

# ŽUPANIJSKO NATJECANJE IZ FIZIKE 2021/2022

Srednje škole - 4. grupa

## Rješenja i upute za bodovanje

**VAŽNO:** Ovdje je prikazan jedan način rješavanja zadataka. Ako učenici riješe zadatak drugačijim, a fizikalno ispravnim načinom, treba im dati puni broj bodova predviđen za taj zadatak. Ako učenici ne napišu posebno svaki ovdje predviđeni korak, a vidljivo je da su ga napravili, treba im dati bodove kao da su ga napisali.

### 1. zadatak (10 bodova)

Prvo je potrebno izračunati udaljenost Neptuna od Sunca. Gravitacijska sila igra ulogu centripetalne sile, tj. vrijedi:

$$G \frac{Mm}{r^2} = \frac{mv^2}{r}, \quad [1 \text{ bod}] \quad (1)$$

gdje je  $r$  udaljenost Neptuna od Sunca, a  $m$  masa Neptuna. Brzina je dana omjerom opsega orbite i vremena ophoda

$$v = \frac{2r\pi}{t}. \quad [1 \text{ bod}] \quad (2)$$

Uvrštavanjem (2) u (1) i sređivanjem dobivamo da je  $r$ :

$$r = \left( \frac{GMt^2}{4\pi^2} \right)^{1/3} = \left[ \frac{6.674 \times 10^{-11} \cdot 1.989 \times 10^{30} \cdot (165 \cdot 365.25 \cdot 24 \cdot 3600)^2}{4\pi^2} \right]^{1/3} \text{ m}, \quad (3)$$

gdje smo godine pretvorili u sekunde. Krajnji rezultat za  $r$  je:

$$r = 4.5 \times 10^{12} \text{ m}. \quad [2 \text{ boda}] \quad (4)$$

Intenzitet zračenja Sunca na toj udaljenosti možemo dobiti koristeći Stefan-Boltzmannov zakon zračenja i činjenicu da je zračenje raspodijeljeno ravnomjerno u prostoru, tj. intenzitet dobivamo dijeljenjem ukupne snage zračenja s površinom sfere radijusa  $r$ . Slijedi da je  $I$ :

$$I = \frac{P}{4r^2\pi} = \frac{S\sigma T_S^4}{4r^2\pi} = \frac{4R^2\pi\sigma T_S^4}{4r^2\pi} = \frac{R^2\sigma T_S^4}{r^2}. \quad [2 \text{ boda}] \quad (5)$$

Količina zračenja koju Neptun apsorbira je jednaka onoj koju emitira. U svakom trenutku pola površine Neptuna je obasjano, no zrake ne upadaju okomito na sve obasjane dijelove. Efektivna površina koja apsorbira Sunčevo zračenje je  $r_N^2\pi$ , gdje je  $r_N$  polumjer Neptuna jer je to površina projekcije obasjanog dijela na ravninu koja je okomita na Sučevo zračenje. Iz toga slijedi:

$$P_{abs} = P_{emit} \rightarrow Ir_N^2\pi = 4r_N^2\pi\sigma T_N^4 \rightarrow \frac{R^2\sigma T_S^4}{r^2} = 4\sigma T_N^4. \quad [2 \text{ boda}] \quad (6)$$

Konačno se dobije tražena vrijednost za temperaturu Neptuna:

$$T_N = \sqrt{\frac{R}{2r}} T_S \approx 51 \text{ K}. \quad [2 \text{ boda}] \quad (7)$$

Napomena: Ako je konačni rezultat krivi samo zbog toga što je natjecatelj umjesto  $r_N^2\pi$  stavio  $2r_N^2\pi$  u izrazu (6), oduzeti samo dva boda u tom koraku.

