



Задача № 1

$$\begin{aligned} \rho &= 409^d \\ m_1 &= 16^m \\ m_2 &= 6^m \\ R &= 5 \cdot 10^5 R_\odot \\ T &= \text{const.} \end{aligned}$$

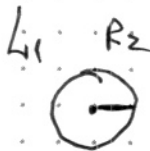
$\bar{\nu} = ?$

Т.к. в условии сказано, что звезда становится
видна невооружённым глазом только
в макс. блеска, это значит, что
ее зв. вел. достигает "границы" чувств.
вел. глаза, т.е. $m_2 = 6^m$

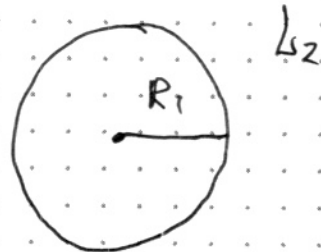
Угол α 1 - относится к мин. блеска
2 - к макс. блеска

Рис. 1:

Max блеска



Min блеска



Запишем:

$$\begin{cases} L_1 = 4\pi R_1^2 \sigma T^4 \\ L_2 = 4\pi R_2^2 \sigma T^4 \end{cases}$$

L_1 - светимость
 L_2 - "

Т.к. во время пульсации звезда находится
от нас на одинаковом расстоянии, то
можно записать следующее:

$$\begin{cases} \frac{L_1}{L_2} = 10^{0,4(m_2 - m_1)} \\ M_2 - M_1 = m_2 - m_1 \end{cases} \quad \left| \quad \begin{array}{l} M_1, M_2 - \text{абс. зв.} \\ \text{вел.} \end{array} \right.$$



Задача № 1 Продолжение

Получаем:

$$\begin{cases} \frac{L_1}{L_2} = \left(\frac{R_1}{R_2}\right)^2 \\ \frac{L_1}{L_2} = 10^{0,4(m_2 - m_1)} \end{cases}$$

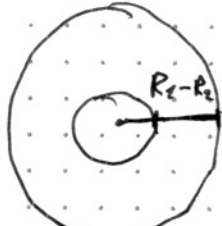
$$\frac{R_1}{R_2} = 10^{0,2(m_2 - m_1)} = 10^{0,2(16 - 6)} = 10^2 = 100$$

Пусть $R_1 = R$:

Тогда:

$$R_2 = \frac{R_1}{100} = \frac{5 \cdot 10^2}{100} = 5 R_0$$

Тогда скорость оболочки:


$$\begin{aligned} \bar{v} &= \frac{2(R_1 - R_2)}{P} \\ \bar{v} &= \frac{2(500 - 5) R_0}{409^d} = \frac{2 \cdot 495 \cdot 7 \cdot 10^5 \text{ км}}{409 \cdot 24 \cdot 3600 \text{ с}} \\ &= \frac{6930000 \text{ км}}{331976 \text{ с}} \approx 2,7 \left(\frac{\text{км}}{\text{с}}\right) \end{aligned}$$

Пусть $R_2 = R$:

Тогда:

$$R_1 = R_2 \cdot 100 = 5 \cdot 10^4 = 50000 R_0$$

Скорость:

$$\begin{aligned} \bar{v} &= \frac{2(R_1 - R_2)}{P} = \frac{2(50000 - 500) R_0}{409^d} = \frac{2 \cdot 49500 \cdot R_0}{331976 \text{ с}} = \\ &= \frac{2 \cdot 495 \cdot 10^2 \cdot 7 \cdot 10^5}{331976 \text{ с}} = \frac{6930000 \cdot 10^2}{331976} = 2,7 \cdot 10^2 = 270 \left(\frac{\text{км}}{\text{с}}\right) \end{aligned}$$



Задача № 1 Продолжение

Ответ: средняя скорость оболочки $\forall v \in [2,7; 270]$
 $\bar{v} = \{2,7; 270\} \frac{\text{км}}{\text{с}}$

Примечание:

Нам не указано в какой момент радиус звезды R_1 , поэтому мы рассмотрим 2 крайних случая, когда $R_1 = R$ и когда $R_2 = R$. Поэтому, мы получили ^{где} ~~интервал~~ возможные скорости.



