

ŠKOLSKO NATJECANJE IZ ASTRONOMIJE 2022. GODINE
4. RAZRED
TOČNI ODGOVORI

2	
---	--

1. Eta-akvaridi, meteorski roj koji potječe od Halleyevog kometa, svoj maksimum ima:

- a) početkom svibnja**
- b) krajem lipnja
- c) sredinom kolovoza
- d) krajem listopada
- e) sredinom prosinca

Točan odgovor: a)

2	
---	--

2. Opaženo je da je dana 5. studenog neka zvijezda blizu nebeskog ekvatora izašla u 23:00 po srednjoeuropskom vremenu (SEV). U koliko će (približno) sati ista zvijezda, gledano s istog mjesta, izaći 5. siječnja?

- a) u 19:00 po SEV-u**
- b) u 20:00 po SEV-u
- c) u 21:00 po SEV-u
- d) u 22:00 po SEV-u
- e) u 23:00 po SEV-u

Točan odgovor: a)

2	
---	--

3. Za promatrača na ekvatoru, zvijezda s rektascenzijom 12 h doći će u položaj gornje kulminacije u ponoć na:

- a) prvi dan ljeta
- b) prvi dan jeseni
- c) prvi dan zime
- d) prvi dan proljeća**
- e) niti jedan od navedenih dana

Točan odgovor: d)

2	
---	--

4. U koji tip objekata pripada Messierov objekt M2?

- a) **kuglasti skup zvijezda**
- b) planetarna maglica
- c) otvoreni skup zvijezda
- d) eliptična galaktika
- e) tamna maglica

Točan odgovor: a)

2	
---	--

5. Prijenos topline unutar crvenih patuljaka prvenstveno se odvija:

- a) zračenjem (radijacijom)
- b) vođenjem (kondukcijom)
- c) **strujanjem (konvekcijom)**
- d) sažimanjem (kontrakcijom)
- e) kolapsom jezgre

Točan odgovor: c)

2	
---	--

6. Period između dva uzastopna prolaska Mjeseca kroz perigej naziva se **anomalistički mjesec**.

2	
---	--

7. Pojava kod leće ili zrcala da zrake svjetlosti koje su udaljenije od optičke osi imaju manju žarišnu daljinu naziva se **sferna aberacija**.

2	
---	--

8. Koja vrsta zvijezde održava svoju hidrostatsku ravnotežu u stabilnom stanju zahvaljujući tlaku degeneriranog elektronskog plina u svojoj unutrašnjosti?

Bijeli patuljak

2	
---	--

9. Sunčev (sinodički) dan najdulje u Sunčevu sustavu traje na planetu **Merkuru**.

2	
---	--

10. Element staze planeta koji predstavlja kut od uzlaznog čvora do velike poluosi na kojoj je perihel nazivamo **argument perihela**.

ZADACI

10	
----	--

1. Koliko vremena prođe između dvije uzastopne gornje kulminacije Deimosa za promatrača na Marsovom ekvatoru? Akceleracija sile teže na Marsovu polu je $g_M = 3,7 \text{ m/s}^2$, a srednja gustoća Marsa iznosi $\rho_M = 3900 \text{ kg/m}^3$. Siderički period rotacije Marsa je $T_{\text{Msid}} = 24^{\text{h}} 37^{\text{min}}$. Polumjer staze Deimosa je $r_D = 23460 \text{ km}$. Zanimajte spljoštenost Marsa, te inklinaciju i ekscentricitet Deimosove staze. Deimos se giba progradno oko Marsa. Gravitacijska konstanta iznosi $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ m}^3 \text{ kg}^{-1} \text{ s}^{-2}$.

