



ispitni centar

PRAVA  
MJERA  
ZNANJA

# DRŽAVNO TAKMIČENJE 2014.

ŠIFRA UČENIKA

SREDNJA ŠKOLA  
**FIZIKA**

UKUPAN BROJ OSVOJENIH BODOVA

Test pregledala/pregledao

.....

.....

Podgorica, ..... 20..... godine

## **UPUTSTVO UČENICIMA**

<b>Redni broj zadatka</b>	<b>Broj bodova</b>
1	20
2	10
3	10
4	20
5	20
6	20
<b>Ukupno</b>	<b>100</b>

Vrijeme za rad: **180 min**

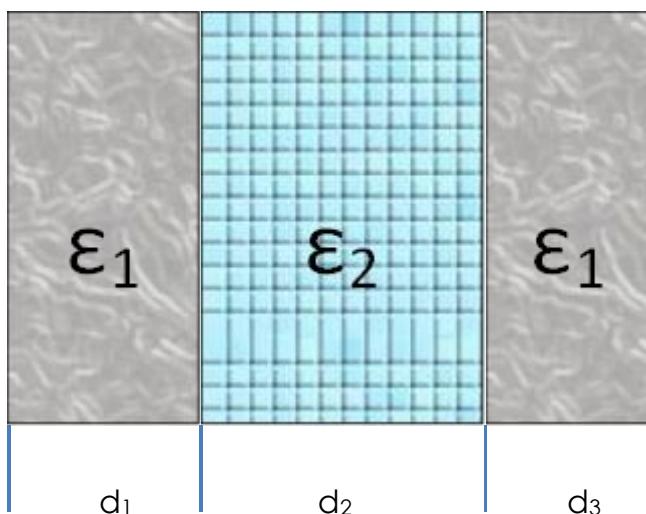
Pribor za rad: kalkulator, geometrijski pribor i hemijska olovka.

- 1.** Tri savršeno elastične kuglice masa  $m_1 = 2 \text{ kg}$ ,  $m_2 = 1 \text{ kg}$  i  $m_3 = 2 \text{ kg}$ , miruju na glatkoj horizontalnoj podlozi, a njihovi centri masa se nalaze na jednoj pravoj. Srednju kuglicu (mase  $m_2$ ) udarimo tako da dobije brzinu intenziteta  $v_2 = 3 \text{ m/s}$  usmjerenu prema trećoj kuglici (mase  $m_3$ ).

Naći konačne brzine kuglica.

- 2.** Prostor između ploča ravnog kondenzatora je popunjjen sa tri dielektrične pločice, debljina  $d_1$ ,  $d_2$  i  $d_3$  (slika). Relativna dielektrična propustljivost srednje pločice je  $\epsilon_2$ , a druge dvije pločice imaju istu dielektričnu propustljivost  $\epsilon_1$ . Površina svake ploče kondenzatora je  $S$ .

Odrediti električni kapacitet ovakvog kondenzatora.



**3.** U staklenoj U – cijevi, poprečnog presjeka  $S = 1 \text{ cm}^2$  nalivena je tečnost zapremine  $V = 32 \text{ cm}^3$ . Povećanjem pritiska u jednom kraku cijevi nastaju oscilacije tečnosti u cijevi.

Naći period oscilovanja tečnosti u cijevi.

**4.** Izvor svjetlosti se nalazi na optičkoj osi tankog sabirnog sočiva, žižne duljine  $f$ , na rastojanju  $x$  od sočiva, pri čemu je  $x > f$ . Izvor emituje svjetlosni zrak na sočivo pod uglom  $\theta$  u odnosu na osu.

Zaklon se nalazi sa druge strane sočiva na udaljenosti  $d$  od njega, postavljen normalno na osu sočiva.

Odrediti udaljenost između tačke na zaklonu u koju pada zrak svjetlosti i ose sočiva. Zanemariti sve nedostatke sočiva.

**5.** Pri proučavanju  $\beta$  – raspada  ${}_{12}\text{Mg}^{23}$  u trenutku  $t = 0$  je uključen brojač. U toku vremenskog intervala  $\Delta t = 2 \text{ s}$  nakon uključenja brojača broj registrovanih  $\beta$  čestica je  $n_1$ , a u toku sljedećeg intervala, koji je dva puta duži od prvog, broj registrovanih  $\beta$  čestica je 1,26 puta veći.

Odrediti konstantu radioaktivnosti  ${}_{12}\text{Mg}^{23}$ .