Задача № 2

$$\begin{aligned} N &= (2,5 \pm 0,5) \cdot 10^{23} \\ R &= 764 \text{ км} \\ \rho &= 1,24 \text{ г/см}^3 \end{aligned}$$

$p = ?$

$$h = \frac{RT}{\mu g}$$

Заметим:

$$\begin{cases} pV = \nu RT \\ \nu = \frac{N}{N_A} \\ V = \frac{4}{3} \pi ((R+h)^3 - R^3) \end{cases}$$

$$V = \frac{4}{3} \pi (R^3 + h^3 + 3R^2h + 3Rh^2 - R^3) \approx 4\pi R^2 h$$

$$p \cdot 4\pi R^2 h = \frac{N}{N_A} RT$$

$$p \cdot 4\pi R^2 \frac{RT}{\mu g} = \frac{N}{N_A} RT$$

$$g = \frac{GM}{R^2} = \frac{4}{3} \pi R^3 \rho \frac{G}{R^2} = \frac{4}{3} \pi R \rho G$$

$$p \cdot 4\pi R^2 = \frac{N}{N_A} \mu \cdot \frac{4}{3} \pi R \rho G$$

$$p = \frac{N}{N_A} \frac{\mu \rho G}{3R}$$

Будем считать, что атмосфера однородна и небольшая:

Тогда:

$$\begin{cases} pV = \nu RT \Rightarrow p\mu = \rho_A RT \\ p = \rho g h \end{cases}$$

T - тем-ра
 μ - мол. масса

h - высота атм.
 ρ_A - плотность атм.
 g - ускор. свобод. пад.
 ρ - $\rho_{\text{зем}}$

V - объем атм.
 N_A - число Авог.



Задача № 2 Гравитация

Посчитаем P :

$$N = (2,5 \pm 0,5) \cdot 10^{29}$$

$$N_A = 6,02 \cdot 10^{24} \frac{1}{\text{моль}}$$

$$\mu = 0,016 \frac{\text{кг}}{\text{моль}} \leftarrow \text{O}_2$$

$$\rho = 1240 \frac{\text{кг}}{\text{м}^3}$$

$$R = 764000 \text{ м}$$

$$G \approx 6,7 \cdot 10^{-11} \frac{\text{м}^3}{\text{кг} \cdot \text{с}^2}$$

$$P \approx \frac{N \cdot 10^{29}}{6 \cdot 10^{24}} \cdot \frac{16 \cdot 10^{-3} \cdot 1240 \cdot 6,7 \cdot 10^{-11}}{8 \cdot 764 \cdot 10^3} =$$

$$= \frac{10^{29}}{10^{24}} \cdot \frac{10^{-3} \cdot 10^{-11}}{10^3} \cdot \frac{18 \cdot 124 \cdot 6,7}{8 \cdot 764 \cdot 191} =$$

$$= 10^{-12} \cdot \frac{2 \cdot 124 \cdot 6,7}{3 \cdot 191} =$$

$$= 10^{-12} \cdot \frac{16616}{573} \approx \boxed{29 \cdot 10^{-12} \text{ Па}}$$

Ответ: давление у поверхности Реи $29 \cdot 10^{-12} \text{ Па}$.



Задача № 3 Тригоринский год длится $T = 365,2425^d$

За последние 20 лет прошло: $20T$ дней.

На сколько переместится дата ~~и~~
при этом \ominus : $11^h 05.01 - 4^h 02.01 = 79^h$

~~и~~ От $4^h 02.01$ до $0^h 31.12 \rightarrow 52^h$

Запишем:

$$\begin{cases} T \cdot 20 & - & 79^h \\ T \cdot n & - & 52^h \end{cases} \Rightarrow n = 13 \frac{\text{лет}}{79} \frac{d}{79} = 13 \text{ лет } 4^h$$

Т.е. мы получим:

$$1999 - 13 \frac{\text{лет}}{79} = 1985 \rightarrow \boxed{31.12.1985 \text{ в } 4^h}$$