$$g_M = 3,7 \text{ m/s}^2$$

$$\rho_M = 3900 \text{ kg/m}^3$$

$$T_{\text{Msid}} = 24^{\text{h}} 37^{\text{min}}$$

$$r_D = 23460 \text{ km}$$

$$T_{\text{Dsin}} = ?$$

$$mg_M = G \frac{M_M m}{r_M^2}$$

$$g_M = \frac{GM_M}{r_M^2} = \frac{G\rho_M V_M}{r_M^2} = \frac{G\rho_M \cdot \frac{4}{3}r_M^3 \cdot \pi}{3r_M^2}$$

$$r_M = \frac{3g_M}{4G\rho_M \cdot \pi} \quad (1 \text{ bod})$$

$$r_M = \frac{3 \cdot 3,7 \text{ m/s}^2}{4 \cdot 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ m}^3 \text{ kg}^{-1} \text{ s}^{-2} \cdot 3900 \text{ kg/m}^3 \cdot \pi} = 3,4 \cdot 10^6 \text{ m} \quad (1 \text{ bod})$$

$$M_M = \rho_M \cdot V_M = \rho_M \cdot \frac{4}{3}r_M^3 \cdot \pi \quad (1 \text{ bod})$$

$$M_M = 3900 \text{ kg/m}^3 \cdot \frac{4}{3} \cdot (3,4 \cdot 10^6 \text{ m})^3 \cdot \pi = 6,4 \cdot 10^{23} \text{ kg} \quad (1 \text{ bod})$$

$$G \frac{M_M \cdot m}{r_D^2} = \frac{mv^2}{r_D}$$

$$G \frac{M_M}{r_D} = \left(\frac{2r_D \cdot \pi}{T_{\text{Dsid}}} \right)^2 = \frac{4r_D^2 \cdot \pi^2}{T_{\text{Dsid}}^2}$$

$$T_{\text{Dsid}}^2 = \frac{4r_{\text{D}}^3 \cdot \pi^2}{GM_{\text{M}}} \Rightarrow T_{\text{Dsid}} = \sqrt{\frac{4r_{\text{D}}^3 \cdot \pi^2}{GM_{\text{M}}}} \quad (1 \text{ bod})$$

$$T_{\text{Dsid}} = \sqrt{\frac{4 \cdot (2,346 \cdot 10^7 \text{ m})^3 \cdot \pi^2}{6,67 \cdot 10^{-11} \text{ m}^3 \text{ kg}^{-1} \text{ s}^{-2} \cdot 6,4 \cdot 10^{23} \text{ kg}}} = 109275 \text{ s} = 30,35 \text{ h} \quad (1 \text{ bod})$$

$$\omega_{\text{M}} = \frac{360^\circ}{T_{\text{Msid}}} = \frac{360^\circ}{24,62 \text{ h}} = 14,62^\circ / \text{h} \quad (1 \text{ bod})$$

$$\omega_{\text{D}} = \frac{360^\circ}{T_{\text{Dsid}}} = \frac{360^\circ}{30,35 \text{ h}} = 11,86^\circ / \text{h} \quad (1 \text{ bod})$$

$$\Delta\omega = \omega_{\text{M}} - \omega_{\text{D}} = 14,62^\circ / \text{h} - 11,86^\circ / \text{h} = 2,76^\circ / \text{h} \quad (1 \text{ bod})$$

$$T_{\text{Dsin}} = \frac{360^\circ}{\Delta\omega} = \frac{360^\circ}{2,76^\circ / \text{h}} = 130,4 \text{ h} = 5,43 \text{ dana} \quad (1 \text{ bod})$$

Ukupno 10 bodova

7	
---	--

2. Najveći luminozitet supernove tipa Ia u udaljenoj galaksiji je iznosio $6,1 \cdot 10^9 L_{\text{Sunca}}$. Na osnovu promatranja teleskopom utvrđeno je da omjer prividnog sjaja supernove ($E_{\text{supernove}}$) i prividnog sjaja Arktura (E_{Arktur}) iznosi $7,2 \cdot 10^{-8}$. Izračunajte udaljenost galaksije u parsecima. Prividna zvjezdana veličina Sunca iznosi $m_{\text{Sunca}} = -26,7^{\text{m}}$, a prividna zvjezdana veličina Arktura je $m_{\text{Arktur}} = 0^{\text{m}}$. ($1 \text{ AJ} = 1,5 \cdot 10^{11} \text{ m}$; $c = 3 \cdot 10^8 \text{ m/s}$)

