

Пусть $R_1(R_1^+)$ - радиус фронта ударной волны у более мощной сверхновой, E_1 - энергия её взрыва

$R_2(t)$ и E_2 для менее мощной, тогда

$$E_1 = 32 E_2$$

Пусть они встречаются, когда $t = t_0$, тогда

$$R_1(t_0) + R_2(t_0) = 300 \text{ пк} \quad (\Leftarrow)$$

Пусть $R(t) = \alpha E^{\frac{1}{5}} t^{\frac{2}{5}}$, искомое расстояние L , тогда

~~$$\alpha \sqrt[5]{E_1 t_0^2} + \alpha \sqrt[5]{E_2 t_0^2} = 300 \text{ пк}$$~~

$$(\Leftarrow) \quad \alpha \sqrt[5]{E_1 t_0^2} + \alpha \sqrt[5]{E_2 t_0^2} = 300 \text{ пк}$$

~~$$2\alpha \sqrt[5]{E_2 t_0^2} + \alpha \sqrt[5]{E_2 t_0^2} = 300 \text{ пк}$$~~

$$2\alpha \sqrt[5]{E_2 t_0^2} + \alpha \sqrt[5]{E_2 t_0^2} = 300 \text{ пк}$$

~~$$\alpha \sqrt[5]{E_2 t_0^2} = 100 \text{ пк}$$~~

$$\alpha \sqrt[5]{E_2 t_0^2} = 100 \text{ пк}$$

$$L = R_1(t_0) = \alpha \sqrt[5]{E_1 t_0^2} = 2\alpha \sqrt[5]{E_2 t_0^2} = 2 \cdot 100 \text{ пк} = 200 \text{ пк}$$

Ответ: $L = 200 \text{ пк}$

13

Такое солнечное затмение случится около $t = 2 \text{ млн}$

Посчитаем кол-во детей рождающихся в мире за минуту

$$n = \frac{160 \cdot 10^6}{365 \cdot 24 \cdot 60} = \frac{20 \cdot 10^6}{365 \cdot 3 \cdot 60} = \frac{2 \cdot 10^6}{365 \cdot 18}$$

Тогда ответом будет $N = nt = \frac{4 \cdot 10^6}{365 \cdot 18} = \frac{4 \cdot 10^5}{657} \approx 610$ человек

$$\begin{array}{r} 54 \\ \times 365 \\ \hline 2920 \\ + 365 \\ \hline 6570 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 400000 \mid 657 \\ - 3942 \quad \mid 608,8 \approx 609 \\ \hline 5800 \quad \mid 610 \\ - 5256 \\ \hline 5440 \\ - 5256 \\ \hline 184 \end{array}$$

Ответ: ~~610~~ около 610 человек

Пусть радиус планеты R , плотности ядра $\rho_{\text{я}}$, внутреннего слоя $\rho_{\text{внут}}$, внешнего слоя $\rho_{\text{внеш}}$ и всей планеты ρ_0 , тогда ~~используем~~ применим формулы для масс каждой из частей и всей планеты

$$m_{\text{я}} = \rho_{\text{я}} \cdot \frac{4}{3} \pi (0,3R)^3 = \rho_{\text{я}} \cdot \frac{4}{3} \pi R^3 (0,3)^3$$

$$m_{\text{внут}} = \rho_{\text{внут}} \cdot \frac{4}{3} \pi ((0,7R)^3 - (0,3R)^3) = \rho_{\text{внут}} \cdot \frac{4}{3} \pi R^3 ((0,7)^3 - (0,3)^3)$$

$$m_{\text{внеш}} = \rho_{\text{внеш}} \cdot \frac{4}{3} \pi \cdot R^3 (1 - (0,7)^3)$$

$$m_0 = \rho_0 \cdot \frac{4}{3} \pi R^3$$

При этом $m_0 = m_{\text{я}} + m_{\text{внут}} + m_{\text{внеш}}$

$$\rho_0 \cdot \frac{4}{3} \pi R^3 = \rho_{\text{я}} \cdot \frac{4}{3} \pi R^3 (0,3)^3 + \rho_{\text{внут}} \cdot \frac{4}{3} \pi R^3 ((0,7)^3 - (0,3)^3) + \rho_{\text{внеш}} \cdot \frac{4}{3} \pi R^3 (1 - (0,7)^3)$$