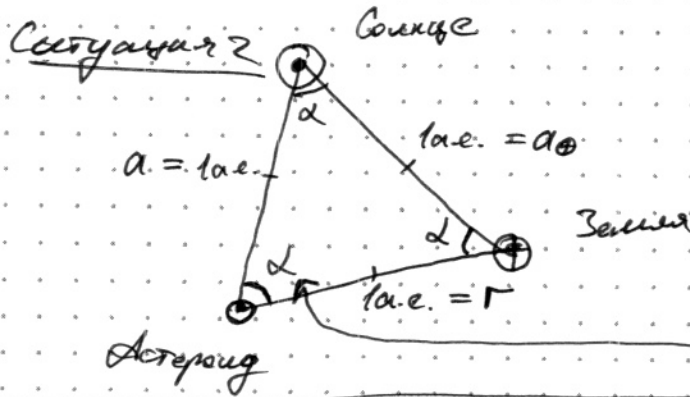
$$4^h \neq 0^h$$

Поэтому сдвигнется ~~и~~ на $112 \cdot 10^3$ лет назад:

$$112 \cdot 10^3 \cdot 365,2425^d$$



Задача № 4 Рис 1.



Индекс 1 — абс. зв. вел.
Индекс 2 — ситуация 2

Из рисунка видно, что фазовый угол $\alpha = 60^\circ$.

Заметим:

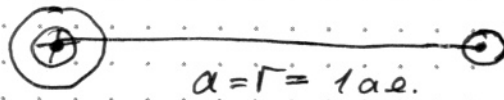
$\Phi_1 = 1$ — фаза, при абс. зв. вел.

$$\Phi_2 = \cos^2 \frac{\alpha}{2} = \cos^2 30 = \left(\frac{\sqrt{3}}{2}\right)^2 = \frac{3}{4} = 0,75$$

Заметим освещенности создаваемые этим астероидом и:

Рис 2.

Солнце + \oplus



Астероид

Ситуация 1 — абс. зв. вел.

$$\left\{ \begin{aligned} E_1 &= \frac{L_0}{4\pi a^2} \cdot \pi R^2 \cdot \Phi_1 \cdot A \cdot \frac{1}{2\pi r^2} \\ E_2 &= \frac{L_0}{4\pi a^2} \cdot \pi R^2 \cdot \Phi_2 \cdot A \cdot \frac{1}{2\pi r^2} \end{aligned} \right.$$

E_1, E_2 — освещ.
 L_0 — светимость \odot
 R — радиус астер.
 A — альбедо

$$k = \frac{E_1}{E_2} = \frac{\Phi_1}{\Phi_2} = \frac{1}{\frac{3}{4}} = \frac{4}{3}$$

$$\Delta m = -2,5 \lg k = -2,5 \lg \frac{4}{3}$$



Задача № 4. Продолжение

Посчитаем Δm . (разница зв. вел.)

$$\begin{aligned}\Delta m &= -2,5 \lg \frac{9}{7} = 2,5 \lg \frac{4}{3} = 2,5 (\lg 4 - \lg 3) = \\ &= 2,5 (\lg 2 + \lg 2 - \lg 3) = 2,5 (0,3 + 0,3 - \lg 3)\end{aligned}$$

Известно, что $\lg 2 \approx 0,3$.

Найдём чему равен $\lg 3$:

$$\lg 3 \approx 0,5$$

$$\Delta m = 2,5 (0,3 + 0,3 - 0,5) = 2,5 \cdot 0,1 = \boxed{0,25^m}$$

Отв. его видимая и абсолютная зв. вел.
будут отличаться на $0,25^m$.



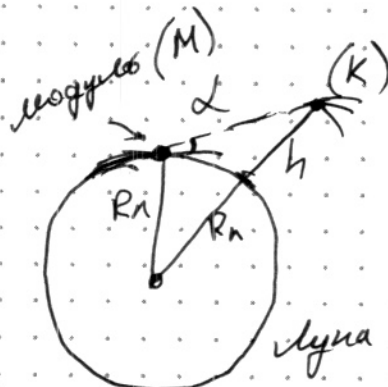
Задача № 5 1) Для начала найдем разницу ускорения свободного падения (g) на поверхности Луны и на высоте $h=70$ км.

$$k = \frac{GM_n}{R_n^2} \cdot \frac{(R_n+h)^2}{GM_n} = \left(\frac{R_n+h}{R_n} \right)^2 \approx 1,1 \text{ раз.} \quad \left| R_n = 1738 \text{ км} \right.$$

Мы видим, что $g \approx \text{const}$, значит мы можем пренебречь изменением g в высоту.

