

задача № 2

- $\rho$  - средняя плотность планеты
- $R$  - радиус планеты
- $M$  - масса планеты
- $\rho_1$  - плотность ядра
- $V_1$  - объем ядра
- $M_1$  - масса ядра
- $V$  - объем планеты

- $\rho_2$  - плотность внутреннего слоя
- $V_2$  - объем внутр. слоя
- $M_2$  - масса внутр. слоя
- $\rho_3$  - плотность внешнего слоя
- $V_3$  - объем внешн. слоя
- $M_3$  - масса внешн. слоя

$$M = \rho V$$

$$V = \frac{4}{3} \pi R^3 \quad \rho = 1530 \text{ кг/м}^3$$

$$M = \frac{4}{3} \pi R^3 \cdot 1530$$

$$M_2 = V_2 \rho_2$$

$$\rho_2 = 3000 \text{ кг/м}^3$$

$$V_2 = \frac{4}{3} \pi (0,7R)^3 - \frac{4}{3} \pi (0,3R)^3 = \frac{4}{3} \pi \cdot 0,316 R^3$$

$$M_2 = \frac{4}{3} \pi \cdot 0,316 R^3 \cdot 3000$$

$$M_3 = V_3 \cdot \rho_3$$

$$\rho_3 = 600 \text{ кг/м}^3$$

$$V_3 = \frac{4}{3} \pi R^3 - \frac{4}{3} \pi (0,7R)^3 = \frac{4}{3} \pi \cdot 0,657 R^3$$

$$M_3 = \frac{4}{3} \pi \cdot 0,657 R^3 \cdot 600$$

$$M_1 = M - M_2 - M_3 = \frac{4}{3} \pi R^3 (1530 - 0,316 \cdot 3000 - 0,657 \cdot 600)$$

$$\rho_1 = \frac{M_1}{V_1}$$

$$V_1 = \frac{4}{3} \pi (0,3R)^3 = \frac{4}{3} \pi \cdot 0,027 \cdot R^3$$

$$\rho_1 = \frac{\frac{4}{3} \pi R^3 (1530 - 0,316 \cdot 3000 - 0,657 \cdot 600)}{\frac{4}{3} \pi R^3 \cdot 0,027} = \frac{1530 - 0,316 \cdot 3000 - 0,657 \cdot 600}{0,027} = \frac{187,8}{0,027} =$$

$$= 6955 \frac{5}{9}$$

Ответ:  $6955 \frac{5}{9}$

Сила тяжести равна  $\frac{GM}{R}$  где  $G$  - гравитационная постоянная  $R$  - радиус планеты  
 $M$  - масса планеты

на Земле  $\frac{GM_{\oplus}}{R_{\oplus}}$   $M_{\oplus}$  - масса Земли  
 $R_{\oplus}$  - радиус Земли

$$\text{по условию } \frac{GM}{R} = \frac{GM_{\oplus}}{R_{\oplus}}$$

$$\Rightarrow M = \frac{M_{\oplus} \cdot R}{R_{\oplus}}$$

длина экватора равна  $2\pi R = 60000 \text{ км}$

длина экватора Земли равна  $2\pi R_{\oplus} = 40000 \text{ км}$

$$\Rightarrow \frac{R}{R_{\oplus}} = \frac{60000}{40000} = 1,5$$

$$\Rightarrow M = 1,5 M_{\oplus}$$

пусть  $a$  расстояние от центра основной планеты до малой планеты

пусть  $T$  период обращения планеты малой планеты вокруг основной

по условию  $T$  равен периоду обращения Луны вокруг Земли

по обобщенному закону Кеплера

$$\frac{T^2}{4\pi^2} = \frac{a^3}{GM}$$

пусть  $a_c$  расстояние от ~~Земли~~ центра Земли до Луны

$$\frac{T^2}{4\pi^2} = \frac{a_c^3}{GM_{\oplus}}$$

$$\Rightarrow \frac{a^3}{GM} = \frac{a_c^3}{GM_{\oplus}} \quad \text{т.к. } M = 1,5 M_{\oplus} \Rightarrow \frac{a^3}{1,5} = a_c^3 \Rightarrow a = a_c \sqrt[3]{1,5}$$
$$a_c = 384400 \text{ км}$$

$r''$  - угловой размер Луны в угловых секундах

$$r'' = \frac{206265 \cdot 2 \cdot R_c}{a_c} \quad R_c - \text{радиус Луны}$$

по условию это является угловым размером малой планеты

$$\Rightarrow r'' = \frac{206265 \cdot R \cdot 2}{a}$$

$$\Rightarrow \frac{206265 \cdot 2 \cdot R}{a} = \frac{206265 \cdot 2 \cdot R_c}{a_c} \Rightarrow \frac{R}{a} = \frac{R_c}{a_c} \quad a = a_c \sqrt[3]{1,5}$$

$$\Rightarrow \frac{R}{a_c \sqrt[3]{1,5}} = \frac{R_c}{a_c} \Rightarrow R = R_c \sqrt[3]{1,5} \quad R_c = 1738 \text{ км}$$

Ответ:  $R$  радиус малой планеты равен  $1738 \cdot \sqrt[3]{1,5} \text{ км}$

расстояние до малой планеты равно  $384400 \sqrt[3]{1,5} \text{ км}$

пусть  $E_1$  - энергия взрыва более мощной звезды  
 $E_2$  - энергия взрыва 2-ой звезды

тогда  $E_1 = 32 E_2$

пусть  $R_1$  - радиус фронта ударной волны более мощной звезды  
 $R_2$  - радиус фронта ударной волны 2-ой звезды