$$m_{\text{Sunca}} = -26,7^{\text{m}}$$

$$m_{\text{Arktur}} = 0^{\text{m}}$$

$$d_{\text{Sunca}} = 1,5 \cdot 10^{11} \text{ m}$$

$$L_{\text{supernova}} = 6,1 \cdot 10^9 L_{\text{Sunca}}$$

$$E_{\text{supernova}} = 7,2 \cdot 10^{-8} E_{\text{Arktur}}$$

$$d_{\text{gal}} = ?$$

$$\frac{E_{\text{Sunca}}}{E_{\text{Arktur}}} = 2,512^{m_{\text{Arktur}} - m_{\text{Sunca}}} \Rightarrow E_{\text{Arktur}} = \frac{E_{\text{Sunca}}}{2,512^{m_{\text{Arktur}} - m_{\text{Sunca}}}} \quad (1 \text{ bod})$$

$$E_{\text{Arktur}} = \frac{E_{\text{Sunca}}}{2,512^{26,7}} = 2,09 \cdot 10^{-11} E_{\text{Sunca}} \quad (1 \text{ bod})$$

$$E_{\text{supernove}} = 7,2 \cdot 10^{-8} E_{\text{Arktur}} = 7,2 \cdot 10^{-8} \cdot 2,09 \cdot 10^{-11} E_{\text{Sunca}} = 1,5 \cdot 10^{-18} E_{\text{Sunca}} \quad (1 \text{ bod})$$

$$\frac{L_{\text{supernove}}}{4\pi \cdot d_{\text{gal}}^2} = 1,5 \cdot 10^{-18} \frac{L_{\text{Sunca}}}{4\pi \cdot d_{\text{Sunca}}^2} \quad (1 \text{ bod})$$

$$d_{\text{gal}} = \sqrt{\frac{L_{\text{supernove}}}{1,5 \cdot 10^{-18} L_{\text{Sunca}}}} \cdot d_{\text{Sunca}} = \sqrt{\frac{6,1 \cdot 10^9 L_{\text{Sunca}}}{1,5 \cdot 10^{-18} L_{\text{Sunca}}}} \cdot 1 \text{ AJ}$$

$$d_{\text{gal}} = 6,38 \cdot 10^{13} \text{ AJ} = 9,57 \cdot 10^{24} \text{ m} \quad (1 \text{ bod})$$

$$1 \text{ pc} = \frac{1}{\text{tg } 1''} \cdot 1 \text{ AJ} = 206264,8 \text{ AJ} = 3,086 \cdot 10^{16} \text{ m} \quad (1 \text{ bod})$$

$$\text{ili: } 1 \text{ pc} = 3,26 \text{ g.s.} = 3,26 \cdot 3 \cdot 10^8 \text{ m/s} \cdot 365,25 \cdot 24 \cdot 60 \cdot 60 \text{ s} = 3,086 \cdot 10^{16} \text{ m}$$

$$d_{\text{gal}} = \frac{9,57 \cdot 10^{24} \text{ m}}{3,086 \cdot 10^{16} \text{ m}} = 310 \text{ Mpc} \quad (1 \text{ bod})$$

Ukupno: 7 bodova

6	
---	--

3. Izračunajte efektivnu temperaturu zvijezde u galaksiji koja se od nas udaljava radijalnom brzinom od 4100 km/s, ako je izmjereno da je maksimum sjaja zvijezde na valnoj duljini od 708 nm. Wienova konstanta iznosi $b = 2,9 \cdot 10^{-3} \text{ mK}$, a brzina svjetlosti je $c = 3 \cdot 10^8 \text{ m/s}$.

$$v = 4100 \text{ km/s}$$

$$\lambda = 708 \text{ nm}$$

$$b = 2,9 \cdot 10^{-3} \text{ mK}$$

$$c = 3 \cdot 10^8 \text{ m/s}$$

$$T_{\text{ef}} = ?$$

$$z = \frac{v}{c} \quad (1 \text{ bod})$$

$$z = \frac{4100 \text{ km/s}}{3 \cdot 10^5 \text{ km/s}} = 1,37 \cdot 10^{-2} \quad (1 \text{ bod})$$

$$z = \frac{\lambda - \lambda_0}{\lambda_0} \quad (1 \text{ bod})$$

$$z\lambda_0 + \lambda_0 = \lambda \Rightarrow \lambda_0 = \frac{\lambda}{1+z} = \frac{708 \text{ nm}}{1,0137} = 698 \text{ nm} \quad (1 \text{ bod})$$

