

2013թ. դպրոցականների աստղագիտական օլիմպիադայի
մարզային փուլի խնդիրներ

1. **Թռիչք դեպի Մարս:** Արբանյակը Մարս է ուղարկվում էլիպսաձև ուղեծրով, որը շոշափում է երկու մոլորակների՝ Երկրի և Մարսի ուղեծրերը (Հոհմանի ուղեծիր): Որքա՞ն ժամանակ կտևի արբանյակի թռիչքը մինչ Մարս հասնելը: Մարսի դիմակայությունից քան՞ի օր առաջ պետք է արձակել արբանյակը: Ի՞նչ օգուտ է տալիս նման ուղեծիրը: Ընդունել, որ մոլորակների ուղեծրերը շրջանագծային են և գտնվում են նույն հարթության մեջ: **6 միավոր**

Լուծում.

Նկարից հետևում է, որ Հոհմանի ուղեծրի մեծ կիսաառանցքը հավասար է.

$$a_H = \frac{a_M + a_E}{2}$$

Օգտվելով Կեպլերի 3-րդ օրենքից կարելի է որոշել արբանյակի՝ Հոհմանի ուղեծրով պտույտի կիսապարբերությունը, որը հավասար է թռիչքի տևողությանը և Մարսի դիրքը.

$$T_{1/2} = 0.707u, \quad \theta = 44.^\circ 6$$

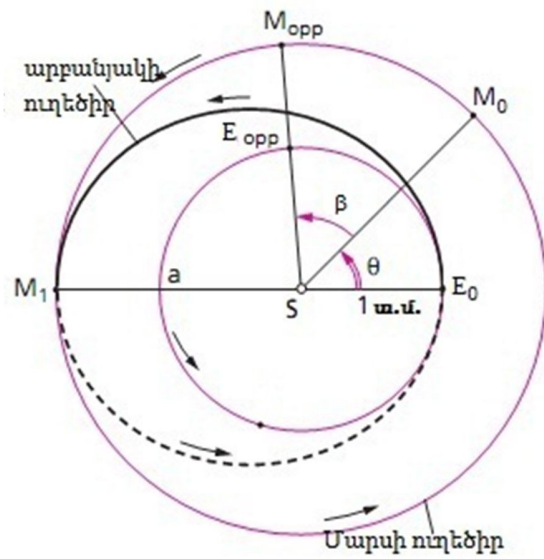
Մինչ դիմակայություն Երկրի շառավիղ վեկտորը կգծի $\theta + \beta$ անկյուն, իսկ Մարսինը β : Հետևաբար,

$$\theta + \beta = 360^\circ \cdot \left(\frac{t}{1.00}\right), \quad \beta = 360^\circ \cdot \left(\frac{t}{1.88}\right)$$

Այստեղից.

$$t \approx 0.265u \approx 97 \text{ օր}, \quad \beta \approx 51^\circ$$

**Այս ուղեծիրը թույլ տալիս օգտագործել Արեգակի գրավիտացիան և
խնայել արբանյակային վառելիքը**



2. Հաշվել Երկրի և Արեգակի միջին խտությունների հարաբերությունը: Տրված են՝

- Արեգակի անկյունային տրամագիծը – $\theta = 0.5^\circ$
- տարվա տևողությունը – $t \approx 3 \cdot 10^7$ վ
- ծանրության ուժի արագացումը – $g \approx 10$ մ/վ²
- Երկրի մակերևույթին 1° աշխարհագրական լայնությանը համապատասխանող երկարությունը – $s \approx 100$ կմ: **5 միավոր**

Լուծում.՝ Կեպլերի օրենքից ունենք՝

$$\frac{GM_\odot}{r^3} = \frac{4\pi^2}{t^2}, \quad \frac{2R_\odot}{r} = \theta \frac{2\pi}{360} \quad r = \frac{360R_\odot}{\theta\pi}$$

$$\frac{GM_\odot}{R_\odot^3} = \frac{4\pi^2}{t^2} \left(\frac{360}{\theta\pi} \right)^3$$

Մյուս կողմից՝

$$g = \frac{GM_\oplus}{R_\oplus^2}, \quad R_\oplus = \frac{360 \cdot s}{2\pi} \rightarrow \frac{g}{R_\oplus} = \frac{2\pi g}{360 \cdot s} = \frac{GM_\oplus}{R_\oplus^3}$$

Հետևաբար՝

$$\frac{\rho_{\odot}}{\rho_{\oplus}} = \frac{4\pi^2 \left(\frac{360}{\theta\pi}\right)^3}{\frac{2\pi g}{360 \cdot s}} \approx 3.3$$

3. Կրկնակի, ոչ խավարուն աստղի բաղադրիչներից մեկը փոփոխական է 1^m ամպլիտուդով: Արդյունքում կրկնակի աստղի աստղային մեծությունը փոխվում է $0.^m64$ -ից մինչև $0.^m25$: Գտնել կրկնակի աստղի բաղադրիչների աստղային մեծությունները: **4 միավոր**

Լուծում.

Ունենք հավասարումների հետևյալ համակարգը.

$$-1.00 = -2.5lg \frac{F_{1max}}{F_{1min}}$$

$$0.25 = -2.5lg(F_{1max} + F_2) + C \rightarrow$$

$$0.64 = -2.5lg(F_{1min} + F_2) + C \rightarrow$$

$$\rightarrow 0.39 = -2.5lg \left(\frac{F_{1min} + F_2}{2.5F_{1min} + F_2} \right)$$

Վերջին հավասարումից գտնելով $\frac{F_{1min}}{F_2}$ հարաբերությունը, 2 և 3 հավասարումներից կարելի որոշել բաղադրիչների աստղային մեծությունները.

$$m_{1min} = -2.5lg(F_{1min}) + C \approx 2^m$$

$$m_2 = -2.5lg(F_2) + C = 1^m$$

4. Մարսի երկու հաջորդական դիմակայությունների միջև ընկած ժամանակը կազմում է 779.9 օր: Գտնել Մարսի ուղեծրի մեծ կիսաառանցքը: **3 միավոր**

Լուծում.

Խնդրի պայմանից հետևում է, որ սինոդիկ պարբերությունը հավասար է 779,9 օրվա: Գտնելով սինոդիկ պարբերությունը և կիրառելով Կեպլերի երրորդ օրենքը կստանանք.

$$a = 1.52 \text{ ԱՄ:}$$

5. **Հյոդէլի տիեզերքը (1949թ.):** Հյոդէլի տիեզերքը դա հաստատուն R շառավիղ ունեցող պտտվող տիեզերքն է: Գնահատել այդպիսի տիեզերքի պտտման ω անկյունային արագությունը, ընդունելով, որ տիեզերքի միջին խտությունը հավասար է $\rho \approx 10^{-29} \text{գ/սմ}^3$: **2 միավոր**

Լուծում.

Հյոդէլի տիեզերքի հասարակածային հարթության մեջ գտնվող և նրա մակերևույթին ամրացված m զանգված ունեցող մասնիկի վրա ազդում են F_g գրավիտացիոն և F_i կենտրոնախույս ուժերը:

$$F_g = \frac{GMm}{R^2}$$

$$F_i = m\omega^2 R$$

որտեղ M-ը տիեզերքի զանգվածն է.

$$M = \rho \frac{4\pi R^3}{3}$$

Այդ ուժերի հավասարակշռության պայմանից հետևում է.

$$F_g = F_i \rightarrow \omega = \sqrt{\frac{4\pi G\rho}{3}} = 1.7 \cdot 10^{-18} / \text{վ}$$

Հանձնաժողովի նախագահ Ա.Հակոբյան