~~$R_1 \propto E_1^{1/5} t^{2/5}$~~   $R_1(t) \propto E_1^{1/5} t^{2/5}$  ( $\propto$  знак пропорциональности)

$R_2(t) \propto E_2^{1/5} t^{2/5}$

и.к.  $E_1 = 32 E_2 \Rightarrow E_1^{1/5} = 2 \cdot E_2^{1/5}$  (и.к.  $32^{1/5} = 2$ )

$\Rightarrow R_1(t) = 2 \cdot E_2^{1/5} \cdot t^{2/5}$

$$\frac{R_1(t)}{R_2(t)} = \frac{E_1^{1/5} t^{2/5}}{E_2^{1/5} t^{2/5}} = \frac{2 \cdot E_2^{1/5} \cdot t^{2/5}}{E_2^{1/5} \cdot t^{2/5}} = 2$$

$\Rightarrow R_1(t) = 2 R_2(t)$  ~~и.к.  $R_1(t) = 2 R_2(t)$~~

пусть в момент встречи фронтов радиус фронта более мощной звезды  $R_3$   
радиус фронта 2-ой звезды  $R_4$

тогда  $R_3 = 2 R_4$

при этом  $R_3 + R_4 = 300 \text{ км}$

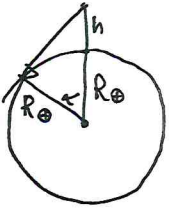
$\Rightarrow 3 R_4 = 300 \text{ км}$

$R_4 = 100 \text{ км} \Rightarrow R_3 = 200 \text{ км}$

Ответ: 200 км

$$R_{\oplus} = 26378 \text{ км}$$

$$h = 442 \text{ м}$$



~~cos alpha approx d~~  

$$\Rightarrow \alpha = \frac{R_{\oplus}}{R_{\oplus} + h} \approx 1^{\circ}$$

и точно имеет это значение; 2 и 4 на 2

максимальная

Нам нужно посчитать за какое время солнце пройдет угол  $\alpha$   
 будет разница между продолжительностью походов.

~~Вдоль экватора при на небе солнце пройдет за 24 часа.  
 При высоте  $360^{\circ}$  солнце пройдет за 24 часа.  
 При  $1^{\circ}$  солнце пройдет за~~

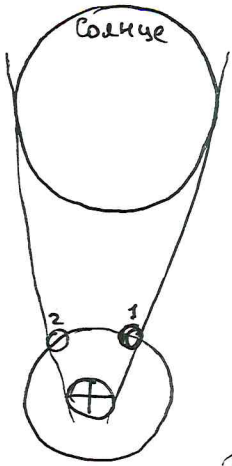
На экваторе  $1^{\circ}$  равен  $4^m$

а на широте  $25^{\circ}$  ~~равен  $4^m \cdot \cos 25$~~   $1^{\circ}$  равен  $4^m \cdot \cos 25$

$\Rightarrow$  Солнце пройдет  $1^{\circ}$  за  $4^m \cdot \cos 25$

$\Rightarrow$  разница между продолжительностью походов будет равна  $8^m \cdot \cos 25$

Ответ:  $8^m \cdot \cos 25$



⊕ - Земля  
 м.к. угловой размер Луны и Солнца при наблюдении с Земли примерно равны

Тогда можно считать длительность полного солнечного затмения как путь, который проходит за какое время Луна пройдет от точки 1 до точки 2

(в точке 1 Луна касается первой общей касательной Солнца и Земли  
 во 2 точке Луна касается второй общей касательной Солнца и Земли)

Пусть  $a$  расстояние от центра Земли до центра Солнца  
 $a = 1 \text{ а.е.} = 1,5 \cdot 10^8 \text{ км}$

$R_{\odot}$  - радиус Солнца  $R_{\odot} = 697000 \text{ км}$

$R_{\oplus}$  - радиус Земли  $R_{\oplus} = 6400 \text{ км}$

$\Gamma$  - расстояние от центра Земли до Луны  $\Gamma = 384400 \text{ км}$

Посчитаем тангенс угла  $\alpha$

Посмотрим на  $\triangle ABC$

$\angle ABC = 90^\circ$   $AC = a$   $AB = R_{\odot} - R_{\oplus}$

$\cos \alpha = \frac{AB}{AC} = \frac{697000 - 6400}{1,5 \cdot 10^8} \approx 0,0046$

$\Rightarrow \alpha \approx 89,9^\circ$

$\angle ACD = 180 - \alpha = 90,1^\circ$

$\triangle ECD$ :

$\cos \angle ECD = \frac{R_{\oplus}}{\Gamma} = \frac{6400}{384400} = 0,016$   $\angle ECD \approx 89^\circ$

$\angle MCK = \angle KCE = \angle KCD - \angle ECD = 90,1^\circ - 89^\circ = 1,1^\circ$

$\Rightarrow \angle ME = 2,2^\circ$

$360^\circ - 2\pi\Gamma$

$\Rightarrow 2,2 - X$

~~$X = \frac{360^\circ}{1,5 \cdot 10^8}$~~   $X \approx \frac{2\pi\Gamma}{180}$

$v_n = \sqrt{\frac{GM_{\oplus}}{\Gamma}} \approx 1 \text{ км/с}$

$\Rightarrow t = \frac{X}{v_n} = \frac{2\pi\Gamma}{180} \approx 12813 \text{ с}$

Посчитаем сколько детей рожается за 1 секунду

$\frac{160000000}{365 \cdot 86400} \approx 5 \text{ г/с}$

Ответ:  $12813 \cdot 5 = 64065$  детей