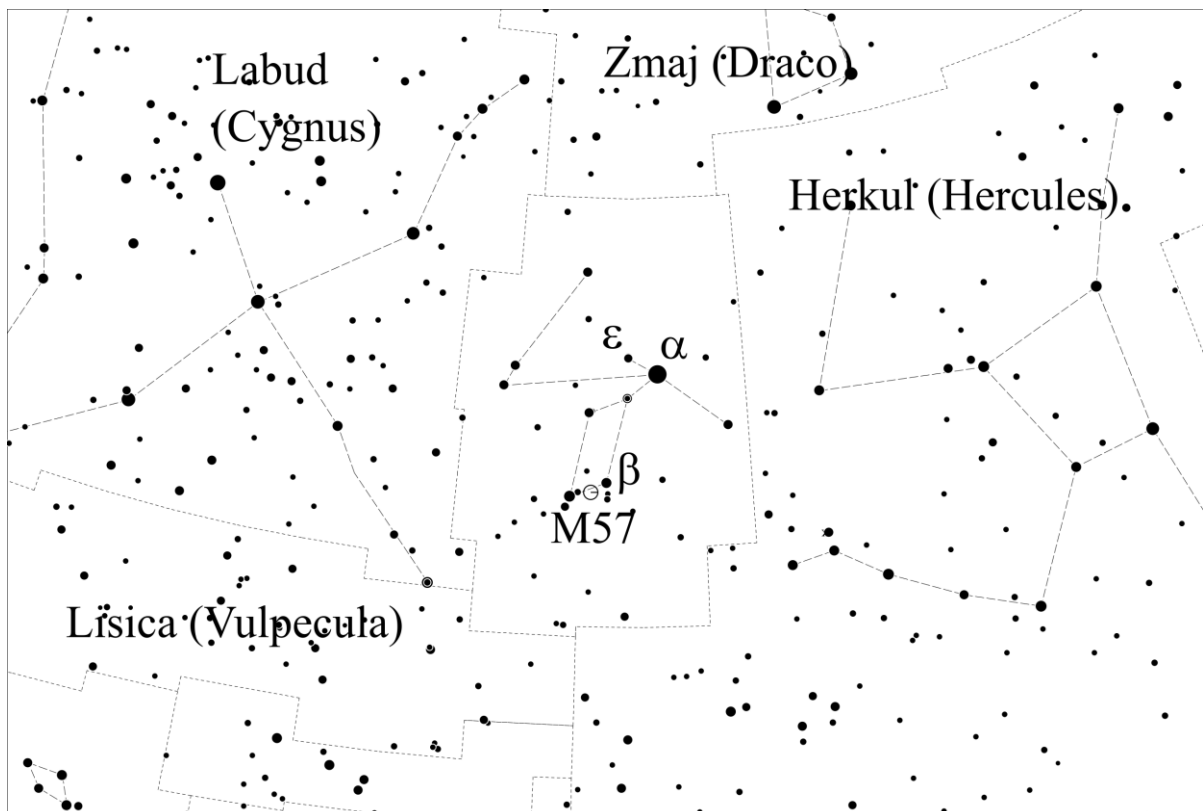
$$T = \frac{b}{\lambda_0} \quad (1 \text{ bod})$$

$$T = \frac{2,9 \cdot 10^{-3} \text{ mK}}{6,98 \cdot 10^{-7} \text{ m}} = 4150 \text{ K} \approx 4200 \text{ K} \quad (1 \text{ bod})$$

ukupno 6 bodova

7	
---	--

4. Na donjem crtežu u zvijezdu Lire pokraj odgovarajućih zvijezda upišite Bayerove oznake α , β i ϵ . Označite i napišite gdje se nalazi objekt M57, te upišite, unutar njihovih granica, nazive barem tri zvijezda susjednih Liri.



Pravilno upisane oznake α , β i ε – svaka po 1 bod - ukupno 3 boda

Pravilno obilježen M57 - 1 bod

Pravilno i točno upisani Labud (ili Cygnus ili Cyg), Lisica (ili Lisičica ili Vulpecula ili Vul),
Herkul (ili Hercules ili Her) ili Zmaj (ili Draco ili Dra) - svaki po 1 bod
(najviše 3 boda)

Ukupno 7 bodova