu eruditul botanist Florian Porcius care locuia la Rodna. Întâlnirea cu acest patriarh al botanicii românești l-a determinat să se consacre, pentru totdeauna, studiilor și cercetărilor de botanică.

După terminarea liceului, tatăl său îl înscriesese la Teologie, contrar voinței sale. Într-o zi, tânărul student din anul I este surprins desenând plante în orele de meditație teologică. Această întâmplare i-a grăbit retragerea de la teologie, spre regretul tatălui său și spre bucuria tânărului botanist, care se înscrie la facultatea de geografie și științe naturale de la Universitatea din Cluj.

Aici, eminentul naturalist A. Kanitz apreciază în mod cu totul deosebit calitățile tânărului student, care fusese recomandat de Porcius, și-l antrenează să lucreze cât mai fecund în cercetările de botanică, încredințându-i sarcina măgulitoare, dar și plină de răspundere în același timp, de a face cât mai multă ordine în ierbarul universității. În 1899 termină studiile universitare și ocupă pe rând postul de profesor la liceele din Năsăud (1900-1903), Gherla (1903-1904), Eger (1904-1906) și Sambor (1906-

-1918). După unirea Transilvaniei cu România, este chemat ca profesor de botanică la Academia agricolă din Cluj, unde predă până în anul 1940, când este pensionat.

Împietind armonios preocupările de exigent profesor, cu cele de scrupulozitate în cercetările biologice, încă de când era în învățământul secundar, intră în legătură cu cei mai proeminenți sistematici și fitogeografi ai timpului: A. Degen, E. Haeckel, D. Grecescu, A. Hayek, D. Brândză, S. Javorka, Z. Panțu, A. Topicz, I. Wagner și alții.

I. Prodan și-a înălțat opera sa având la temelie dictonul naturalistului și filozofului francez Buffon, care spunea: „*ca să ai idei, trebuie să aduni fapte*”. Din fapte a rezultat personalitatea ilustră a profesorului I. Prodan, din fapte adunate cu răbdare și cu simț de răspundere și-a clădit opera sa nepieritoare. Ca profesor la Sambor, în vacanțe, Prodan a străbătut în mare parte Balcanii, înscriindu-se astfel printre primii exploratori români ai Balcanilor.

Prin munca sa susținută de o putere de creație științifică ce izvora dintr-un larg orizont de gândire și dintr-o rară perseverență în cercetare, dublată de o logică impecabilă și armonios împletită, Prodan a dat pentru știința biologică peste 100 de lucrări de floristică, sistematică, fitogeografie, geobotanică, fitopatologie, ecologie, botanică agricolă etc. care au intrat pentru totdeauna în patrimoniul biologiei

universale, ca tezaur al spiritului creator românesc.

Monografiile sale ca: „*Centaureele României*”, „*Achilleele României*”, „*Trandafirii spontani și cultivați până acum în România*” etc. au devenit clasice la apariția lor, alături de alte lucrări floristice ca: „*Conspectul florei Dobrogei*”, „*Flora Câmpiei Ardelene*” etc.

Lucrarea sa de bază publicată în două ediții, „*Flora pentru determinarea și descrierea plantelor ce cresc în România*” este întâiul și unicul determinant din literatura noastră, care timp de aproape 50 de ani a constituit și constituie cu aceeași utilitate, farul călăuzitor a numeroase generații de botaniști, reprezentând o uriașă și actuală pârgie în aprofundarea studiilor botanice. Studiile cu caracter fitogeografic și geobotanic au fost concretizate în valoroasa sa lucrare intitulată „*Fitogeografia României*” (prima ediție 1923 și a doua 1939).

Impresionanta activitate de cercetare și publicare s-a împletit cu activitatea didactică, în care a manifestat dragoste fierbinte pentru toți cei de a căror instruire și pregătire răspundea.

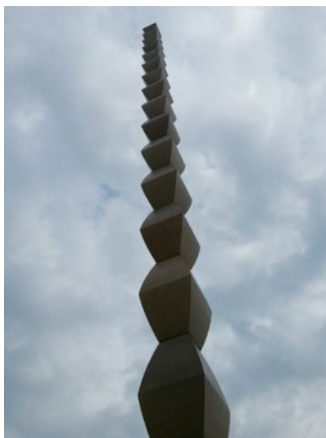
Biolog înăscut și cercetător fecund, spirit universal și om de știință cu renume mondial, savantul I. Prodan își înscrie definitiv numele său în galeria celor mai de seamă creatori de valori spirituale din țară și de peste hotare, făcând cinste patriei noastre.

COLOANA INFINITULUI A LUI CONSTANTIN BRÂNCUȘI ȘI UNELE INTERPRETĂRI ISTORICE ȘI DE NATURĂ FIZICO-MATEMATICĂ*

Prof. Romulus SFICHI, Suceava

Cine dintre români nu cunoaște și nu se mândrește cu privire la opera marelui nostru Constantin Brâncuși legat, mai ales, de *Coloana infinitului* de la Târgu Jiu, închinată eroilor primului război mondial?

Despre Constantin Brâncuși și opera sa în domeniul sculpturii s-a scris destul de mult în România și totuși încă insuficient. Referindu-ne la *Coloana infinitului* este de reținut că, nu cu mult timp în urmă, cercetarea istorică din România afirma că originea ideii ca atare se află în



asa-numitul *stâlp funerar* ce aparține mormintelor preceștine a geto-dacilor de pe actualul teritoriu al județului Alba care semnifică *veșnicia* și care poate fi văzut și astăzi. Deocamdată afirmațiile de acest gen n-au primit o recunoaștere din partea organelor considerate competente pentru atestarea ca drept adevăr istoric, dar, desigur, viitorul urmează să decidă dacă Brâncuși, la elaborarea operei sale, s-a inspirat din credința geto-dacilor preceștini – strămoșii neamului românesc.

Cea mai interesantă și chiar fascinantă ipoteză legată de *Coloana infinitului* este conexiunea cu așa-numitul *efect de piramidă* și cu numerele celebre φ (numărul de aur), respectiv N_f (numărul fiarei) din Apocalipsa biblică a lui Ioan apostolul creștin. Înainte de a ne ocupa de ipoteza ca atare, ne vom referi succint la efectul de piramidă și numerele menționate.

Efectul de piramidă a fost sesizat pentru prima dată, istoricește vorbind, de către francezul Antoine BOVIS, care, prin 1950, afirma că în interiorul piramidei Keops din cadrul complexului GIZEH – din apropierea capitalei Egiptului (Cairo) – are loc un proces de mumificare naturală, pe care l-a reprodus, la întoarcerea în Franța, prin confecționarea unei piramide din carton, redusă la scară față de cea a lui Keops, orientând-o pe direcția N-S în poziția echivalentă camerei faraonului. La aproximativ 1/3 din înălțimea piramidei față de baza acesteia, Bovis a plasat cadavrul unei pisici, care, spre mirarea lui, s-a deshidratat mumificându-se. Așa a început studiul *efectului de piramidă* într-un număr destul de mare de țări europene, atât la nivelul unor cercetători științifici renumiți, cât și, mai ales, în rândul amatorilor.

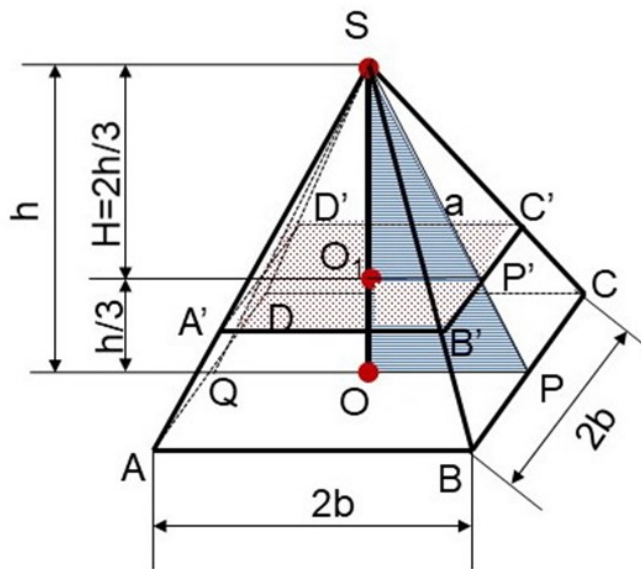
Prima aplicație legiferată a aceluși efect îi aparține, începând cu anul 1959, inginerului ceh Karel DRBAL, care a brevetat un dispozitiv de ascuțit lamele de ras (bărbierit), respectiv o piramidă în interiorul căreia, pe un suport adecvat, se așează lama de ras.

