

Mai 1 w2

N2

$$1. \text{ Mass} = \frac{n_{\text{molek}}}{4,01} \cdot \mu(\text{O}_2)$$

$$\text{Mass} = \frac{2,5 \cdot 10^{29}}{6 \cdot 10^{23,1}} \cdot \frac{32}{\text{amu}} \approx 4,2 \cdot 10^5 \text{ amu} \cdot 0,032 \frac{\text{kg}}{\text{amu}} \approx 135 \cdot 10^5 \text{ kg}$$

$$m_{\text{peri}} = V_{\text{peri}} \cdot \rho_{\text{peri}}$$

$$m_{\text{peri}} = \frac{4}{3} \pi R^3 \cdot 7,24 \text{ Spez}$$



$$P = \frac{m_{\text{peri}}}{S} = \frac{\text{Mass} \cdot G \cdot \frac{4}{3} \pi R^3 \cdot \rho_{\text{peri}}}{4 \pi R^2} =$$

$$= \frac{\text{Mass} \cdot G \cdot \frac{4}{3} \pi R \rho_{\text{peri}}}{4 \pi R^2} = \frac{\text{Mass} \cdot G \cdot \frac{4}{3} \cdot \rho_{\text{peri}}}{4 R} =$$

$$= \frac{\text{Mass} \cdot G \cdot \rho_{\text{peri}}}{3R} \approx \frac{3,72}{7,69 \cdot 10^5} \approx 0,5 \cdot 10^{-5} = 5 \cdot 10^{-6} \text{ Pa}$$

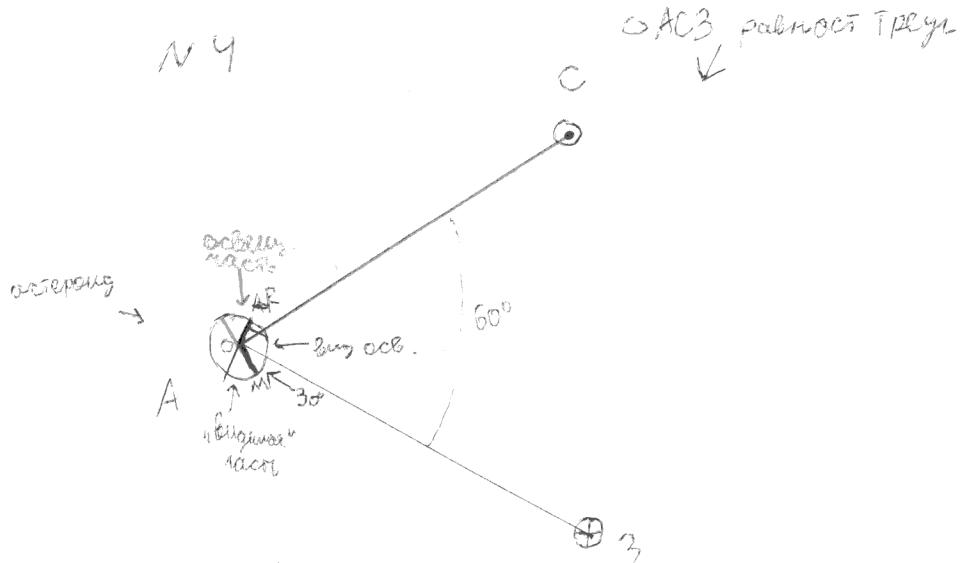
$$\text{Dabei: } 5 \cdot 10^{-6} \text{ Pa}$$

N3.

Таким образом Марса вращение вокруг своей оси замедляется, поэтому предположим, что за 1 час 5 градуса вращения в 2020 году. За 20 лет предположим, что вращение замедлится на 49 часов. До 1 января 2020 до 5 градуса 49:00 предположим 107 часов \Rightarrow это означает $\left(\frac{107}{49} = \frac{x}{20} \right)$

$$\text{Dabei: } 1994 \text{ год}$$

N 4



"Видимое" и "свечение" = вид. осб.

$\angle RCM$ - вид. осб.

$$\angle BOM = \angle COM - \angle COB = 30^\circ \quad (90^\circ - 60^\circ)$$

$$\angle ROC = \angle BOR - \angle BOC = 30^\circ \quad (90^\circ - 60^\circ)$$

$$\angle RCM = \angle COB + \angle BOM + \angle ROC = 60^\circ + 30^\circ + 30^\circ = 120^\circ$$

При полной фазе видно 180° , в момент суперлуния 120° . Расстояние от Земли до Солнца \Rightarrow расстояние от Земли до Луны \Rightarrow радиус Земли

$$\frac{120^\circ}{180^\circ} = \frac{S_1}{S_2} = \frac{E_1}{E_2} = \frac{2}{3}$$

