

№1

Дано:
 ν - ?
 $T = 409 \text{ сф}$
 $m' = 16^m$
 $R_0 = 500 R_0$

- 1) так как по условию, в ~~максимуме~~ максимуме блеска звезда видна невооруженным глазом, то $m_{\text{max}} = 6^m$ (видна на пределе видимости)
- 2) Поскольку звезда не обозначена буквой греческого алфавита то можно предположить, что в максимуме блеска её звездная величина не более $m_{\text{min}} = 4^m$

То есть $m \in [4; 6]$

- 3) Так как на рассматриваемом промежутке времени, расстояние до звезды не изменилось, то так как $m = M - 5 + 5 \lg(r)$, то есть $m = M + k$, где $k = \text{const}$, значит изменение относительной звездной величины равно изменению абсолютной: $\Delta m = m' - m = (M' + k) - (M + k) = M' - M = \Delta M$

- 4) Поскольку во время пульсаций температура звезды постоянна, то $\frac{L'}{L} = \frac{4\pi R'^2 \cdot \sigma T^4}{4\pi R^2 \cdot \sigma T^4} = \left(\frac{R'}{R}\right)^2 = 10^{0,4 \Delta M} = 10^{0,4 \Delta m} \rightarrow R' = 10^{0,2 \Delta m} \cdot R$

- 5) Поскольку нам не сказано, минимальный или максимальный радиус звезды равен R_0 , то рассмотрим два варианта:

1. $R = R_0$
2. $R' = R_0$

- 6) Для того чтобы найти среднюю скорость движения вещества, рассмотрим равномерное движение слоя на расстоянии $\frac{R}{2}$ и $\frac{R'}{2}$ от центра



$OA = \frac{R}{2}$
 $OB = \frac{R'}{2}$

Тогда перемещение всех точек этого слоя будет

$$\text{равно } s = AB = BO - AO = \frac{R' - R}{2} = v \cdot t, \text{ где } t = \frac{T}{2}$$

$$\frac{R' - R}{2} = v \cdot \frac{T}{2} \rightarrow v = \frac{R' - R}{T}$$

1. если $R = R_0$, $R' = \frac{R}{10^{0,2\Delta m}}$

$$v = \frac{R \cdot 10^{0,2\Delta m} - R}{T} = \frac{R_0 (10^{0,2\Delta m} - 1)}{T} = \frac{R_0}{T} (10^{0,2\Delta m} - 1)$$

2. если $R' = R_0$, $R' = R \cdot 10^{0,2\Delta m}$

$$v = \frac{R' - \frac{R'}{10^{0,2\Delta m}}}{T} = \frac{R_0}{T} \left(1 - \frac{1}{10^{0,2\Delta m}} \right)$$

7) В обоих случаях, чем больше Δm , тем больше v , соответственно

$$v_{\min} \leftrightarrow \Delta m_{\min} = m' - m_{\max} = 16^m - 15^m = 10^m$$

$$v_{\max} \leftrightarrow \Delta m_{\max} = m' - m_{\min} = 16^m - 4^m = 12^m$$

8) $\frac{R_0}{T} = \frac{500 R_0}{T}$, где $R_0 \approx 7 \cdot 10^5 \text{ км} = 7 \cdot 10^8 \text{ м}$
 $T = 409 \text{ сут} = 409 \cdot 24 \cdot 3600 \text{ с}$

$$\frac{R_0}{T} = \frac{500 \cdot 7 \cdot 10^8 \text{ м}}{409 \cdot 24 \cdot 3600 \text{ с}} = \frac{35 \cdot 10^{10} \text{ м}}{3,6 \cdot 10^3 \cdot 4,09 \cdot 10^2 \cdot 2,4 \cdot 10} = \frac{35 \cdot 10^4 \text{ м}}{36 \cdot 4,09 \cdot 2,4 \text{ с}} \approx \frac{10^4 \text{ м}}{10 \text{ с}} = 10^3 \frac{\text{м}}{\text{с}}$$