**6.** Sa površine Zemlje mase  $M_z$  i poluprečnika  $R_z = 6370 \text{ km}$ , izbaci se projektil ka Mjesecu u pravcu koji spaja centre masa ova dva tijela. Masa Mjeseca i ubrzanje na njegovoj površini iznose  $M_m = M_z/81$  i  $g_m = g/6$ . Rastojanje između centara Zemlje i Mjeseca je  $D = 60R_z$ , zanemariti rotaciju Mjeseca oko Zemlje, kao i sile otpora između projektila i sredine kroz koju se kreću.

Naći minimalni intenzitet brzine  $v_0$  kojom bi trebalo izbaciti projektil sa Zemlje da bi on stigao do Mjesca.

Naći u tom slučaju intenzitet brzine  $v_2$  kojom će projektil pogoditi Mjesec.

.

## RJEŠENJA

1. Nakon prvog sudara zakon održanja impulsa i zakon održanja energije daju:

$$m_2 v_2 = m_3 v_3 - m_2 v_2 \quad \dots \underline{3b}$$

$$\frac{1}{2} m_2 v_2^2 = \frac{1}{2} m_3 v_3^2 + \frac{1}{2} m_2 v_2^2 \quad \dots \underline{3b}$$

Odakle slijedi da je:

$$v_2 = \frac{(m_3 - m_2)}{(m_3 + m_2)} v_2 = 1 \frac{m}{s} \quad \dots \underline{2b}$$

$$v_3 = \frac{2m_2 v_2}{m_3 + m_2} = 2 \frac{m}{s}$$

Posle drugog sudara zakoni imaju oblik:

$$m_2 v_2 = m_1 v_1 - m_2 v_2 \quad \dots \underline{3b}$$

$$\frac{1}{2} m_2 v_2^2 = \frac{1}{2} m_1 v_1^2 + \frac{1}{2} m_2 v_2^2 \quad \dots \underline{3b}$$

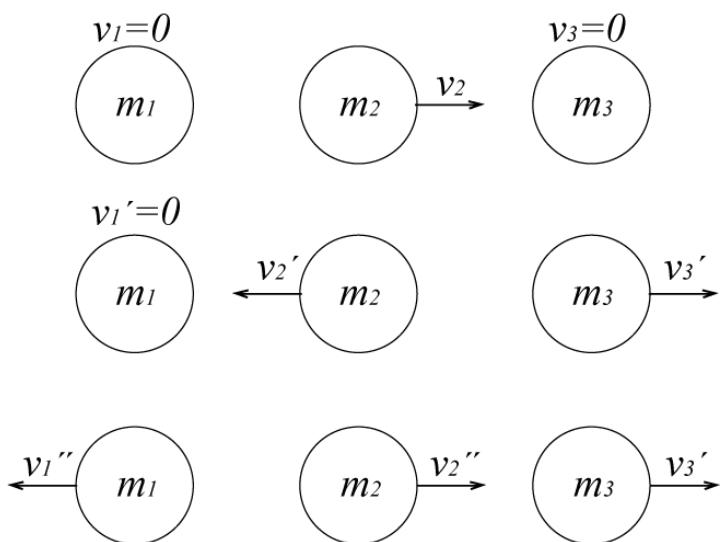
Odakle je:

$$v_1 = \frac{2m_2 v_2}{m_1 + m_2} = \frac{2}{3} \frac{m}{s} \quad \dots \underline{2b}$$

$$v_2 = \frac{(m_1 - m_2) v_1}{m_1 + m_2} = \frac{1}{3} \frac{m}{s} \quad \dots \underline{2b}$$

Kako je  $v_2 < v_3$  nema daljih sudara.  $\dots \underline{1b}$

Konačne brzine kuglica imaju izračunate intenzitete i smjerove kao što su prikazani na slici.  $\dots \underline{1b}$



**2.** Ako se na obloge kondenzatora dovede količina nanelektrisanja  $q$  ukupan napon na kondenzatoru je:

$$U = U_1 + U_2 + U_3 \quad \dots \quad \underline{\text{1b}}$$

gdje su  $U_1$ ,  $U_2$  i  $U_3$  naponi na granicama dielektrika.