## 2. zadatak (10 bodova)

a.) Razlika optičkih putova dvije zrake koje se reflektiraju na susjednim ravninama je  $2d \sin \theta$ , pa je uvjet konstruktivne interferencije za maksimum prvog reda dan sa:

$$2d \sin \theta = \lambda, \quad [1 \text{ bod}] \quad (8)$$

gdje je  $\lambda$  De Broglijeva valna duljina neutrona, tj.  $\lambda = \frac{h}{mv}$ . Iz toga slijedi da je brzina neutrona jednaka:

$$v = \frac{h}{2md \sin \theta} = 258.54 \text{ m/s}. \quad [3 \text{ boda}] \quad (9)$$

Vrijeme potrebno da neutroni iz izvora dođu do detektora je onda jednako:

$$t = \frac{2h}{v \sin \theta} = 4.00 \text{ ms}. \quad [2 \text{ boda}] \quad (10)$$

b.) Povećavanjem kuta upada postupno se narušava konstruktivna interferencija. Minimum intenziteta je ostvaren kada vrijedi:

$$2d \sin \theta_{min} = \lambda + \frac{\lambda}{N}. \quad (11)$$

Iz (11) slijedi da je broj ravnina  $N$ :

$$N = \frac{\lambda}{2d \sin \theta_{min} - \lambda} = \frac{\sin \theta}{\sin \theta_{min} - \sin \theta} = 1129.912713\dots, \quad (12)$$

gdje smo iskoristili jednadžbu (8) u drugom koraku. Dakle, broj kristalnih ravnina je 1130 (priznati sve bodove i u slučaju ako natjecatelj krajnju vrijednost zaokruži na 1129 ravnina). [4 boda]

## 3. zadatak (11 bodova)

Duljina hipotenuze koju drugi promatrač vidi je jednostavno  $l' = l\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$ . [1 bod]

Također je bitno uočiti da se visina trokuta  $h$  ne mijenja, i nju možemo izraziti preko  $l$  kao:

$$h = b \sin 60^\circ = l \sin 30^\circ \sin 60^\circ = \frac{\sqrt{3}l}{4}. \quad [2 \text{ boda}] \quad (13)$$

Sada  $a$  i  $b$  možemo promatrati kao vektore, tj. rastaviti ih na komponente u smjeru brzine drugog promatrača (neka to bude  $x$  os) i u smjeru okomitom na brzinu drugog promatrača ( $y$  os). Tada je:

$$\vec{a} = \frac{h}{\tan 30^\circ} \hat{x} + h \hat{y}, \quad \vec{b} = \frac{h}{\tan 60^\circ} \hat{x} + h \hat{y}. \quad (14)$$

Kontrakcija duljine se javlja samo duž  $x$  osi, pa su katete koji drugi promatrač vidi dane vektorima:

$$\vec{a}' = \frac{h}{\tan 30^\circ} \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \hat{x} + h \hat{y}, \quad \vec{b}' = \frac{h}{\tan 60^\circ} \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \hat{x} + h \hat{y}. \quad (15)$$

Duljinu vektora, tj. kateta koje drugi promatrač vidi je lako izračunati, i uvrštavanjem (13) u konačne izraze za duljinu slijedi:

$$|a'| = \frac{l\sqrt{3}}{2} \sqrt{1 - \frac{3v^2}{4c^2}}, \quad |b'| = \frac{l}{2} \sqrt{1 - \frac{v^2}{4c^2}}. \quad [4 \text{ boda}] \quad (16)$$

Uspoređivanjem duljina  $a'$ ,  $b'$  i  $l'$  se lako dobije da je  $a' = l'$  kada je  $v = \sqrt{4/7}c$  i  $b' = l$  kada je  $v = \sqrt{4/5}c$ . Također imamo  $a' = b'$  za  $v = c$ , no to je nefizikalni slučaj. [4 boda]

#### 4. zadatak (9 bodova)

Ovdje je korisno zapisati jednadžbu leće:

$$\frac{1}{f} = \frac{1}{a} + \frac{1}{b}. \quad [1 \text{ bod}] \quad (17)$$

S obzirom da je udaljenost zastora od predmeta fiksna vrijedi  $a+b = l = 90$  cm, tj.  $b = l-a$ . Ubacivanjem u (17) dobiva se kvadratna jednadžba u  $a$ :

$$a^2 - al + lf = 0. \quad (18)$$

Iz toga slijedi da su rješenja za  $a$  i  $b$  dana sa:

$$a_{1,2} = \frac{l \pm \sqrt{l^2 - 4lf}}{2}, \quad b_{1,2} = \frac{l \mp \sqrt{l^2 - 4lf}}{2}. \quad (19)$$