$$\rho_0 = \rho_{\text{я}} \cdot (0,3)^3 + \rho_{\text{внут}} \cdot ((0,7)^3 - (0,3)^3) + \rho_{\text{внеш}} (1 - (0,7)^3)$$

$$\rho_{\text{я}} = \frac{\rho_0 - \rho_{\text{внут}} ((0,7)^3 - (0,3)^3) - \rho_{\text{внеш}} (1 - (0,7)^3)}{(0,3)^3} + \frac{\rho_0 - \rho_{\text{внут}} (0,7)^3 - \rho_{\text{внеш}} (1 - (0,7)^3)}{(0,3)^3}$$

$$\rho_{\text{я}} = 3000 + \frac{1530 - 3000 \cdot 0,343 - 600 \cdot (1 - 0,343)}{0,027} = \frac{1530 - 1029 - 394,2}{0,027} + 3000 = 3000 + \frac{895,2 \cdot 1000}{27} = \frac{106,8 \cdot 1000}{27} \approx 3000 + 3956 = 6956 \frac{\text{кг}}{\text{м}^3}$$

Ответ: $\rho_{\text{я}} \approx 6956 \frac{\text{кг}}{\text{м}^3}$

Будем считать планету и спутник сферами с радиусами R_0 и R_c соответственно, расстояние между их центрами L . R_3 - радиус Земли, т.к. диаметр Земного экватора около 40 000 км, то

$$\begin{aligned} 2R_3\pi &= 40000 \\ 2R_0\pi &= 60000 \end{aligned} \Rightarrow R_0 = 1,5R_3$$

Пусть спутник движется по окружности с центростремительным ускорением a , при этом считаем, что на спутник действует только сила притяж. планеты.

Из равенства сил тяжести на планетах планета и Земли

$$g = \frac{G \cdot M_0}{R_0^2} = \frac{G \cdot M_0}{2,25R_3^2} \Rightarrow M_0 = \frac{2,25gR_3^2}{G} \quad \text{где } M_0 - \text{масса планеты}$$

$$a = G \cdot \frac{M_0}{L^2} = \frac{G \cdot 2,25gR_3^2}{GL^2} = \frac{2,25gR_3^2}{L^2}$$

При этом $a = \omega^2 L$, где ω - угловая скорость спутника
 $\omega = \frac{2\pi}{T}$, где T - период обращения спутника, а значит период обращения Луны

$$2 \frac{4\pi^2}{T^2} L = \frac{2,25gR_3^2}{L^2} \Rightarrow L = \sqrt[3]{\frac{2,25T^2R_3^2g}{4\pi^2}}$$

~~$L = \sqrt[3]{2,2}$~~ За T будем брать сидерический период обращения Луны вокруг Земли, т.к. нас интересует время между одинаковыми точками орбиты спутника

$$\begin{aligned} L &= \sqrt[3]{\frac{2,25 \cdot (27,5 \cdot 24 \cdot 60 \cdot 60)^2 \cdot 10 \cdot 6400^2 \cdot 106}{4 \cdot 3,14^2}} = \sqrt[3]{\frac{2,25(27,5 \cdot 24 \cdot 36)^2 \cdot 10^{15} \cdot 642}{4 \cdot 3,14^2}} = \\ &= \sqrt[3]{\frac{2,25(27,5 \cdot 6 \cdot 9)^2 \cdot 10^{15} \cdot 2^{18}}{3,14^2}} = 2^6 \cdot 10^5 \cdot \sqrt[3]{\frac{2,25 \cdot (27,5 \cdot 2)^2 \cdot 36}{3,14^2}} = 2^6 \cdot 10^5 \cdot 3^2 \end{aligned}$$

литт 4 из 3 110-100

$$\sqrt[3]{\frac{2,25 \cdot 55^2}{3,14^2}} = 2^6 \cdot 10^5 \cdot 3^2 \cdot \sqrt[3]{\frac{225 \cdot 55^2}{314^2} \cdot 10^2} = 2^5 \cdot 10^6 \cdot 3^2 \sqrt[3]{\frac{32 \cdot 175}{314^2} \cdot 10^2} =$$

$$= 2^5 \cdot 10^6 \cdot 3^2 \cdot \sqrt[3]{\frac{9900 \cdot 5}{314^2}} = 2^5 \cdot 10^6 \cdot 3^2 \cdot \sqrt[3]{\frac{9900 \cdot 5}{98596}} \approx 2^5 \cdot 10^6 \cdot 3^2 \sqrt[3]{0,5} =$$