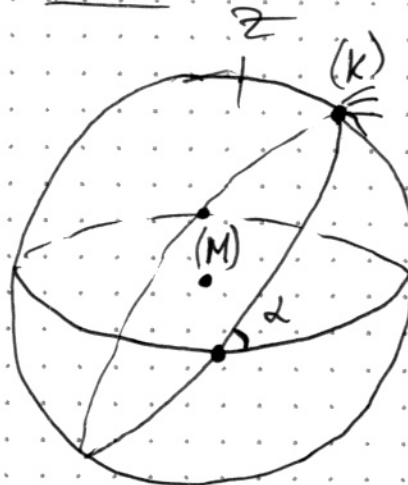
2) Нарисуем рис.1.

Рис.1.



l - высота корабля

Рис.2:

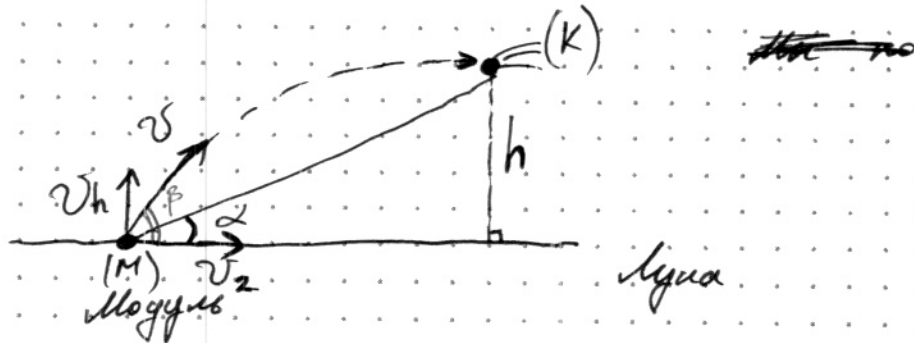


Если разложить скорость ~~свободного~~ модуля по координатам (вертикальная и горизонтальная), то очевидно, ~~что~~ для того чтобы скорость была l км/ч, нужно чтобы расстояние по горизонтали было l км (тогда горизонтальная составляющая скорости будет l км/ч, а вертикальная всегда постоянная). Для этого корабль должен быть в верхней кульминации.



Задача № 5 Продолжение

Рис.3.



Для наименьших затрат топлива, ~~след~~ модуль
лётки по параболе.

v_h — вертикальная скорость:

$$\frac{mv_h^2}{2} = mgh$$

$$v_h = \sqrt{2gh}$$

v_2 — горизонтальная скорость:

$$v_2 = \frac{v_h}{\operatorname{tg} \alpha} = \frac{\sqrt{2gh}}{\operatorname{tg} \alpha}$$

v — полная скорость:

$$v = \sqrt{v_h^2 + v_2^2} = \sqrt{2gh + \frac{2gh}{\operatorname{tg}^2 \alpha}} = 2 \sqrt{gh \left(1 + \frac{1}{\operatorname{tg}^2 \alpha}\right)}$$

3) ~~Найдём~~ Найдём направление β :

$$\beta = \arcsin \left(\frac{v_h}{v} \right) \Rightarrow \sin \beta = \frac{\sqrt{2gh}}{2 \sqrt{gh \left(1 + \frac{1}{\operatorname{tg}^2 \alpha}\right)}} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \sin \beta = \frac{1}{\sqrt{2 \left(1 + \frac{1}{\operatorname{tg}^2 \alpha}\right)}}$$



Задача № 5. Продолжение

Мы пока не рассматриваем 4 крайних случая: когда (к) проходит через Z (тогда $v_z = 0$) и когда у него верхняя кривизна на горизонте. (такой водиче не может быть, т.к. по условию (к) "появился" на горизонте, значит, его не было до этого момента \Rightarrow его будет видно на какой-то высоте над горизонтом).