Vidimo da uvijek postoje dva rješenja koja daju oštru sliku, osim ako je  $a = b$  ili  $f > l/4$ , i drugo rješenje se dobije zamjenom vrijednosti  $a$  i  $b$  iz prvog rješenja. To se može i direktno vidjeti iz jednadžbe (17) jer je ona invarijantna na zamjenu  $a$  i  $b$ . [2 boda]

Kako ne bi došlo do zabune označimo vrijednosti rješenja sa  $a^*$  i  $b^*$ , i uzmimo  $a^* > b^*$ , tj. prvo rješenje je dano sa  $a = a^*$  i  $b = b^*$ , a drugo sa  $a = b^*$  i  $b = a^*$ . S obzirom da je povećanje slike dano relacijom  $m = |b/a|$  slijedi:

$$\frac{a^*}{b^*} = 4 \frac{b^*}{a^*}, \quad (20)$$

iz čega je  $a^* = 2b^*$  (obe vrijednosti su striktno pozitivne jer je slika realna).

Iz toga slijedi da je  $a^* = 60$  cm i  $b^* = 30$  cm, te napokon ubacivanjem u (17) dobivamo žarišnu daljinu sustava leća  $f$ :

$$f = \frac{a^*b^*}{a^* + b^*} = \frac{60 \cdot 30}{60 + 30} \text{ cm} = 20 \text{ cm}. \quad [4 \text{ boda}] \quad (21)$$

Kako bi odredili žarišnu daljinu  $f_2$  možemo preurediti izraz za žarišnu daljinu sustava. Slijedi:

$$f_2 = f \frac{f_1 - d}{f_1 - f} = 57 \text{ cm}. \quad [2 \text{ boda}] \quad (22)$$

#### 5. zadatak (10 bodova)

Zbog toga što je relativna brzina između promatrača na Zemlji i točke na Suncu različita za dva rubna dijela Sunca (koja leže na ekvatoru) dolazi do različitog Dopplerovog pomaka u valnoj duljini tamne linije. Relativne brzine su istog iznosa, ali suprotnog smjera i odgovaraju obodnoj brzini Sunca na ekvatoru. Valna duljina tamne linije u spektru koji dolazi od ruba koji se giba prema Zemlji je jednaka:

$$\lambda_1 = \lambda \sqrt{\frac{c+v}{c-v}}, \quad (23)$$

Analogno se može zapisati valna duljina linije u spektru koji dolazi od ruba koji se giba od Zemlje kao:

$$\lambda_2 = \lambda \sqrt{\frac{c-v}{c+v}}, \quad (24)$$

Tada je njihova razlika jednaka:

$$\Delta\lambda = \lambda \left( \sqrt{\frac{c+v}{c-v}} - \sqrt{\frac{c-v}{c+v}} \right). \quad [3 \text{ boda}] \quad (25)$$

Jednadžbu (25) možemo zapisati u obliku:

$$\kappa^2 - \frac{\Delta\lambda}{\lambda} \kappa - 1 = 0, \quad \kappa = \sqrt{\frac{c+v}{c-v}}. \quad (26)$$

Rješavanjem kvadratne jednadžbe, i uzimanjem rješenja koje daje  $\kappa > 1$  slijedi:

$$\kappa = \frac{\frac{\Delta\lambda}{\lambda} + \sqrt{\left(\frac{\Delta\lambda}{\lambda}\right)^2 + 4}}{2} = 1.0000067797 \quad [3 \text{ boda}] \quad (27)$$

Iz definicije  $\kappa$  u (26) slijedi da je brzina  $v$ :

$$v = \frac{\kappa^2 - 1}{\kappa^2 + 1} c = 2033.9 \text{ m/s}. \quad [2 \text{ boda}] \quad (28)$$

Period rotacije je jednostavno:

$$T = \frac{2R\pi}{v} = 25 \text{ dana}. \quad [2 \text{ boda}] \quad (29)$$