9) 1. $v_{\min} = 10^3 \frac{\text{м}}{\text{с}} \cdot (10^{0,2 \cdot 10} - 1) = 10^3 \frac{\text{м}}{\text{с}} \cdot 99 = 99 \frac{\text{км}}{\text{с}}$

$$v_{\max} = 10^3 \frac{\text{м}}{\text{с}} (10^{0,2 \cdot 12} - 1) \approx 10^3 \frac{\text{м}}{\text{с}} (100 \cdot 2,5^2 - 1) = 624 \cdot 10^3 \frac{\text{м}}{\text{с}} = 624 \frac{\text{км}}{\text{с}}$$

~~Скорости~~ скорости, лежащие в этом диапазоне, соответствуют скоростям ~~звезд~~ звезд в галактике, соответственно это явно больше первой космической скорости на поверхности звезды, и ~~звезд~~ газ после первой же пульсации покинул притяжение звезды, что не соответствует реальности. Значит такой случай невозможен.

$$2. V_{min} = 10^3 \frac{м}{с} \left(1 - \frac{1}{10^{0,210}}\right) = 10^3 \frac{м}{с} (1 - 0,01) = 990 \frac{м}{с}$$

$$V_{max} = 10^3 \frac{м}{с} \left(1 - \frac{1}{10^{0,212}}\right) = 10^3 \frac{м}{с} \left(\frac{625-1}{625}\right) = 10^3 \frac{м}{с} \cdot \frac{624}{625} = 10^3 \frac{м}{с} \left(1 - \frac{1}{625}\right) =$$

$$= (1 - 0,0016) 10^3 \frac{м}{с} = 999,84 \frac{м}{с}$$

Ответ: $v \in [990 \frac{м}{с}; 999,84 \frac{м}{с}]$

№2.

Дано:
 $\rho = ?$
 $N = (2,5 \pm 0,5) \cdot 10^{29}$
 $\rho = 1,24 \frac{г}{см^3}$
 $R = 764 км$
 $m_0 = 1,7 \cdot 10^{-27} кг$
 $G = 6,7 \cdot 10^{-11} \frac{Н \cdot м^2}{кг^2}$

1) Поскольку радиус планеты достаточно большой по сравнению с ~~ее~~ высотой атмосферы планеты, то ~~ее~~ можно пренебречь изменением ускорения свободного падения с высотой. Тогда:

$$g = \frac{GM_p}{R^2}, \text{ где } M_p = \rho \cdot V_p = \frac{4}{3} \pi R^3 \cdot \rho$$

2) Давление атмосферы на поверхность планеты можно найти как:

$$p = \frac{m_A g}{S_p}, \text{ где } S_p = 4\pi R^2, m_A = m_0 \cdot N$$

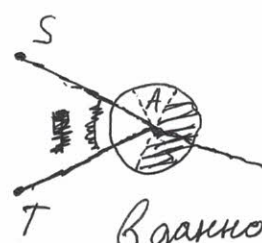
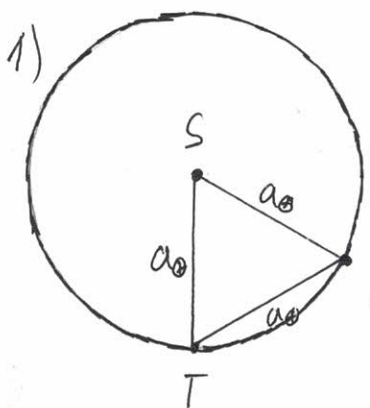
$$p = \frac{m_0 \cdot N \cdot G \cdot \rho \cdot \frac{4}{3} \pi R^3}{R^2 \cdot 4\pi R^2} = \frac{m_0 \cdot N \cdot G \cdot \rho}{3R} = \frac{6,7 \cdot 10^{-11} \cdot 1,7 \cdot 10^{-27} \cdot 2,5 \cdot 10^{29} \cdot 1,24}{3 \cdot 764 \cdot 10^3} =$$

$$= \frac{6,7 \cdot 1,7 \cdot 1,6 \cdot 2,5 \cdot 1,24}{3 \cdot 7,64} \cdot 10^{-10} \approx 3 \cdot 10^{-10} Па$$

Ответ: $p = 3 \cdot 10^{-10} Па$

№4.