Cercetările lui Drbal, reluate apoi și de mulți alții, au dovedit că lama își mărește de câteva ori durata de utilizare dacă, în loc să fie ținută în aparatul de ras sau în ambalajul original, este menținută într-un volum delimitat de o piramidă orientată. *Dispozitivul de ras al faraonului* (denumire dată în glumă de inventator) a trezit interesul unui mare număr de cercetători, mai ales amatori, așa cum se menționa mai sus, dar, cu toată bogăția observațiilor și experimentelor descrise într-o amplă literatură specifică fenomenului, efectul de piramidă încă nu are o explicație științifică (ca drept captator sau generator de energie) unanim acceptată în comunitatea oamenilor de știință, astfel încât acesta continuă a se situa între normal și paranormal.

1. Date fiind dimensiunile piramidei lui Keops,

s-a constatat, mai demult, departe de a fi doar o speculație matematică, o proprietate geometrică interesantă (contestată, din nefericire, de mai mulți cercetători): *înălțimea piramidei* $\overline{SO}=h$ (fig. 1) este *medie geometrică între apotema* $\overline{SP}=a$ și jumătatea laturii de bază a pătratului, $\overline{OP}=b$, adică:

$$\overline{SO}^2 = \overline{SP} \cdot \overline{OP} \Rightarrow h^2 = ab \quad (1)$$



Pe de altă parte, potrivit teoremei lui Pitagora aplicată triunghiului dreptunghic SOP, rezultă:

$$\overline{SP}^2 = \overline{SO}^2 + \overline{OP}^2 \Rightarrow a^2 = h^2 + b^2 \quad (2)$$

Eliminând pe h din (1) și (2), între a și b se obține ecuația:

$$\left(\frac{a}{b}\right)^2 = \frac{a}{b} + 1 \Rightarrow x^2 - x - 1 = 0, \frac{a}{b} = x > 1 \quad (3)$$

Soluția supraunitară a ecuației (3) definește valoarea cunoscutului *număr de aur*:

$$\frac{a}{b} = x_1 = \varphi = \frac{1 + \sqrt{5}}{2} \cong 1,618 \dots \quad (4)$$

Ca urmare din (1) și (4) rezultă:

$$a = \varphi b; h = b\sqrt{\varphi} \quad (5)$$

Reținem că volumul piramidei este:

$$V = \frac{1}{3} \overline{AB}^2 \cdot \overline{SO} = \frac{4}{3} b^2 \cdot h = \frac{4}{3} b^3 \sqrt{\varphi}, \overline{AB} = 2b \quad (6)$$

2. Experimentul lui Drbal și încă al multor alți cercetători atestă faptul că eficiența maximă a

efectului de piramidă privind mumificarea are loc la aproximativ $\frac{1}{3}h$ față de bază și deci la aprox. $\frac{2}{3}h$ față de vârful acestei piramide regulate, drepte și cu baza pătratică.

Aceasta înseamnă că suprafața pătratică $A'B'C'D'$ cu centrul în O_1 (punctul de intersecție al medianelor triunghiului isoscel AQP), paralelă cu pătratul bazei $ABCD$, delimitează un trunchi de piramidă (fig. 2).

Triunchiul de piramidă în cauză are înălțimea $\overline{O_1O} = h/3$, iar $SO_1 = 2h/3$ cu cele două suprafețe ce-l mărginesc și care sunt pătrate de laturi $2b$ și $2b'$. Latura bazei mici se poate determina considerând asemănarea triunghiurilor dreptunghice SOP și SO_1P' :

$$\frac{b'}{b} = \frac{\overline{SO_1}}{\overline{SO}} = \frac{2}{3} \Rightarrow 2b' = \frac{4}{3}b \quad (7)$$

Aici putem deja introduce numărul fiarei (N_f) din Apocalipsa lui Ioan – apostol creștin, admitând aproximația:

$$N_f = 666 \cong \frac{2}{3} \cdot 10^3 \Rightarrow \frac{2}{3} = 10^{-3} N_f \quad (8)$$

Volumul piramidei $SA'B'C'D'$ este:

$$v = \frac{1}{3} (2b')^2 \cdot \frac{2}{3} h = \frac{32}{81} \sqrt{\varphi} b^3 \quad (9)$$

unde am avut în vedere (7).

În consecință, volumul trunchiului de piramidă (fig. 2), potrivit (6) și (9), este:

$$V_{tc} = V - v = \frac{76}{81} b^3 \sqrt{\varphi} \cong 1,193b^3;$$

$$\sqrt{\varphi} \cong 1,272 \quad (10)$$

Rezultatul (10) se poate transcrie, având în vedere (8), sub forma:

$$V_{tc} \cong 4,75 \cdot 10^{-12} N_f^4 b^3 \sqrt{\varphi} \quad (11)$$

Relația (11) aduce împreună N_f și φ .

Este de preferat rezultatul numeric (10), dar nu se poate trece peste interpretarea rezultatului (11).

3. De aici mai departe apare observația pe care o consider nespeculativă: *coloana infinitului a lui C. Brâncuși apare ca un șir nelimitat de inele compuse fiecare din două trunchiuri de piramidă atașate (lipite) prin intermediul celor două baze (fig. 3).*

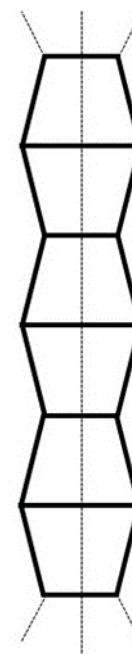
Așadar, un inel compus din cele două trunchiuri de piramidă are volumul:

$$V_i = 2V_{tc} = \frac{152}{81} b^3 \sqrt{\varphi} \cong 2,386b^3$$

$$V_i \cong 9,5 \cdot 10^{-12} N_f b^3 \sqrt{\varphi}$$

Nu știm dacă C. Brâncuși a avut în vedere fie și numai efectul de piramidă atunci când a creat coloana infinitului și mai puțin numărul fiarei, dar raționamentele făcute aici se apropie de adevăr, zicem noi, dat fiind că aceste numere și mai ales φ apar în natură și societate deseori total neașteptat.

Oricare ar fi interpretarea ce ar putea fi dată problemelor genezei *coloanei infinitului* a lui Brâncuși, aceasta rămâne o capodoperă a sculpturii românești și mondiale, mai ales prin spiritualitatea ei ce vizează veșnicia și sănătatea, continuitatea fără limite – visul de aur, până la urmă, al oricărui muritor de pe Terra, indiferent de confesiunea religioasă de care aparține. Desigur că interpretările și comentariile nu se opresc aici...



Premiul NOBEL pentru
FIZICĂ 1946

BRIDGMAN, PERCY WILLIAMS

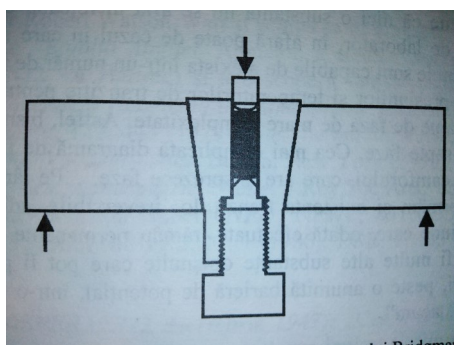
Ioan-Ioviț POPESCU, Ion DIMA

„FOR THE INVENTION OF AN APPARATUS TO PRODUCE EXTREMELY HIGH PRESSURES
AND FOR THE DISCOVERIES HE MADE IN THE FIELD OF HIGH PRESSURE PHYSICS”

LN „PRIVIRE GENERALĂ ASUPRA
REZULTATELOR DIN DOMENIUL FIZICII
PRESIUNILOR ÎNALTE” (11 decembrie 1946):

„Mai întâi, mă voi ocupa cu problemele tehnice ale
producerii și măsurării presiunii înalte, iar apoi cu
fenomenele fizice care au loc la presiuni înalte”...

„...Următorul pas a fost de a asigura camerei de
presiune o susținere externă care să crească pe
măsură ce presiunea internă crește. O metodă
simplă de a face aceasta este de a face suprafața



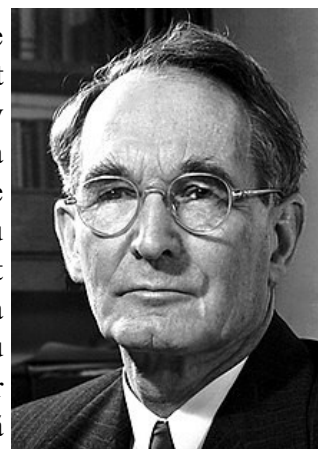
externă a
camerei de
presiune de
formă conică și
de a o împinge
într-o flanșă
groasă cu o forță
care crește pe
măsură ce
presiunea internă

crește, cum este ilustrat în figură.