Za električna polja u odgovarajućim dielektricima važi:

$$E_1 = E_3 = \frac{q}{\epsilon_0 \epsilon_1 S} \quad \dots \quad \underline{\text{3b}}$$

$$E_2 = \frac{q}{\epsilon_0 \epsilon_2 S} \quad \dots \quad \underline{\text{1b}}$$

$$U = E_1 d_1 + E_2 d_2 + E_3 d_3 \quad \dots \quad \underline{\text{2b}}$$

$$U = \frac{qd_1}{\epsilon_0 \epsilon_1 S} + \frac{qd_2}{\epsilon_0 \epsilon_2 S} + \frac{qd_3}{\epsilon_0 \epsilon_1 S} = \frac{q}{\epsilon_0 \epsilon_1 \epsilon_2 S} (\epsilon_1 d_2 + \epsilon_2 (d_1 + d_3)) \quad \dots \quad \underline{\text{2b}}$$

Dobija se da je ekvivalentni kapacitet kondenzatora:

$$C = \frac{q}{U} = \frac{\epsilon_0 \epsilon_1 \epsilon_2 S}{\epsilon_1 d_2 + \epsilon_2 (d_1 + d_3)} \quad \dots \quad \underline{\text{1b}}$$

**3.** Prije promjene pritiska u jednom kraku cijevi, nivoi tečnosti u oba kraka bili su na istoj visini. Visinska razlika je jednaka 0:  $\Delta h = 0$

Kada se izazove promjena pritiska, javlja se visinska razlika:

$$\Delta h = 2x \quad \dots \quad \underline{\text{1b}}$$

što odgovara izvođenju sistema iz ravnotežnog položaja za  $x$ .

Tečnost u cijevi osciluje pod uticajem sile:  $F = \Delta mg \quad \dots \quad \underline{\text{2b}}$

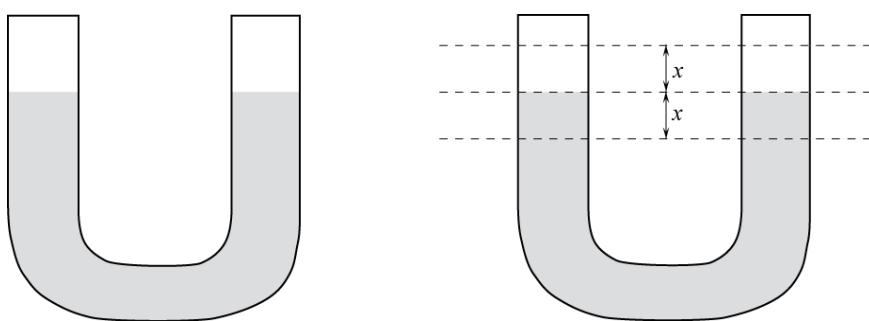
gdje je  $\Delta m$  masa tečnosti u stubu visine  $2x$ , pa slijedi:  $F = \rho \Delta V g \quad \dots \quad \underline{\text{1b}}$

$$F = \rho S 2xg = kx \quad \dots \quad \underline{\text{3b}}$$

$$\text{Odavde je: } k = 2\rho Sg \quad \dots \quad \underline{\text{1b}}$$

Zamjenom u izraz za period oscilovanja:  $T = 2\pi \sqrt{\frac{m}{k}} \quad \dots \quad \underline{\text{1b}}$  dobija se:

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{m}{2\rho Sg}} = \pi \sqrt{\frac{2V}{Sg}} \quad \dots \quad \underline{\text{1b}}$$



- 4.** Na sočivo pada zrak na udaljenosti od ose  $h = xtg\theta$  ..... **1b**  
 Put svjetlosnog zraka određen je jednačinom sočiva:

$$\frac{1}{f} = \frac{1}{x} + \frac{1}{l} \quad \dots \dots \dots \textbf{4b}$$

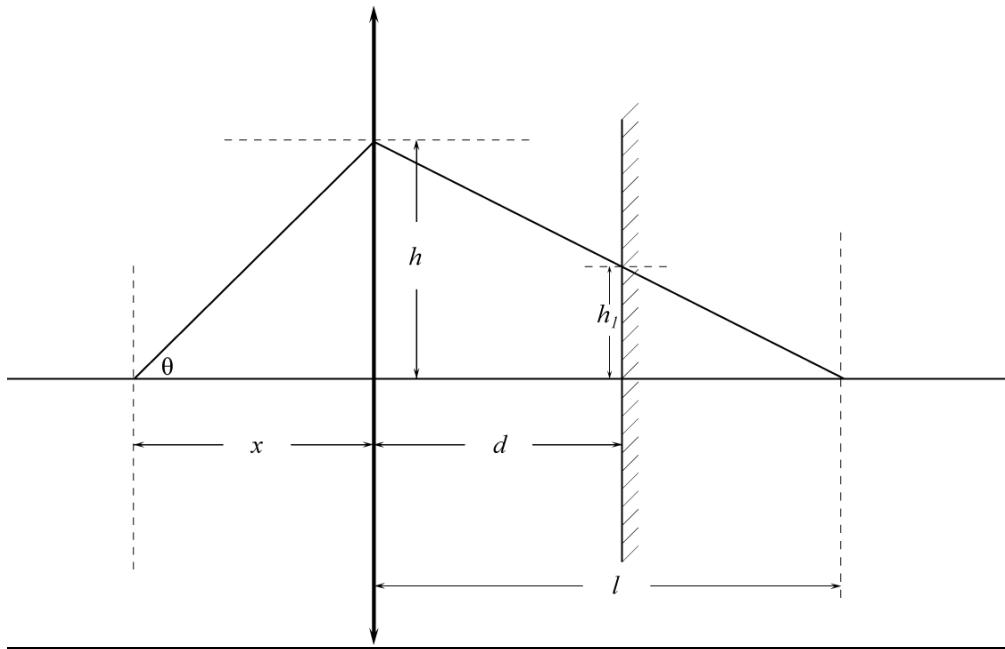
Da nema zaklona, zrak bi presjekao osu sočiva na udaljenosti