Дано:
 $\Delta m = ?$



рассмотрим конфигурацию астероида

в данном расположении, фазовый угол ~~между векторами скорости~~ ~~вдоль дуги и направлением касательной~~

$$\text{бугет равен } \varphi = 180^\circ - \angle SAT = 180^\circ - 60^\circ = 120^\circ$$

Сам - 6

($\angle SAT = 60^\circ$ т.к. $\triangle SAT$ - равносторонний)

2) Тогда фаза астероида бугет равна

$$\varphi_{\text{от}} = \frac{1 - \cos \varphi}{2} = \frac{1 - \cos 120^\circ}{2} = \frac{1 + \frac{1}{2}}{2} = \frac{3}{4}$$

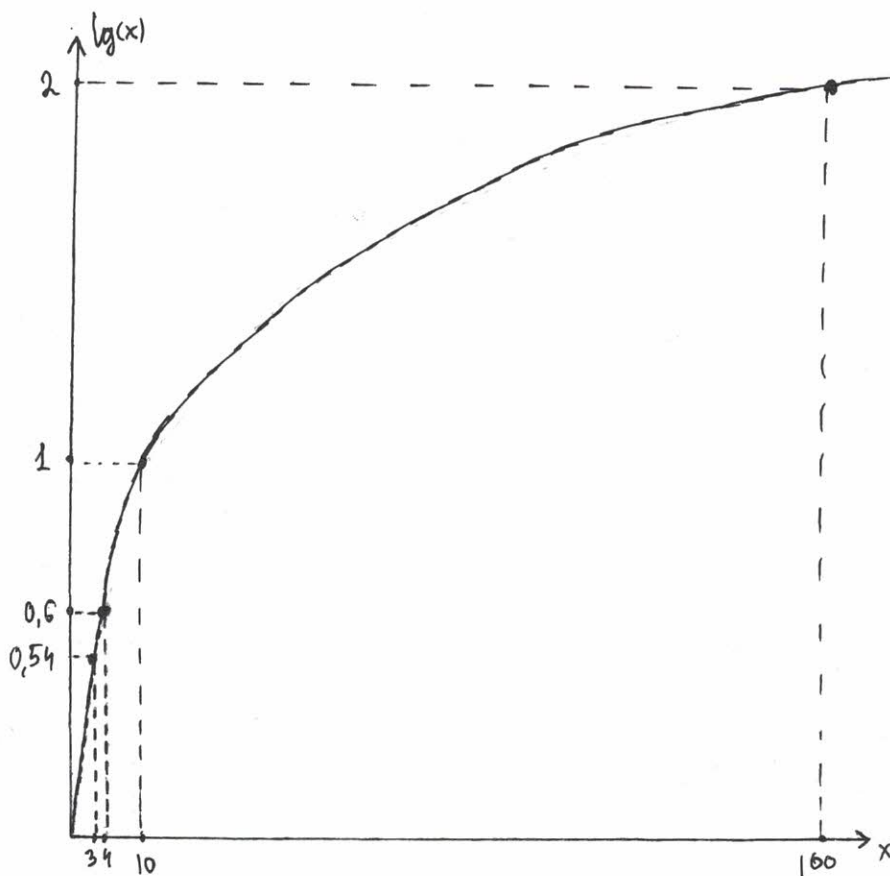
3) Поскольку освещенная площадь объекта равна:

$S = S_0 \cdot \varphi_{\text{от}}$, а блеск объекта (по условию) пропорционален освещенной площади, то:

$$\frac{I_{\text{аб}}}{I_{\text{от}}} = \frac{S_0 \cdot \varphi_{\text{аб}}}{S_0 \cdot \varphi_{\text{от}}} = \frac{\varphi_{\text{аб}}}{\varphi_{\text{от}}} = 10^{0,4 \cdot \Delta m}, \text{ где } \varphi_{\text{аб}} = 1 \text{ (по определению)}$$

$$\lg\left(\frac{\varphi_{\text{аб}}}{\varphi_{\text{от}}}\right) = 0,4 \cdot \Delta m$$