Fig. – Principiul camerei de mare presiune a lui
Bridgman

Cu un astfel de dispozitiv este posibil de făcut
experiențe obișnuite până la 30.000 kg/cm^2 , în
volume de 15 cm^3 , cu posibilitatea de a introduce
conductori izolați electric. ...O extensie a acestei
tehnici la scară mai mică, cu capacități de ordinul
 $0,5 \text{ cm}^3$, poate fi realizată până la 50.000 kg/cm^2 . În
acest domeniu toate lichidele obișnuite se
solidifică, conductori izolați electric nu mai pot fi
introduși, iar fenomenele care pot fi studiate sunt
limitate la diferitele efecte de volum, cum sunt
compresibilitățile și schimbările de fază, inclusiv
sinteze și tranziții polimorfe. ...Următorul pas în
extensia domeniului de la 50.000 la 100.000 kg/cm^2
necesită o susținere externă și mai eficace a camerei
de presiune. Aceasta se realizează prin imersarea
întregului aparat într-un fluid sub o presiune de
până la 30.000 kg/cm^2 . Camera de presiune trebuie
făcută și mai mică; pistoanele au un diametru de
numai $1,6 \text{ mm}$, iar capacitatea este de numai câțiva

milimetri cubi. Cilindrul de
presiune și pistoanele sunt
făcute acum din carboloy
(obținut prin cimentarea
unei pulberi fine de
carbură de wolfram cu
cobalt). Chiar și cu acest
tip de construcție extensia
domeniului de presiune nu
ar fi posibilă dacă nu ar
avea loc o fericită
schimbare a proprietăților



metalelor sub presiune”. „...Până în prezent nu au
fost studiate compresibilitățile și tranzițiile
polimorfe a circa 30 de elemente și compuși simpli
până la 100.000 kg/cm^2 ”. „...Dacă materialul nu
este cristalizat în sistemul cubic,
...compresibilitatea nu este aceeași în toate
direcțiile. ...Astfel, zincul este de opt ori mai
compresibil pe direcția axei hexagonale decât
perpendicular pe aceasta. ... Dacă un monocristal de
teluriu este supus la o presiune hidrostatică de un
fluid în care este imersat, el se dilată în lungul
axei”. „...Peste o anumită presiune rețelele
cristaline în care substanțele sunt inițial cristalizate
devin instabile și rețeaua colapsează în altă rețea.
Colapsul rețelei are loc la o presiune de circa 2000 kg/cm^2
pentru apă, la 12.000 pentru galiu și la
 25.000 pentru bismut. ...În domeniul de la
temperatura camerei până la 200°C și până la
presiuni de 50.000 kg/cm^2 , aproximativ o treime
din substanțele cercetate s-au dovedit a fi
polimorfe. Într-un interval mult mai mare de
condiții care există în scoarța terestră, se poate
presupune că nicio substanță nu se află în rețeaua
cristalină familiară nouă în condiții de laborator, în
afară poate de cazul în care rețeaua este foarte
simplă. ... Substanțele sunt capabile de a exista într-
un număr de forme polimorfe și o reprezentare a
presiunilor și temperaturilor de tranziție pentru
toate formele ar conduce la diafragme de fază de
mare complexitate.

Astfel, bismutul are șase faze diferite, apa are șapte faze. Cea mai complicată diagramă de fază cercetată până acum este cea a camforului, care are unsprezece faze. ...Pe lângă aceste tranziții reversibile, confirmăm și existența tranzițiilor ireversibile, adică a schimbărilor produse de

presiune care, odată efectuate, rămân permanente. Este fascinant de speculat că pot fi multe alte substanțe obișnuite care pot fi presate la presiuni suficient de mari, peste o anumită barieră de potențial, într-o formă permanentă necunoscută până acum”.

PROBLEME TEORETICE ȘI APLICAȚII PRACTICE UTILIZATE PENTRU DEZVOLTAREA CREATIVITĂȚII ȘI CAPACITĂȚII DE INVESTIGARE A ELEVILOR

Prof.dr.Petru CRĂCIUN, Inspectoratul Școlar Județean Suceava, crcnpetru@yahoo.com
 Prof.Geta CRĂCIUN, Colegiul Național „Nicu Gane” Fălticeni, geta_prof@yahoo.com

Problema (meteoritul Maribo)

Introducere

Un meteorid este o mică particulă (de obicei mai mică de 1 m) dintr-o cometă sau un asteroid. Un meteoroid care afectează solul (adică care cade pe sol) este un meteorit.

În noaptea de 17 ianuarie 2009, mulți oameni din apropierea Mării Baltice au văzut traseul strălucitor al unui meteorid care cădea în atmosfera Pământului. În Suedia o cameră de supraveghere a înregistrat un videoclip al evenimentului. vezi fig.1.1 (a). Cu ajutorul acestor imagini și a unor martori oculari a fost posibil să se restrângă aria zonei de impact, iar șase săptămâni mai târziu, un meteorit cu masa de 0,025 kg a fost găsit în vecinătatea orașului Maribo din sudul Danemarcei.

Măsurători asupra meteoritului, numit acum Maribo, și orbita sa de pe cer au arătat rezultate interesante. Viteza sa la intrarea în atmosferă a fost extrem de ridicată. Vârsta sa, de 4.567×10^9 ani, arată că a fost format la scurt timp după nașterea sistemului solar. Meteoritul Maribo este posibil să facă parte din cometa Encke.

1) Viteza lui Maribo

Bila de foc se mișca în direcția vest, sub un unghi de 285° față de nord, spre locul în care a fost descoperit ulterior meteoritul, așa cum este reprezentat în figura 1.1. Meteoritul a fost găsit la o distanță de 195 km de camera de supraveghere în direcția 230° față de nord.

1. Utilizați acestea și datele din figura 1.1 pentru a calcula viteza medie a lui Maribo în intervalul de timp între cadrele 155 și 161. Curbura Pământului și forța gravitațională asupra meteoroidului pot fi neglijate

2) Topire în atmosferă?

Frecarea cu aerul a unui meteoroid care se deplasează în atmosfera înaltă depinde într-un mod complicat de forma și viteza meteoroidului și de temperatura și densitatea atmosferei. Ca aproximație rezonabilă, forța de frecare F în atmosfera superioară este dată de expresia $F = k r_{atm} A v^2$, unde k este o constantă, r_{atm} densitatea atmosferei, A suprafața proiectată a secțiunii transversale a meteoritului și v viteza lui. Următoarele ipoteze simplificatoare sunt făcute pentru a analiza meteoritul: Obiectul care pătrunde în atmosferă a fost o sferă de masă $m_M = 30$ kg, raza $R_M = 0,13$ m, temperatura $T_0 = 200$ K și viteza $v_M = 2,91 \times 10^4$ m/s.



(a)



Densitatea atmosferei este constantă (valoarea sa la 40 km deasupra suprafeței Pământului), $\rho_{atm} = 4,1 \times 10^{-3} \text{ kg / m}^3$, iar coeficientul de frecare este $k = 0,60$.

| | |
|------|--|
| 2.2a | Estimați cât timp după intrarea în atmosferă este necesar ca meteoroidul să aibă o viteză redusă cu 10% de la v_M la $0,90 v_M$. Poți să neglijezi forța gravitațională asupra meteoroidului și să presupui că își menține masa și forma. |
| 2.2b | Calculați de câte ori energia cinetică a meteoroidului care intră în atmosferă este mai mare decât energia necesară pentru topirea completă a acesteia (a se vedea fișa cu caracteristicile tehnice). |

(b)

| Cadrul | Timp | Azimut | Altitudin e |
|-----------------|--------|-----------|-------------|
| 155 | 1,46 s | 215 grade | 19,2 grade |
| 161 | 2,28 s | 221 grade | 14,7 grade |
| Aterizarea în M | | 230 grade | 0,0 grade |

Figura 1.1 (a) Azimutul este poziția unghiulară în sensul acelor de ceasornic măsurată de la nord în plan orizontal, iar altitudinea este poziția unghiulară deasupra orizontului. O serie de cadre înregistrate de camera de supraveghere din Suedia, arătând mișcarea lui Maribo ca o bilă de foc în drum spre atmosferă. (b) Datele de tabel au două cadre care indică timpul, direcția (azimutul) în grade, așa cum se vede de către aparatul foto (C) și înălțimea deasupra orizontului exprimată în grade. (c) Schița direcțiilor (căii) a lui Maribo față de nord (N) și a locului de aterizare (M) din Danemarca așa cum este văzut de camera (C).