$$l = \frac{xf}{x-f} \quad \dots \dots \dots \textbf{2b}$$

Ako je  $d \leq l$  tada iz sličnosti trouglova slijedi da je:

$$\frac{h_1}{h} = \frac{l-d}{l} \quad \dots \dots \dots \textbf{4b}, \text{ pa tražena udaljenost iznosi:}$$

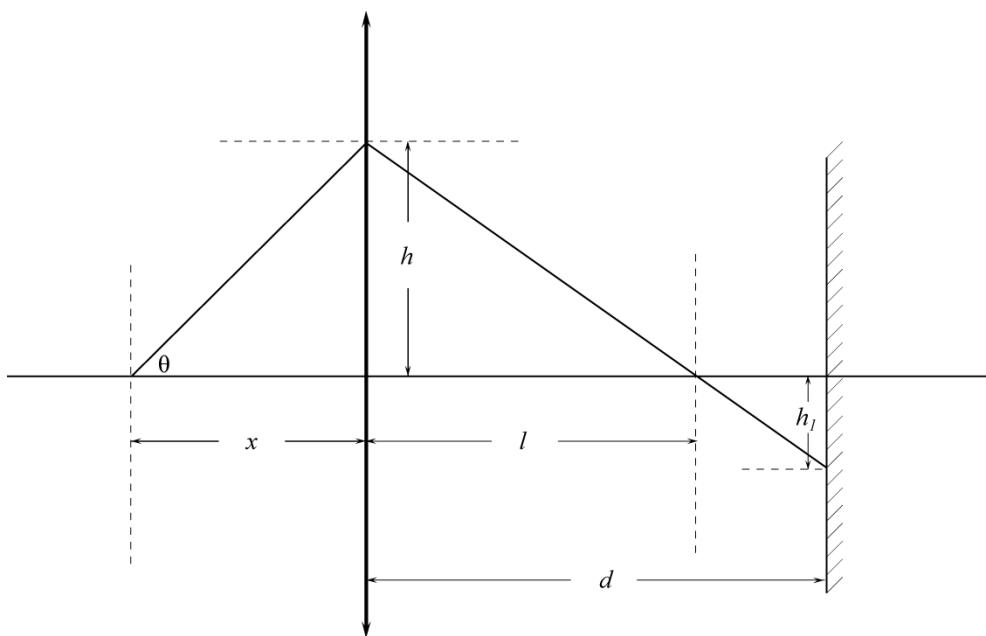
$$h_1 = \frac{l-d}{l} h = \frac{l-d}{l} xtg\theta = \left( x - \frac{d(x-f)}{f} \right) tg\theta \quad \dots \dots \dots \textbf{3b}$$



Ako je  $d > l$  tada iz sličnosti trouglova slijedi da je:

$$\frac{h_1}{h} = \frac{d-l}{l} \quad \dots \dots \dots \underline{\text{4b}}, \text{ pa tražena udaljenost iznosi:}$$

$$h_1 = \frac{d-l}{l} h = \frac{d-l}{l} x \operatorname{tg} \theta = \left( \frac{d(x-f)}{f} - x \right) \operatorname{tg} \theta \quad \dots \dots \dots \underline{\text{3b}}$$



**5.** Broj neraspadnutih jezgara u uzorku koji se ispituje nakon dva vremenska intervala je:

$$N_1 = N_0 e^{-\lambda \Delta t} \quad \dots \dots \dots \underline{\text{2b}}$$

$$N_2 = N_0 e^{-3\lambda \Delta t} \quad \dots \dots \dots \underline{\text{2b}}$$

pa je broj raspadnutih jezgara (emitovanih  $\beta$  - čestica) za vrijeme  $\Delta t$  jednak:

$$n_1 = N_0 - N_1 = N_0 (1 - e^{-\lambda \Delta t}) \quad \dots \dots \dots \underline{\text{2b}}$$

a za vremenski interval  $2\Delta t$  nakon prvog intervala:

$$n_2 = N_1 - N_2 = N_0 (e^{-\lambda \Delta t} - e^{-3\lambda \Delta t}) \quad \dots \dots \dots \underline{\text{2b}}$$