$$= 2^5 \cdot 10^5 \cdot 3^2 \sqrt[3]{100}$$

$$= 2^5 \cdot 10^6 \cdot 3^2 \cdot \sqrt[3]{\frac{9900 \cdot 55}{314^2}} = 2^5 \cdot 10^6 \cdot 3^2 \cdot \sqrt[3]{\frac{9900 \cdot 55}{98596}} \approx 2^5 \cdot 10^6 \cdot 3^2 \cdot \sqrt[3]{5,5} =$$

$$= 2^4 \cdot 10^6 \cdot 3^2 \sqrt[3]{44} \approx 2^4 \cdot 10^5 \cdot 3^2 \cdot 35 = 10^6 \cdot 2^3 \cdot 3^2 \cdot 7 =$$

$$= 10^6 \cdot 8 \cdot 9 \cdot 7 = 504 \cdot 10^6 \text{ м} = 504 \text{ 000 км}$$

Теперь известно расстояние между центрами планеты и спутника. Теперь определим R_c . Т.к. видимые размеры такие же, как на Луне, по условию размер спутника если смотреть с поверхности планеты $\alpha = 0,5^\circ$



$$R_c = \sqrt{\dots}$$

$$\left(\frac{R_c}{\sin(\frac{\alpha}{2})}\right)^2 = R_c^2 + (L - R_0)^2$$

$$R_c^2 \left(\frac{1}{\sin^2(\frac{\alpha}{2})} - 1\right) = (L - R_0)^2$$

$$R_c = \sqrt{\frac{(L - R_0)^2}{\left(\frac{1}{\sin^2(\frac{\alpha}{2})} - 1\right)\left(\frac{1}{\sin^2(\frac{\alpha}{2})} + 1\right)}} = \sqrt{\frac{(L - 1,5R_3)^2}{\left(\frac{1}{\sin^2(\frac{\alpha}{2})} - 1\right)\left(\frac{1}{\sin^2(\frac{\alpha}{2})} + 1\right)}}$$

$$\frac{\alpha}{2} = 0,25^\circ = \frac{0,25 \cdot \pi}{180} \approx \frac{3,14}{720} \text{ рад}$$

т.к. $\frac{\alpha}{2} \ll 1$, то $\sin \frac{\alpha}{2} \approx \frac{\alpha}{2} \approx \frac{3,14}{720}$

$$R_c = (L - 1,5R_3) \sqrt{\frac{1}{\left(\frac{1}{\sin^2(\frac{\alpha}{2})} - 1\right)\left(\frac{1}{\sin^2(\frac{\alpha}{2})} + 1\right)}}$$

$$R_c = (504 \text{ 000} - 1,5 \cdot 6400) \sqrt{\frac{1}{\left(\frac{720}{3,14} - 1\right)\left(\frac{720}{3,14} + 1\right)}} = 408 \cdot 10^3 \cdot \sqrt{\frac{1}{416,86 \cdot 723,14}} =$$

$$= 408 \cdot 10^3 \cdot 3,14 \cdot \sqrt{\frac{1}{716,86 \cdot 723,74}} \approx \frac{408 \cdot 10^3 \cdot 3,14}{720} =$$

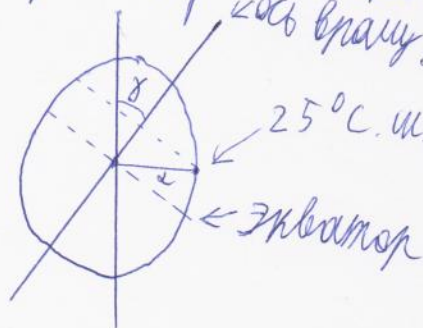
мкм 5 из 5 C110-106

$$= \frac{17}{30} \cdot 3,14 \cdot 10^3 = \frac{17 \cdot 314}{30} = \frac{5338}{3} \approx 1779 \text{ км}$$

ответ $L \approx 504000 \text{ км}$
 $R_c \approx 1779 \text{ км}$

15

Посчитаем продолжительность ~~ка~~ дня на поверхности моря при максимальной его продолжительности T :



$$T = T_0 \cdot \frac{R \cos \alpha + R \sin \alpha \cdot \tan \alpha}{2R \cos \alpha} =$$

$$= T_0 \left(\frac{1}{2} + \frac{\tan^2 \alpha}{2} \right)$$

T_0 - время обращения Земли вокруг своей оси $T_0 = 23 \text{ ч } 56 \text{ мин}$