3) Încălzirea lui Maribo în timpul căderii sale în atmosferă

Când meteoroidul de piatră, Maribo, a intrat în atmosferă la viteză supersonică, a apărut ca o minge de foc, deoarece aerul înconjurător strălucea. Cu toate acestea, numai stratul exterior al lui Maribo a fost încălzit. Să presupunem că Maribo este o sferă omogenă cu densitate r_{sm} , căldură specifică c_{sm} și conductivitate termică k_{sm} (pentru valori vezi fișa tehnică). Apoi, când a intrat în atmosferă, a avut temperatura $T_0 = 200 \text{ K}$. În timp ce cădea prin atmosferă, temperatura suprafeței era

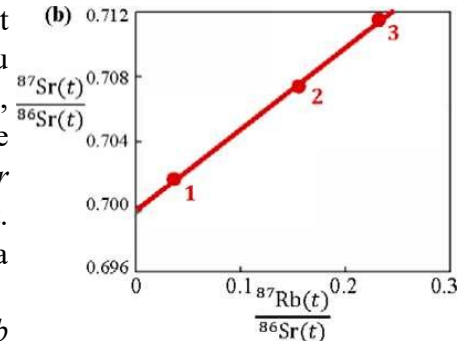
constantă $T_s = 1000 \text{ K}$ datorită frecării cu aerul, încălzind astfel treptat interiorul.

După un timp t de cădere în atmosferă, stratul exterior a lui Maribo de grosime x va fi încălzit la o temperatură semnificativ mai mare decât T_0 . Această grosime poate fi estimată prin analiza dimensională ca produs simplu al puterilor parametrilor termodinamici: $x \approx t^\alpha \rho_{sm}^\beta c_{sm}^\gamma k_{sm}^\delta$

| | |
|------|---|
| 3.3a | Determinați prin analiza dimensională (unitate) valoarea celor patru puteri α, β, γ și δ |
| 3.3b | Calculați grosimea x după o perioadă de cădere $t = 5 \text{ s}$ și determinați raportul x / R_M |

4) Vârsta unui meteorit

Proprietățile chimice ale elementelor radioactive pot fi diferite, astfel încât în timpul cristalizării mineralelor într-un anumit meteorit, unele minerale vor avea un conținut ridicat de element radioactiv specific, iar altele vor avea un conținut scăzut. Această diferență poate fi utilizată pentru a determina vârsta unui meteorit prin datarea radiometrică a mineralelor sale radioactive. Ca un exemplu specific, studiem izotopul ^{87}Rb (elementul cu nr atomic. 37), care se descompune în izotopul stabil ^{87}Sr (elementul cu nr atomic.38) cu un timp de înjumătățire $T_{1/2} = 4,9 \times 10^{10}$ ani, față de izotopul stabil ^{86}Sr . La momentul cristalizării, raportul $^{87}\text{Sr}/^{86}\text{Sr}$ a fost



identic pentru toate mineralele, în timp ce raportul $^{87}\text{Rb}/^{86}\text{Sr}$ a fost diferit. Odată cu trecerea timpului, cantitatea de ^{87}Rb scade prin

(a) dezintegrare, în timp ce cantitatea de ^{87}Sr crește. Ca rezultat, raportul $^{87}\text{Sr}/^{86}\text{Sr}$ va fi diferit astăzi. În figura 1.2 (a), punctele de pe linia orizontală se referă la raportul $^{87}\text{Rb}/^{86}\text{Sr}$ în diferite minerale la momentul când sunt cristalizate

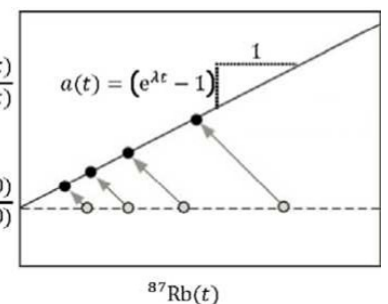


Figura 1.2 (a) Raportul $^{87}\text{Sr}/^{86}\text{Sr}$ în diferite minerale la momentul $t = 0$ de cristalizare (cercuri deschise) și în prezent (cercuri înclinate). **(b)** linia izocronică pentru trei probe diferite de minereu luate în fața unui meteorit în prezent.

| | |
|----------|--|
| 1.4 a | Scrieți schema de dezintegrare pentru transformarea lui ^{87}Rb în ^{87}Sr |
| 1.4 b | Aratați ca raportul actual de timp $^{87}\text{Sr}/^{86}\text{Sr}$ reprezentat grafic în raport cu raportul actual de timp $^{87}\text{Rb}/^{86}\text{Sr}$ în diferite probe minerale de la același meteorit formează o linie dreaptă, linia așa-numită isocron, cu panta $a(t) = (e^{\lambda t} - 1)$. Aici t este timpul de la formarea mineralelor, în timp ce λ este constanta de dezintegrare invers proporțională cu timpul de înjumătățire $T_{1/2}$. |
| 1.4 c | Determinați vârsta τ_M a meteoritului utilizând linia isocronă Fig. 1.2(b). |

5) Cometa Encke, din care poate să provină Maribo

În orbita sa în jurul Soarelui, distanțele minime și maxime dintre cometa Encke și Soare sunt $a_{\min} = 4,95 \times 10^{10}$ m și $a_{\max} = 6,16 \times 10^{11}$ m, respectiv. Calculați perioada orbitală a cometei Encke.

6) Consecințele impactului unui asteroid asupra Pământului

Cu 65 de milioane de ani în urmă, Pământul a fost lovit de un asteroid imens cu o densitate $\rho_{\text{ast}} = 3,0 \times 10^3 \text{ kg/m}^3$, raza $R_{\text{ast}} = 5,0$ km și o viteză finală de viteză $v_{\text{ast}} = 2,5 \times 10^4$ m / s. Acest impact a dus la exterminarea majorității vietăților de pe Pământ și formarea craterului enorm de Chicxulub. Să presupunem că un asteroid identic ar lovi astăzi Pământul într-o coliziune complet inelastică și utilizați faptul că momentul de inerție al Pământului este de 0,83 ori mai mare decât în cazul unei sfere omogene de aceeași masă și rază. Să neglijeze orice schimbare în orbita Pământului.

| | |
|----------|--|
| 6.6 a | Presupuneți că asteroidul lovește Polul Nord. Găsiți modificarea maximă a orientării unghiulare a axei Pământului după impact. |
| 6.6 b | Presupuneți că asteroidul lovește Ecuatorul într-un impact radial. Găsiți variația τ_{vt} pentru durata unei revoluții a Pământului după impact. |
| 6.6 c | Lasă asteroidul să lovească Ecuatorul într-un impact tangențial în planul ecuatorial. Găsiți variația τ_{tan} în durata unei revoluții a Pământului după impact. |

7) Viteza maximă de impact

Luați în considerare un corp ceresc gravitațional în sistemul solar, care cade pe suprafața Pământului cu o viteză v_{imp} . Inițial, efectul câmpului gravitațional al Pământului asupra corpului poate fi

neglijat. Nu se ia în considerare frecarea din atmosferă, efectul altor corpuri cerești și rotația Pământului.

7a) Calculați valoarea maximă posibilă a v_{imp}1.6

Fișa tehnică:

1. Căldura specifică $c_{\text{sm}} = 1,2 \times 10^3 \text{ J/KgK}$
2. Conductivitatea termică $k_{\text{sm}} = 2,0 \text{ W/m K}$
3. Densitatea meteoritului $r_{\text{sm}} = 3,3 \times 10^3 \text{ Kg/m}^3$
4. Temperatura de topire $T_{\text{sm}} = 1,7 \times 10^3 \text{ K}$
5. Căldura latentă de topire a meteoritului $\lambda_{\text{sm}} = 2,6 \times 10^5 \text{ J/Kg}$.

Problemă

(Evadare din centrul unui nor protostelar)

Din centrul unui nor sferic protostelar, având densitatea uniformă, se lansează un obiect, spre exteriorul norului, pe direcția razei acestuia, în scopul evadării din sfera de acțiune gravitațională a norului. Să se determine viteza minimă necesară acestei evadări, știind că același obiect, când a fost eliberat de la suprafața norului, a ajuns în centrul acestuia cu viteza v_{max} . Se neglijează ciocnirile dintre particulele norului și obiectul lansat.