\leftarrow Нормировка \rightarrow

$$\text{Радиус} = \left| m_1 - m_2 \right| = 2,5 \log \frac{2}{3} \approx 0,4 \text{ м}$$

Однако: $0,4 \text{ м}$

N 7

Звезда можно увидеть невооруженным глазом Тесла, максимальное удаление \Rightarrow

$$\Rightarrow M_{\max} = 6^m$$

$$M_{\min} - M_{\max} = 16^m - 6^m = 10^m.$$

Температура
расстояние const \Rightarrow свет заблуждается

от наблюдателя звезде $\Rightarrow \frac{E_{\min}}{E_{\max}} = \frac{R_{\min}^{-2}}{R_{\max}^{-2}}$

$$10^m = -2,5 \log \left(\frac{R_{\min}}{R_{\max}} \right)^2 \Rightarrow \log \left(\frac{R_{\min}}{R_{\max}} \right)^2 = -4 \Rightarrow \left(\frac{R_{\min}}{R_{\max}} \right)^2 = 10^{-4} \Rightarrow \frac{R_{\min}}{R_{\max}} = \frac{1}{100}$$

Иначе, что $R = 5 \cdot 10^2 R_{\odot}$ она приближается к максимальному удалению (т.е. звезда не имеет яркости и максимального удаления \Rightarrow звезда не видна)

$$R_{\max} = 5 \cdot 10^2 R_{\odot} \Rightarrow R_{\min} = 5 R_{\odot} \quad \Delta R = R_{\max} - R_{\min} = 495 R_{\odot}$$

050

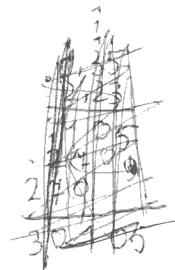
N1

погрешн. $\Delta R = 495 \cdot 4 \cdot 10^8 \text{ km} = 3465 \cdot 10^8 \text{ km}$

$$V = \frac{\Delta R}{T_2} = \frac{3465 \cdot 10^8 \text{ km}}{204,5 \text{ сут}} \approx 16 \cdot 10^3 \frac{\text{km}}{\text{сут}}$$

(так как расстояние между радиусами сокращалось)

Ответ: $16 \cdot 10^3 \frac{\text{km}}{\text{сут}}$



N5

Скорость магнита: для экваториального пояса, на which все неправильное
Темните это на $\pi/2$ вертикальную скорость при преодолении единиц
Равнодействующая $V_m \Rightarrow$ она равна I косинусом или синусу

~~$G = \frac{GM}{R^2} \quad R = \frac{R_1 + R_2}{2} \quad V_m = \sqrt{G \frac{M}{R}} = \sqrt{G \frac{M}{R_1 + R_2}} = \sqrt{\frac{V_0^2}{2}}$~~

$$V_m = \sqrt{\frac{V_0^2}{2}} = \sqrt{10000 \cdot \frac{10}{5 \text{ км}}} = 4000 \cdot 1,3 =$$

~~$V_m = \sqrt{\frac{10}{5 \cdot 1600 \text{ км}}} = \sqrt{1,3} = 4000 \cdot \sqrt{\frac{0,01}{5 \cdot 1600}} = \sqrt{\frac{10}{5}} = 1300$~~

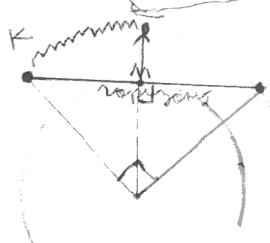
В равнодействующую берутся.

$$V_m = \sqrt{G \frac{M}{R_1}} = \sqrt{6 \frac{1,33 \cdot 10^{37}}{1730000}} = \sqrt{6,07 \frac{1,33 \cdot 10^{37}}{1730000}} = \sqrt{1007 \frac{1,33 \cdot 10^{37}}{173}} = 700 \frac{\text{м}}{\text{с}}$$

Красотка же обращается по кругу, опираясь об окружность (для экваториального пояса)
она способна побежать

$$V_k = \sqrt{G \frac{M}{R_1 + R_2}} \quad V_k = \sqrt{6 \cdot \frac{1,33 \cdot 10^{37}}{1800000}} \approx 650 \frac{\text{м}}{\text{с}}$$

Красотка может пройти $2\pi R_1 \cdot 1800 \text{ км}$ он это сделает за $\frac{2\pi R_1 \cdot 1800 \text{ км}}{0,65 \frac{\text{км}}{\text{с}}} \approx 17300 \text{ сундуков}$



Магнито магнито пройдет 40 км. он это сделает за $\frac{40 \text{ км}}{0,7 \frac{\text{км}}{\text{с}}} = 100 \text{ сундуков}$
 \Rightarrow Магнито магнито будет иметь 17300 сундуков

Ответ: 17300 сундуков