3) Время:

На время не влияет v_z ! А влияет только v_h .

Найдем t :

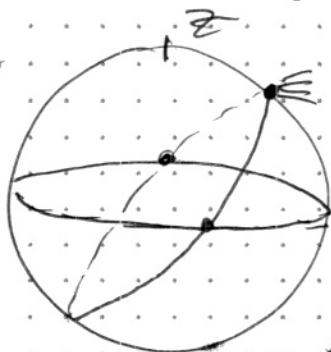
$$h = \frac{gt^2}{2}$$

$$t = \sqrt{\frac{2h}{g}}$$

Заметим, что t не зависит от d .

Значит, они должны стартовать за t до верхней кривизны (к).

Рис.



Над горизонтом сидит Солн $\frac{P}{2}$; P - период обр. (к).

Время от горизонта до

верхней кр. $t = \frac{P}{4}$.

Значит, время от горизонта до старта:

$$t_c = \tau - t = \frac{P}{4} - t$$



Задача № 5 Продолжение

Найдём t_0 :

$$\frac{p^2}{a^3} = \frac{4\pi^2}{GM_\star}$$

$$a = R_n + h$$

$$p^2 = \frac{4\pi^2}{GM_\star} (R_n + h)^3$$

$\approx 1800 \cdot 1000^3 \approx 10^9$

$$p^2 = \frac{4 \cdot 3^2 \cdot (1780 + 70)^3 \cdot 80}{7 \cdot 10^{-11} \cdot 6 \cdot 10^{24}}$$

$$p \approx \sqrt{\frac{2^2 \cdot 3^2 \cdot 30^6 \cdot 2^3 \cdot (80)^3 \cdot 10^9}{7 \cdot 10^{-11} \cdot 6 \cdot 10^{24}}}$$

$$\approx 2 \cdot 3 \cdot 30^3 \cdot 2^3 \cdot 10^6 \cdot \sqrt{\frac{1}{42} \cdot 10^3} \approx$$

$$\approx 48 \cdot 3^3 \cdot 1000 \cdot 10^{-6} \cdot 10^5 \cdot \sqrt{\frac{48}{42}} \cdot 9 \approx 7.9$$

$$\approx 2 \cdot 3 \cdot 30^3 \cdot 2^3 \cdot 10^{-1.5} \cdot \sqrt{\frac{1}{42}} \approx$$

$$\approx 48 \cdot 27 \cdot 10^{-1.5} \cdot \sqrt{\frac{1}{42}} \approx$$

$$\approx 8 \cdot 27 \cdot 32 \approx 32 \cdot 72$$

$$p \approx \sqrt{\frac{2^2 \cdot 3^2 \cdot 3^6 \cdot 10^{15} \cdot 2^3 \cdot 2^3 \cdot 10}{7 \cdot 10^{-11} \cdot 6 \cdot 10^{24}}}$$

$$\approx 2 \cdot 3 \cdot 3^3 \cdot 2^3 \cdot 10^{1.5} \cdot \frac{1}{6} \approx$$

$$\approx 27 \cdot 8 \cdot 32 \approx \boxed{712 \text{ c}} \leftarrow p$$

$$\begin{array}{r} 72 \\ 32 \\ \hline 104 \\ + 32 \\ \hline 136 \\ + 224 \\ \hline 360 \\ + 64 \\ \hline 424 \\ \times 864 \\ \hline 712 \end{array}$$



Задача № 5. Продолжение:

Формульный ответ:

Время, через которое должен стартовать
модель ~~модель~~

$$t_c = \frac{P}{4} - t = \frac{P}{4} - \sqrt{\frac{2h}{g}}$$

Направление:

~~Направление~~ На меридиане на котором
пушек, верх или модель ~~на~~ на $\beta =$

$$\sin \beta = \frac{1}{\sqrt{2 \left(1 + \frac{1}{\tan^2 \alpha}\right)}}$$

Еще ~~модель~~ (К) пролетает через земит:

$$\boxed{\beta = 90^\circ}$$

Min скорость:

$$v = 2 \sqrt{gh \left(1 + \frac{1}{\tan^2 \alpha}\right)}$$

При $\beta = 90^\circ$:

$$v = v_h.$$