Rezolvare

3.6. La distanța r față de centrul norului, în interiorul acestuia ($r < R$), forța care acționează asupra obiectului din nor, reprezentată în figura 3.11, în acord cu legea lui Newton este:

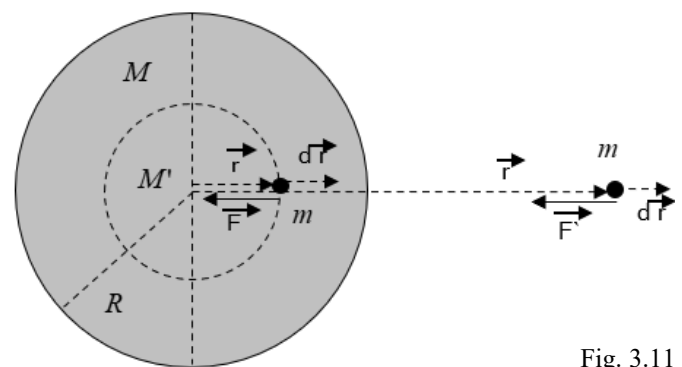


Fig. 3.11

$F = K \frac{mM'}{r^2}$, unde M' este masa nucleului sferic cu

raza $r < R$; $\frac{M}{R^3} = \frac{M'}{r^3}$; $M' = M \frac{r^3}{R^3}$,

deoarece norul este omogen;

$$F = K \frac{mM}{R^3} r; k = K \frac{mM}{R^3}; \vec{F} = -kr\vec{r}$$

evidențiind că aceasta este o forță „de tip elastic“ (direct proporțională cu elongația și de sens

contrar acesteia).

Ca urmare, mișcarea obiectului în nor, eliberat de la suprafața acestuia, este o mișcare oscilatorie armonică, cu perioada:

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{m}{k}} = 2\pi R \sqrt{\frac{R}{KM}},$$

astfel încât viteza maximă a acestuia, atinsă în momentul trecerii prin centrul norului, este:

$$v_{\max} = \omega R = \sqrt{\frac{KM}{R}},$$

tot atât cât este viteza unui satelit care ar evolua în jurul asteroidului, pe o orbită circulară foarte joasă.

Observație: pătura sferică omogenă, cu grosimea $R - r$, nu are nici o influență gravitațională asupra obiectului aflat sub aceasta.

Când obiectul se află în afara norului, la distanța $r > R$ față de centrul acestuia, în acord cu aceeași lege a lui Newton, asupra obiectului acționează forța:

$$F' = K \frac{mM}{r^2}; \vec{F}' = -K \frac{mM}{r^3} \vec{r}$$

evidențiind o variație invers proporțională cu pătratul distanței până la centrul norului.

Atunci când obiectul se deplasează din interiorul norului, de la distanța $r < R$ față de centrul norului și ajunge la infinit, în acord cu teorema variației energiei potențiale, avem:

$$\Delta E_{p;interior-infinit} \int_r^R \vec{F} d\vec{r} \int_R^\infty \vec{F}' d\vec{r};$$

$$\Delta E_{p;interior-infinit} = \int_r^R F dr + \int_R^\infty F' dr;$$

$$\Delta E_{p;interior-infinit} = \frac{K mM}{R^3} \int_r^R r dr + K mM \int_R^\infty \frac{dr}{r^2};$$

$$\Delta E_{p;interior-infinit} = K \frac{mM}{2R} \left(3 - \frac{r^2}{R^2} \right);$$

$$\Delta E_{p;interior-infinit} = E_{p,\infty} - E_{p;interior}; E_{p,\infty} = 0;$$

$$E_{p;interior} = -K \frac{mM}{2R} \left(3 - \frac{r^2}{R^2} \right); 0 \leq r \leq R.$$

În particular, când obiectul se află în centrul norului ($r = 0$), energia potențială de interacțiune gravitațională a sistemului obiect – nor, este:

$$E_{p,0} = -\frac{3}{2} K \frac{mM}{R},$$

iar când obiectul a ajuns la suprafața norului, energia potențială de interacțiune gravitațională a sistemului obiect – nor, este:

$$E_{p,R} = -K \frac{mM}{R}.$$

Atunci când obiectul se deplasează din exteriorul norului, de la distanța $r > R$ față de centrul norului și ajunge la infinit, în acord cu teorema variației energiei potențiale, avem:

$$\Delta E_{p;exterior} \int_r^\infty \vec{F}' d\vec{r} = \int_r^\infty F' dr \int_r^\infty \frac{dr}{r^2} \frac{mM}{r};$$

$$\Delta E_{p;exterior} = E_{p,\infty} - E_{p;exterior}; E_{p,\infty} = 0;$$

$$E_{p;exterior} = -K \frac{mM}{r}; r \geq R.$$

În particular, când obiectul se află pe suprafața norului ($r = R$), energia potențială de interacțiune gravitațională a sistemului obiect – nor, este:

$$E_{p,R} = -K \frac{mM}{R}.$$

În figura 3.12 sunt reprezentate graficele dependențelor $F(r)$ și $E_p(r)$.

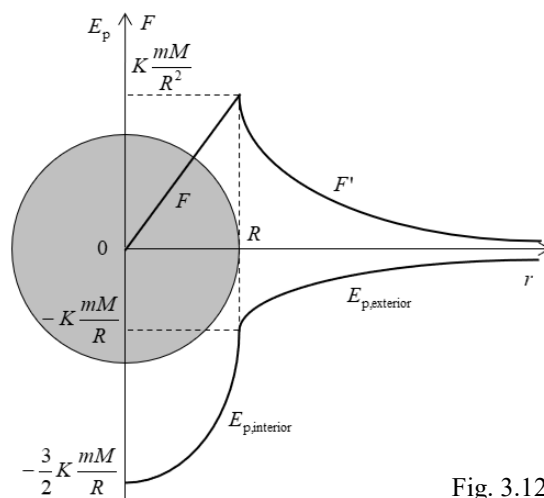


Fig. 3.12

Lansat din centrul norului, obiectul trebuie să poată ajunge la suprafața norului și de aici, părăsind norul, obiectul trebuie să poată sosi undeva foarte departe de nor. Corespunzător notațiilor din figura 3.13, în acord cu legea conservării energiei mecanice, rezultă:

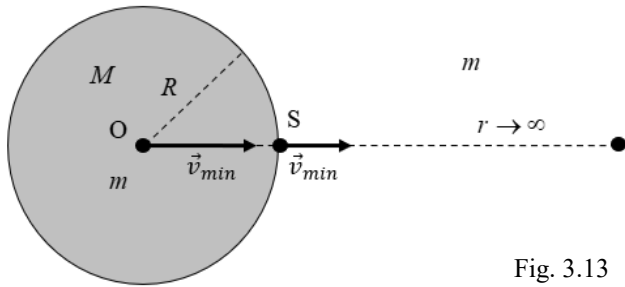


Fig. 3.13

$$\frac{m v_{\min}^2}{2} - \frac{3}{2} K \frac{mM}{R} = \frac{m v^2}{2} - K \frac{mM}{R};$$

$$v^2 = v_{\min}^2 - \frac{KM}{R};$$

$$\frac{m v^2}{2} - K \frac{mM}{R} = 0; v^2 = 2 \frac{KM}{R};$$

$$v_{\min} = \sqrt{3 \frac{KM}{R}}.$$

Atunci când corpul este eliberat de la suprafața norului, așa cum indică figura 3.14, pentru calculul vitezei cu care corpul ajunge în centrul norului, utilizând legea conservării energiei, rezultă:

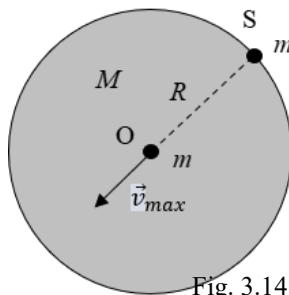


Fig. 3.14

$$E_S = E_O;$$

$$-K \frac{mM}{R} = \frac{m v_{\max}^2}{2} - \frac{3}{2} K \frac{mM}{R};$$

$$v_{\max} = \sqrt{K \frac{M}{R}};$$

$$v_{\min} = \sqrt{3 \frac{KM}{R}} = \sqrt{3} \sqrt{K \frac{M}{R}} = \sqrt{3} v_{\max}$$

Problemă (Galaxie spirală). Astronomii studiază o Galaxie Spirală cu un unghi de înclinare de 90° față de planul cerului (pe muchie) și de magnitudine aparentă $m=8,5^m$. Ei măsoară viteza de rotație a Galaxiei și distanța radială de la centrul Galactic și trasează graficul curbei de rotație, $v=f(D)$ prezentat în figura 6.37.