$$\Delta m = 2,5 \cdot \lg\left(\frac{1}{\frac{3}{4}}\right) = 2,5 \lg\left(\frac{4}{3}\right) = 2,5(\lg(4) - \lg(3))$$



$$\lg(4) \approx 0,6$$

$$\lg(3) \approx 0,54$$

↓

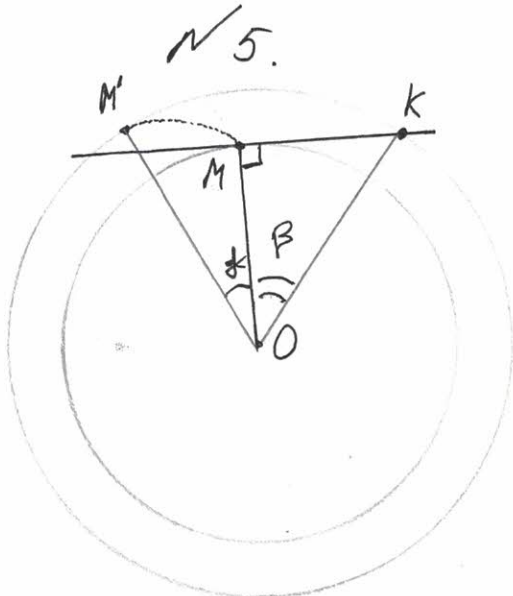
$$\Delta m = 2,5(0,6 - 0,54) = 0,15^m$$

Ответ: $\Delta m = 0,15^m$

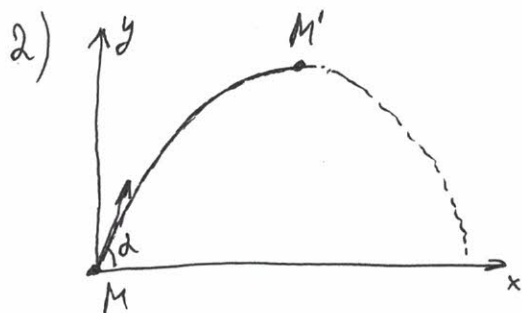
4 из 6

Дано:
 $v, \alpha, \Delta t$

1)



Первое условие для стыковки корабля и модуля - равные скорости соответственно, конечная скорость модуля должна быть равна первой космической скорости для Луны, и направлена параллельно поверхности, сонаправленно скорости аппарата



соответственно, аппарат должен переместиться в точку M' , запущенный под углом к горизонту α сонаправленно движению аппарата.

$$v_x = v \cdot \cos \alpha = v_{IK}$$

$$v_y = v \cdot \sin \alpha - gt$$

Второе условие - минимальный расход топлива, будет выполнен в случае, если точка M' будет максимальной точкой подъема модуля. Тогда, можно записать соотношение между высотой подъема и скоростью:

$$h = t \cdot v \cdot \sin \alpha - g \frac{t^2}{2} ; \quad v \cdot \sin \alpha - gt = 0 \rightarrow t = \frac{v \cdot \sin \alpha}{g}$$

$$h = \frac{v^2 \cdot \sin^2 \alpha}{g} - \frac{v^2 \cdot \sin^2 \alpha}{2g} = \frac{v^2 \cdot \sin^2 \alpha}{2g} \rightarrow v \cdot \sin \alpha = \sqrt{2gh} , \quad \text{где } v = \frac{v_{IK}}{\cos \alpha}$$

$$\frac{\sin \alpha}{\cos \alpha} \cdot v_{IK} = \sqrt{2gh} \rightarrow \operatorname{tg} \alpha = \frac{\sqrt{2gh}}{v_{IK}} ; \quad \text{где } g = \frac{GM_A}{R^2} , \quad v_{IK} = \sqrt{\frac{GM_A}{R}}$$