Iz prethodne dvije jednačine slijedi:

$$\frac{n_2}{n_1} = \frac{e^{-\lambda\Delta t} - e^{-3\lambda\Delta t}}{1 - e^{-\lambda\Delta t}} \quad \dots \quad \underline{\underline{2b}}$$

Ova jednačina se može riješiti uvođenjem smjene  $x = e^{-\lambda\Delta t}$ , pa se dobija:

$$\frac{n_2}{n_1} = \frac{x(1-x^2)}{1-x} = x(1+x) \quad \dots \quad \underline{\underline{2b}}$$

$$x(1+x) - \frac{n_2}{n_1} = 0 \Rightarrow x^2 + x - \frac{n_2}{n_1} = 0 \quad \dots \quad \underline{\underline{2b}}$$

Rešenja ove jednačine su:

$$x_{1,2} = \frac{-1 \pm \sqrt{1+4\frac{n_2}{n_1}}}{2} \quad \dots \quad \underline{\underline{2b}}$$

dok fizički smisao ima samo pozitivno rešenje:

$$x = \frac{-1 + \sqrt{1+4\frac{n_2}{n_1}}}{2} \quad \dots \quad \underline{\underline{1b}}$$

$$\text{Odavde je: } e^{-\lambda\Delta t} = \frac{-1 + \sqrt{1+4\frac{n_2}{n_1}}}{2} \Rightarrow \lambda = -\frac{1}{\Delta t} \ln \left( \frac{\sqrt{1+4\frac{n_2}{n_1}} - 1}{2} \right) \quad \dots \quad \underline{\underline{2b}}$$

$$\text{a pošto je: } \frac{n_2}{n_1} = 1.26 \text{ slijedi da je } \lambda = 0.16 \text{ s}^{-1} \quad \dots \quad \underline{\underline{1b}}$$

**6.** Da bi izračunali tražene brzine potrebno je odrediti mjesto gdje se nalazi tačka A u kojoj je privlačna sila Zemlje jednaka privlačnoj sili Mjeseca.

Ako je tijelo izbačeno minimalnom brzinom da bi stiglo u tačku A, onda je brzina tijela u tački A jednaka nuli.

Iz izraza za gravitacione sile Zemlje i Mjeseca u tački A imamo:

$$F_z = F_m \Rightarrow \frac{M_z}{R_1^2} = \frac{M_m}{(D-R_1)^2} \Rightarrow R_1 = \frac{9D}{10} = 54R_z \quad \dots \quad \underline{\underline{5b}}$$

$R_2 = 6R_z$ , gdje su  $R_1$  i  $R_2$  rastojanja tačke A od centra Zemlje, odnosno Mjeseca.

U gravitacionom polju se održava ukupna energija tijela, odnosno:

$$E_{tot} = E_p + E_k = const \ (*) \dots \underline{\text{2b}}$$

gdje je  $E_p$  ukupna potencijalna energija tijela (referentni nivo u beskonačnosti), a  $E_k$  ukupna kinetička energija tijela.

Primjena (\*) za tačku na površini Zemlje i tačku A daje minimalnu brzinu:

$$-gR_z - g_m \frac{R_m^2}{D-R_z} + \frac{v_0^2}{2} = -g \frac{R_z^2}{R_1} - g_m \frac{R_m^2}{R_2} \dots \underline{\text{5b}}$$

gdje je  $g$  ubrzanje na Zemlji, a  $g_m$  ubrzanje na Mjesecu, pa slijedi:

$$R_m = R_z \sqrt{\frac{gM_m}{g_m M_z}} = 0.272R_z \Rightarrow v_0 = 0.991v_{II} = 11.08 \frac{km}{s} \dots \underline{\text{2b}}$$

gdje je  $v_{II}$  druga kosmička brzina za Zemlju. Primjenom (\*) za tačku A i površinu Mjeseca imamo:

$$-g \frac{R_z^2}{R_1} - g_m \frac{R_m^2}{R_2} = -g \frac{R_z^2}{D-R_m} - g_m R_m + \frac{v_2^2}{2} \dots \underline{\text{4b}}$$

tako da je brzina kojom projektil udara u Mjesec:

$$v_2 = 2.28 \frac{km}{s} \approx 0.2v_{II} \dots \underline{\text{2b}}$$