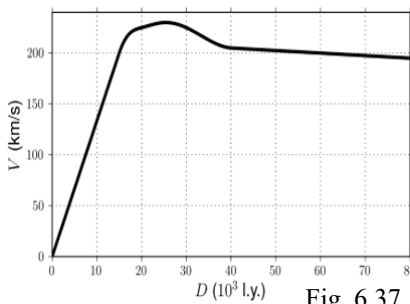


Fig. 6.37

Galactic și trasează graficul curbei de rotație, $v=f(D)$ prezentat în figura 6.37.

a) Să se aproximeze graficul curbei de rotație din

figura alăturată cu o funcție continuă, $v=f(D)$ formată din două segmente de dreaptă.

b) Folosind aceleași observații, astronomii estimează că perioada rotațională a unei de presiune în discul galactic este jumătate din perioada de rotație a masei discului. Să se estimeze timpul necesar unui braț al spiralei pentru a efectua o rotație completă în jurul centrului galactic. Se va utiliza funcția construită la punctul a.

c) Să se calculeze distanța de la Pământ până la Galaxie, d , folosind relația Tully – Fisher, $L=k \cdot v_{\max}^4$ unde $k=19,58 \cdot 10^{14} \text{ kg} \cdot \text{s} / \text{m}^2$. Se cunoaște luminozitatea Soarelui, $L_S=3,86 \cdot 10^{26} \text{ W}$.

d) Să se calculeze valorile maximă și minimă pentru lungimile de undă observate ale liniilor hidrogenului (λ_{\max} ; λ_{\min}), corespunzând valorii $\lambda_0=656,28 \text{ nm}$ în spectrul acestei Galaxii. Se cunosc: constanta lui Hubble, H ; viteza luminii în vid, c .

e) Folosind graficul dat, să se estimeze masa Galaxiei până la o rază $D = 3 \times 10^4$ ani lumină. Se cunoaște constanta atracției universale, $K=6,67 \cdot 10^{-11} \text{ Nm}^2 \text{ kg}^{-2}$

f) Să se estimeze numărul N al stelelor din Galaxie, presupunând că:

- masa medie a stelelor este egală cu o masă solară și că o treime a masei barionice a Galaxiei se regăsește sub formă de stele;

- raportul dintre masa barionică și materia întunecată din Galaxie este același cu valoarea fracțiunii pentru întregul Univers. Se va utiliza Tabelul de constante.

Rezolvare

Primul segment de dreaptă, cuprins între punctele: $P_{11}(0;0)$ și $P_{12}(15 \cdot 10^3 \text{ al}; 210 \text{ km/s})$, având ecuația:

$$\frac{v-0}{D-0} = \frac{v-210 \frac{\text{km}}{\text{s}}}{D-15 \cdot 10^3 \text{ al}}; v=14 \cdot D \frac{\text{km/s}}{10^3 \text{ al}}; 0 \leq D < 15 \cdot 10^3 \text{ al}.$$

Al doilea segment de dreaptă, cuprins între punctele:

$$P_{12}\left(15 \cdot 10^3 \text{ al}; 210 \frac{\text{km}}{\text{s}}\right) \text{ și } P_{22}\left(60 \cdot 10^3 \text{ al}; 200 \frac{\text{km}}{\text{s}}\right),$$

având ecuația:

$$\frac{v-210 \frac{\text{km}}{\text{s}}}{D-15 \cdot 10^3 \text{ al}} = \frac{v-200 \frac{\text{km}}{\text{s}}}{D-60 \cdot 10^3 \text{ al}};$$

$$v = 213 \frac{\text{km}}{\text{s}} - 0,22 \cdot D \frac{\text{km/s}}{10^3 \text{ al}};$$

$$15 \cdot 10^3 \text{ al} \leq D \leq 60 \cdot 10^3 \text{ al}.$$

b) Utilizând rezultatele anterioare, rezultă că viteza unghiulară a discului Galaxiei este: $\omega(D) = \frac{v(D)}{D}$;

$$\omega(D) = \begin{cases} \frac{14 \cdot D \frac{\text{km/s}}{10^3 \text{ al}}}{D} = 14 \frac{\text{km/s}}{10^3 \text{ al}}; & 0 \leq D < 15 \cdot 10^3 \text{ al}; \\ \frac{213 \frac{\text{km}}{\text{s}}}{D} - 0,22 \frac{\text{km/s}}{10^3 \text{ al}}; & 15 \cdot 10^3 \text{ al} \leq D \leq 60 \cdot 10^3 \text{ al}; \end{cases}$$

$$\omega(D) = 2\omega_{\text{unda}}(D); \omega_{\text{unda}}(D) = \frac{1}{2}\omega(D); D = 15 \cdot 10^3 \text{ al} = D_{\text{min}};$$

$$\omega = \omega_{\text{max}} = \frac{213 \text{ km/s}}{15 \cdot 10^3 \text{ al}} - 0,22 \frac{\text{km/s}}{10^3 \text{ al}} = 13,98 \frac{\text{km/s}}{10^3 \text{ al}};$$

$$\omega_{\text{unda}} = \omega_{\text{unda,max}} = \frac{1}{2}\omega_{\text{max}} = \frac{1}{2} \cdot 13,98 \frac{\text{km/s}}{10^3 \text{ al}} = 6,99 \frac{\text{km/s}}{10^3 \text{ al}};$$

$$D = 60 \cdot 10^3 \text{ al} = D_{\text{max}}; \text{ astfel}$$

$$\omega = \omega_{\text{min}} = \frac{213 \text{ km/s}}{60 \cdot 10^3 \text{ al}} - 0,22 \frac{\text{km/s}}{10^3 \text{ al}} = 3,33 \frac{\text{km/s}}{10^3 \text{ al}}; \text{ încât}$$

$$\omega_{\text{unda}} = \omega_{\text{unda,min}} = \frac{1}{2}\omega_{\text{min}} = \frac{1}{2} \cdot 3,33 \frac{\text{km/s}}{10^3 \text{ al}} = 1,665 \frac{\text{km/s}}{10^3 \text{ al}};$$

$$\omega_{\text{relativ}} = \omega_{\text{unda,max}} - \omega_{\text{unda,min}} = \frac{1}{2}(\omega_{\text{max}} - \omega_{\text{min}}) = 5,325 \frac{\text{km/s}}{10^3 \text{ al}};$$

$$\omega_{\text{relativ}} = 5,325 \frac{\text{km/s}}{10^3 \text{ al}} = 5,325 \frac{\text{km/s}}{10^3 \cdot 3 \cdot 10^5 \frac{\text{km}}{\text{s}} \text{ an}} = 1,775 \frac{1}{10^8 \text{ an}},$$

timpul necesar unui braț al spiralei pentru a efectua o rotație completă în jurul centrului galactic este:

$$T = \frac{2\pi}{\omega_{\text{rel}}} = \frac{2 \cdot 3,14}{1,775} \cdot 10^8 \text{ ani} \approx 3,54 \cdot 10^8 \text{ ani}.$$

c) Relația empirică Tully – Fisher stabilește dependența dintre luminozitatea unei Galaxii Spirale și viteza maximă de rotație a brațelor sale:

$$L = k v_{\text{max}}^4.$$

Pentru Galaxia Spirală, relația dintre magnitudinea sa aparentă, m și magnitudinea sa absolută, M , este:

unde $|d|$ însemnează valoarea $m - M = 5 \log|d| - 5$, ței d dintre Pământ și Galaxia Spirală atunci când aceasta este exprimată în parseci. Asemănător, pentru Soare, se poate scrie relația dintre magnitudinile sale, aparentă și absolută:

unde $|d_s|$ însemnează valoarea $m_s - M_s = 5 \log|d_s| - 5$, dintre Pământ și Soare, atunci când aceasta este exprimată în parseci. De asemenea, se cunoaște relația dintre magnitudinile aparente a Galaxiei și a Soarelui, în

funcție de fluxurile radiațiilor primite de la cele două surse:

$$m - m_s = -2,5 \cdot \log \frac{F}{F_s} =$$

$$= -2,5 \cdot \log \frac{\frac{L}{4\pi d^2}}{\frac{L_s}{4\pi d_s^2}} = -2,5 \cdot \log \left[\left(\frac{L}{L_s} \right) \left(\frac{d_s}{d} \right)^2 \right];$$

$$m - m_s = -2,5 \cdot \log \left(\frac{L}{L_s} \right) + 5 \cdot \log \left(\frac{d}{d_s} \right),$$

unde L și L_s sunt luminozitatea Galaxiei și respectiv luminozitatea Soarelui. În aceste condiții, rezultă:

$$m - M - (m_s - M_s) = 5 \cdot \log \left(\frac{d}{d_s} \right);$$

$$(m - m_s) - (M - M_s) = 5 \cdot \log \left(\frac{d}{d_s} \right);$$

$$-2,5 \cdot \log \left(\frac{L}{L_s} \right) + 5 \cdot \log \left(\frac{d}{d_s} \right) - (M - M_s) = 5 \cdot \log \left(\frac{d}{d_s} \right);$$

$$M = M_s - 2,5 \cdot \log \left(\frac{L}{L_s} \right); \quad m - M = 5 \log|d| - 5;$$

$$m - \left(M_s - 2,5 \cdot \log \left(\frac{L}{L_s} \right) \right) = 5 \cdot \log|d| - 5;$$

$$\log|d| = 1 + \frac{m - M_s + 2,5 \cdot \log \left(\frac{L}{L_s} \right)}{5}; \quad L = k v_{\text{max}}^4,$$

unde, din graficul dependenței $v=f(D)$, $v_{\text{max}}=230\text{km/s}$;

$$\log|d| = 1 + \frac{m - M_s + 2,5 \cdot \log \left(\frac{k v_{\text{max}}^4}{L_s} \right)}{5};$$

$$\log|d| = 1 + \frac{8,5 - 4,8 + 2,5 \cdot \log \left(\frac{19,58 \cdot 10^{14} \frac{\text{kg} \cdot \text{s}}{\text{m}^2} \cdot 230^4 \cdot 10^{12} \frac{\text{m}^4}{\text{s}^4}}{3,86 \cdot 10^{26} \frac{\text{J}}{\text{s}}} \right)}{5};$$

$$\log|d| = 1 + \frac{8,5 - 4,8 + 2,5 \cdot \log(5 \cdot 23^4 \cdot 10^4)}{5};$$

$$\log|d| = 1 + \frac{8,5 - 4,8 + 2,5 \cdot \log(1399205 \cdot 10^4)}{5};$$

$$\log|d| \approx 6,81; \quad d \approx 6500000 \text{ pc} = 6,5 \text{ Mpc}.$$

Continuare în numărul următor

COLOCVIUL INTERNAȚIONAL DE FIZICĂ

„EVRIKA!-CYGNUS”, Ediția a XXVI-a

Fizica și explorarea spațiului cosmic

Astrofizică și Astronomie în învățământul preuniversitar

LUCRĂRI ÎN PLEN

1. VICTOR ANESTIN (1875–1918) ȘI OPERA SA ȘTIINȚIFICO-FANTASTICĂ

Prof. Dr. Iulia MALCOCI, doctor în științe fizico-matematice, Chișinău-Republica Moldova

2. ASTRONOMIA EDUCAȚIONALĂ

Prof. Liliana Afrodita BOLDEA, Craiova

3. COLOANA INFINITULUI A LUI CONSTANTIN BRÂNCUȘI ȘI UNELE INTERPRETARI ISTORICE ȘI DE NATURA FIZICO-MATEMATICĂ

Prof. Romulus SFICHI, Societatea Științifică CYGNUS Suceava

SECȚIUNI

4. MODELE ONLINE PENTRU TESTAREA ELEVILOR UTILIZÂND PORTALUL GOOGLE CLASSROOM

Prof. Cezar GHERGU, Colegiul Național „Neogoe Basarab” Oltenița

5. REZOLVAREA UNOR PROBLEME DE FIZICĂ UTILIZÂND REPREZENTAREA GRAFICĂ A FUNCȚIILOR DE GRADUL I ȘI DE GRADUL AL II-LEA

Prof. dr. Adina-Ionela ANTICI, Liceul Teoretic „Miron Costin” Iași; Prof. Cristina-Maria ROBU, Liceul Teoretic „Dunărea” Galați

6. LEGILE LUI KEPLER. LEGEA TITUS-BODE

Prof. Dumitru ANTONIE; Prof. Daniela-Carmen BĂLUȚĂ, Colegiul Tehnic nr. 2 Târgu-Jiu

7. REZOLVAREA UNOR PROBLEME DE FIZICĂ PRIN METODE NUMERICE

Sergiu CĂRLIG^{1,2}, Cornelia CĂRLIG¹, Profîrie BARDEȚCHI²; ¹Liceul de Creativitate și Inventică Prometeu-Prim; ²Institutul de Fizică Aplicată Chișinău-Republica Moldova

8. TRANZITUL PLANETELOR MERCUR, VENUS ȘI DETERMINAREA VALORII UNITĂȚII ASTRONOMICE

Vitalie CHISTOL¹, Jan-Ovidiu TETCU², Ana POPOVICI¹; ¹Universitatea Tehnică a Moldovei Chișinău; ²Complexul Muzeal de Științele Naturii Galați

9. DIFERENȚA DE POTENȚIAL ELECTRIC (TENSIUNEA ELECTRICĂ) DINTRE DOUĂ PUNCTE ALE UNUI CIRCUIT ELECTRIC RAMIFICAT – LEGEA LUI OHM PE O PORȚIUNE NEOMOGENĂ DE CIRCUIT ELECTRIC; LEGILE LUI KIRCHHOFF

Prof. Constantin ALEXANDRU, Liceul Teoretic de Informatică „Grigore Moisil” Iași

10. METEORIȚI

Elev Săndulache RAREȘ, Iași

11. FORMA CUADRIDIMENSIONALĂ A LEGII INDUCȚIEI ELECTROMAGNETICE ȘI A LEGII FLUXULUI MAGNETIC. CUADRITENSORUL EXCITAȚIE

Prof. Letiția GĂGENEL, Prof. Elena PETICILĂ, Liceul „Simion Stoilnicu” Comarnic, Prahova

12. DISPOZITIV PENTRU DETERMINAREA TEMPERATURII CURIE

Prof. LUNGU Lucian, Colegiul Național „Ștefan cel Mare” Suceava

13. UTILIZAREA FILMELOR DIDACTICE ÎN LECȚIILE DESFĂȘURATE ÎN LABORATORUL DE CHIMIE

Laborant Liliana IRIMESCU, Colegiul Național „Ștefan cel Mare” Suceava

14. PRIMUL MANUAL DE FIZICĂ PENTRU LICEU ÎN LIMBA ROMÂNĂ DIN TRANSILVANIA

Prof. Ana MACHIU, Liceul Teoretic „Miron Costin” Iași; Prof. Radu STRATULAT, Liceul Teoretic „Vasile Alecsandri” Iași

15. ASTRONOMIA MERITĂ UN LOC ÎN CURRICULUM-UL NAȚIONAL OBLIGATORIU

Prof. fiz. Octavian GEORGESCU, C.N. „Carol I”, CJEX Dolj, Astrobotic Club Craiova

16. PREDAREA INTERDISCIPLINARA A FIZICII FOLOSIND PROIECTE DE ASTRONOMIE

Prof. fiz. Grd. I Carmen-Mela GEORGESCU¹; Prof. fiz. Grd. I Octavian GEORGESCU²; ¹Șc. Gimn. „Ion Creanga” Craiova; ²C.N. „Carol I”, CJEX Dolj, Astrobotic Club Craiova

17. DIVERSE LUCRĂRI DE LABORATOR DE DETERMINARE A COEFICIENTULUI DE FRECARĂ DINTRE SOLIDE

Conf. univ. dr. Mihail POPA, Universitatea de Stat „Alec Russo” Bălți

18. CONDENSATORII ÎN PROBLEME CU CIRCUITE DE CURENT CONTINUU

Conf. univ. dr. Mihail POPA, Universitatea de Stat „Alec Russo” Bălți

19. COLONIZAREA PLANETEI MARTE

Sergiu LUNGU, Centrul de Excelență în Economie și Finanțe Chișinău

20. PRIVIRE CRITICĂ ASUPRA PREDĂRII UNOR NOȚIUNI DE FIZICĂ

Prof. Elena Liliana APINTEI, Colegiul Tehnic „I. C. Ștefănescu” Iași; Radu STRATULAT, Societatea profesorilor de științe din Iași



ACTIVITĂȚILOR DE ÎNVĂȚARE ÎN LECȚILE DE FIZICĂ

Prof. Magdalena COSOVANU, Liceul Tehnologic „Vasile Gherasim” Marginea, Suceava; Prof. Ilie COSOVANU, Liceul Tehnologic „Tomșa Vodă” Solca, Suceava

21. PERSONALITĂȚI IEȘENE – PROFESORUL DIMITRIE IOAN MANGERON

Prof. dr. Oana ȘUȘU, Colegiul Național de Artă „Octav Băncilă” și Liceul Teoretic „Dimitrie Cantemir” Iași