$$\operatorname{tg} \alpha = \sqrt{\frac{2 \cdot G M_{\Lambda} \cdot h}{R^2}} = \sqrt{2 \frac{h}{R}} = \sqrt{\frac{2 \cdot 70}{1700}} = \sqrt{\frac{140}{1700}} = \sqrt{\frac{14}{170}} = \sqrt{\frac{7}{85}} \approx 0,38 \approx 0,4 \approx \alpha \approx 24^{\circ} \Rightarrow d \approx 0,4 \text{ рад} \approx 24^{\circ}$$

$$\operatorname{tg}^2 \alpha + 1 = \frac{1}{\cos^2 \alpha} \Rightarrow \cos \alpha = \frac{+1}{\sqrt{\operatorname{tg}^2 \alpha + 1}} = \frac{1}{\sqrt{\frac{7}{85} + \frac{85}{85}}} = \frac{1}{\sqrt{\frac{92}{85}}} = \sqrt{\frac{85}{92}} \approx 0,96$$

$$3) v = \frac{v_{\text{IK}}}{\cos \alpha} = \sqrt{\frac{G M_{\Lambda}}{R_1 \cdot \cos^2 \alpha}} = \sqrt{\frac{6,7 \cdot 10^{-11} \cdot \frac{6}{81} \cdot 10^{24}}{1700 \cdot 10^3 \cdot \frac{85}{92}}} \approx \sqrt{\frac{10^{13} \cdot 6,7 \cdot 6 \cdot 92}{1,7 \cdot 10^6 \cdot 85}} = \sqrt{\frac{10^7 \cdot 6,7 \cdot 6 \cdot 92}{1,7 \cdot 85}} =$$

$$\approx \sqrt{10^8 \cdot 2} = 1,4 \cdot 10^4 \frac{\text{м}}{\text{с}} = 14 \frac{\text{км}}{\text{с}}$$

$$4) f = \frac{v \cdot \sin \alpha}{g} \approx \frac{v \cdot \operatorname{tg} \alpha}{g}$$

$$f = \frac{v_{\text{IK}} \cdot \operatorname{tg} \alpha}{g} = \frac{\sqrt{\frac{G M_{\Lambda}}{R}} \cdot \operatorname{tg} \alpha}{\frac{G M_{\Lambda}}{R^2}} = \sqrt{\frac{R^3}{G M_{\Lambda}}} \cdot \operatorname{tg} \alpha = \sqrt{\frac{1,7^3 (10^6)^3}{6,7 \cdot 10^{-11} \cdot \frac{6}{81} \cdot 10^{24}}} \cdot \operatorname{tg} \alpha = \sqrt{\frac{1,7^3 \cdot 10^{18} \cdot 81}{6,7 \cdot 6}} \cdot \operatorname{tg} \alpha =$$

$$\approx \sqrt{10^5 \cdot 8} \cdot \operatorname{tg} \alpha = 0,8 \cdot 10^3 \cdot \operatorname{tg} \alpha = 800 \cdot 0,4 = 80 \cdot 4 = 320 \text{ с}$$

$$5) L = v_x \cdot t = v \cdot \cos \alpha \cdot t = v_{\text{IK}} \cdot t$$

$$\gamma = \frac{L}{R} = \frac{v_{\text{IK}} \cdot t}{R}$$

6) Поскольку аппарат летит с постоянной скоростью по круговой орбите со скоростью v_{IK} , и взлетающий модуль по касательной так же движется со скоростью v_{IK} , то взлететь модуль должен ровно в тот момент когда аппарат пройдет точку зенита.

7) Соответственно, время ожидания - это время пока аппарат поднимется от горизонта до зенита

$$\Delta t = \frac{\beta}{\omega}, \text{ где } \cos \beta = \frac{R}{R+h} = \frac{170}{177}, \omega = \frac{v_{\text{IK}}}{R}$$

$$\Delta t = \frac{\beta \cdot R}{v_{\text{IK}}} \approx \frac{\sin \beta \cdot R}{v} = \frac{1700 \cdot 0,01 \text{ км}}{14 \frac{\text{км}}{\text{с}}} = \frac{17}{14} \text{ с} \approx 1,2 \text{ с}$$

Ответ: $v = 14 \frac{\text{км}}{\text{с}}, \alpha = 24^{\circ}, \Delta t = 1,2 \text{ с}$