22. VOM SUPRAVIETUI PE PĂMÂNT? NE VA AJUTA INTELIGENȚA ARTIFICIALĂ?!

Prof. Dumitru SANDA, Roșiori de Vede, Medic specialist Aurelia Nicoleta SANDA, Roșiori de Vede, Medic rezident Ileana Alexandra SANDA, Roșiori de Vede

23. TESLA, UN ALTFEL DE GENIU

Prof. Felicia BUCUR, Colegiul Național „Al. Odobescu” Pitești

24. POPULARIZAREA ȘTIINȚEI – SOLUȚIE PENTRU VIITOR

Prof. Victor ȘUTAC, C. N. „Petru Rareș” Suceava

25. 300 STARS

Prof. Ana Elisabeta NAGHI, membru al Comitetului Național Român de Astronomie (CNRA), Coordonator Național pentru Educație în Astronomie - Uniunea Astronomică Internațională, consilier superior Ministerul Educației

26. MAGNETARII

Prof. dr. Ovidiu BUHUCIANU, Colegiul Național „Vasile Alecsandri” Bacău

27. FIȘELE DE LUCRU – MODALITATE EFICIENTĂ DE IMPLEMENTARE A

ELEVILOR PENTRU STUDIUL ȘTIINȚELOR PRIN PARTICIPAREA LA CONCURSURI

Prof. Violeta Ema NANU, Liceul Pedagogic „Nicolae Iorga” Botoșani

29. ASTRONOMIA – DIDACTICA VIITORULUI

Prof. Carmen Narcisa ANDREI, Colegiul „Vasile Lovinescu” Fălticeni

30. PROBLEME DE ASTRONOMIE ȘI ASTROFIZICĂ UTILIZATE PENTRU DEZVOLTAREA CREATIVITĂȚII ȘI CAPACITĂȚII DE INVESTIGARE A ELEVILOR

Prof. Geta CRĂCIUN, Colegiul Național „Nicu Gane” Fălticeni; Prof. dr. Petru CRĂCIUN, inspector școlar, IȘJ Suceava

31. STUDIUL CÂMPULUI MAGNETIC TERESTRU

Masterand Ștefan Iulian DUMITRU, Facultatea de Fizică, Universitatea „Al. I. Cuza” Iași

32. EXPERIMENTUL CLASIC ÎN FIZICĂ

Prof. Constantin DUMITRU, Colegiu Tehnic de Industrie Alimentară Suceava; Prof. Viorica DUMITRU, Colegiul de Artă „Ciprian Porumbescu” Suceava

Pentru cei interesați, putem expedia la cerere, în format electronic, colecția „EVRIKA!” (numerele 1- 373) la prețul de 300 lei.

Opiniile exprimate de autori, în materialele publicate în paginile revistei, ca și răspunderea pentru corectitudinea enunțurilor și a soluțiilor problemelor propuse, aparțin în exclusivitate autorilor. Articolele, notele, recenziile, problemele propuse sau rezolvate, corespondența privitoare la activitățile din școli și licee, precum și orice material informativ care ar putea interesa revista noastră se vor trimite pe adresa redacției.

TALON DE PARTICIPARE LA CONCURSUL REZOLVITORILOR

Numele și prenumele

Școala.....

Localitatea

Clasa.....

Profesor îndrumător.....

Număr de probleme.....

IULIE-AUGUST-SEPTEMBRIE 2021

SUMAR

Editorial:

ÎNCET, ÎNCET, VECHEA GARDĂ DISPARE. CU CE ȘI CU CINE O ÎNLOCUIM ȘI DACĂ E CAZUL S-O MAI ÎNLOCUIM?

(prof. Romulus SFICHI) 1

ASUPRA UNOR NOȚIUNI/ASPECTE/ PROPRIETĂȚI ALE MIȘCĂRII PE OBLICĂ ALE CORPURILOR ÎN CÂMP GRAVITAȚIONAL UNIFORM (ÎN VID)

(Prof. Dumitru ANTONIE) 3

DOUĂ IDEI DE REZOLVARE ALE UNEI PROBLEME DE MIȘCARE

(Prof. Marian CIUPERCEANU) 10

CORPURI CEREȘTI CARE POARTĂ NUME ROMÂNEȘTI

(Prof. dr. Viorica CHIORAN) 11

VICTOR ANESTIN (1875–1918)

ȘI OPERA SA ȘTIINȚIFICO-FANTASTICĂ

(Dr. Iulia MALCOCI) 15

Probleme propuse pentru gimnaziu 19

TRANZITUL PLANETELOR MERCUR ȘI VENUS ȘI DETERMINAREA VALORII UNITĂȚII ASTRONOMICE

(Vitalie CHISTOL, Jan-Ovidiu TERCU, Ana POPOVICI) 22

Probleme propuse pentru liceu 28

CÂT DE OBIECTIVĂ ESTE ȘTIINȚA DE ASTĂZI?

(Profesor Preot Florin GRECU) 37

PERSONALITĂȚI IEȘENE PROFESORUL DUMITRU IOAN MANGERON

(Profesor dr. Oana ȘUȘU) 38

ISTORIA ANECDOTICĂ A ȘTIINȚEI

(Mihaela BULAI, Elena BULAI) 42

IULIU PRODAN (1875-1959)

marele ctitor al florei României
(Ion CEAUȘESCU) 44

COLOANA INFINITULUI A LUI CONSTANTIN BRÂNCUȘI ȘI UNELE INTERPRETĂRI ISTORICE ȘI DE NATURĂ FIZICO-MATEMATICĂ*

(prof. Romulus SFICHI) 45

Laureați ai Premiului Nobel în Fizică

BRIDGMAN, PERCY WILLIAMS
(Ioan-Ioviț Popescu, Ion Dima) 48

PROBLEME TEORETICE ȘI APLICAȚII

PRACTICE UTILIZATE PENTRU DEZVOLTAREA CREATIVITĂȚII ȘI CAPACITĂȚII DE INVESTIGARE A

ELEVILOR (Prof.dr.Petru CRĂCIUN,

Prof.Geta CRĂCIUN) 49

COLOCVIUL INTERNAȚIONAL DE FIZICĂ „EVRIKA!-CYGNUS” 55

REZOLVITORI DE PROBLEME

Lunca Ilvei – Școala gimnazială (prof. Balea Ionel): Rus Daniel (45), Domide Călin (120), Moldovan Alexandru (109), Nistor Sebastian (10).

Lugoj – Colegiul „I. Hașdeu” (prof. Constandache Simona): Georgescu Andreea (12),

Jac Raul (10), Anderca Armina (10), Paraczki Andrada (12), Țiru Petrișor (11), Țona Alexandra (15), Doboș Daniel (10), Mureșan Denis (11), Ureche Ionuț (11), Gabor Amalia (11), Domide-Botică Natalia (11), Constantin Lenuța (20).

TOPUL REZOLVITORILOR DE PROBLEME

Lunca Ilvei – Școala gimnazială (prof. Balea Ionel): Moldovan Alexandru (251), Domide Călin (236), Timiș Diana (177), Rus Daniel (95), Odorhean Denisa (93), Săbăduș Sara (82), Doboș Ionela (80), Afloarei Alexandra (78), Șuticău Raluca (73), Brumă Lucian (70), Bălan Delia (68), Tașcă Sebastian (66), Nemeș Luiza (62), Ureche Adriana (60), Ureche Dănuț (59), Constantin Cornelia (54), Rus Marian (50).

Lugoj – Liceul „I. Hașdeu” (prof. Constandache Simona): Dumitrescu Dariana (254), **Brașov – C.**

N. „Ioan Meșotă” (prof. Poxea Octavian): Dumitrescu Ștefan (228), **Lugoj – Liceul „I. Hașdeu”** (prof. Constandache Simona): Popîrlan Bogdan (124), Țona Alexandra (115), Armaș Marisa (112), Țiru Petrișor (106), Paraczki Andrada (106), Breșa Emilia (100), Anderca Armina (95), Jac Raul (86), Georgescu Andreea (75), Dinu Denis (66), Drăgan Andrei (65), Bărăcel Mirela (61), Laza Crina (59), Buștean Cristina (58), Iovan Flavius (52).

Eureka!



Colocviul International de Fizică

Eureka CYGNUS

3-5 SEPTEMBRIE 2021, COVASNA



Liceul
Körösi Csoma Sándor
Covasna



Societatea
Științifică
CYGNUS



Redacția
Revistei
EVRIKA!