

№2

Иметь радиус планеты R , ρ_1 - плотность ядра, ρ_2 - плотность внутреннего слоя, ρ_3 - плотность внешнего слоя; Тогда из условия задачи, запишем выражение для массы планеты:

$$(1) M = \rho_1 \cdot \frac{4}{3} \pi (0,3R)^3 + \rho_2 \left(\frac{4}{3} \pi (0,7R)^3 - \frac{4}{3} \pi (0,3R)^3 \right) + \rho_3 \left(\frac{4}{3} \pi R^3 - \frac{4}{3} \pi (0,7R)^3 \right) = \frac{4}{3} \pi R^3 (\rho_1 (0,3)^3 + \rho_2 (0,7^3 - 0,3^3) + \rho_3 (1 - 0,7^3))$$

С другой стороны, если ρ_{cp} - ср. плотность планеты: $M = \frac{4}{3} \pi R^3 \rho_{cp}$ (2)

Приравняем полученные выражения (1) и (2):

$$\frac{4}{3} \pi R^3 (\rho_1 (0,3)^3 + \rho_2 (0,7^3 - 0,3^3) + \rho_3 (1 - 0,7^3)) = \frac{4}{3} \pi R^3 \rho_{cp}$$

Отсюда получаем выражение для нахождения ρ_1 :

$$\rho_1 = \frac{\rho_{cp} - \rho_2 (0,7^3 - 0,3^3) - \rho_3 (1 - 0,7^3)}{0,3^3}$$

Подставив численные значения, получаем численный ответ:

$$\text{Ответ: } \rho_1 = \frac{1530 \frac{\text{кг}}{\text{м}^3} - 3000 \frac{\text{кг}}{\text{м}^3} \cdot 0,316 - 600 \frac{\text{кг}}{\text{м}^3} \cdot 0,657}{0,027} \approx 6950 \frac{\text{кг}}{\text{м}^3}$$

Пусть t - момент времени, когда фронты встретятся, $E_{1,2}$ - энергия взрыва 1 и 2 сверхновой соответственно, $R_{1,2}$ - расстояния до места встречи фронтов от 1 и 2 сверхновой соответственно, тогда заданные условия задачи:

$$E_2 = 32 E_1 \quad (\text{поскольку } 2 \text{ сверхновая более мощная})$$

$$(1) R_1(t) \sim E_1^{1/5} t^{2/5}; \quad (2) R_2(t) \sim E_2^{1/5} t^{2/5};$$

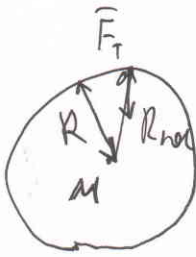
Помимо по условию $R_1 + R_2 = 300 \text{ км}$;

Подставим выражение (2) в выражение (1):

$$\frac{R_2(t)}{R_1(t)} = \frac{E_2^{1/5} t^{2/5}}{E_1^{1/5} t^{2/5}} = \left(\frac{E_2}{E_1} \right)^{1/5} = 32^{1/5} = 2 \Rightarrow R_2 = 2R_1$$

Тогда: $R_1 + R_2 = 3R_1 = 300 \text{ км} \Rightarrow R_1 = 100 \text{ км} \Rightarrow R_2 = 200 \text{ км}$;

Ответ: На расстоянии 200 км от более мощной сверхновой;



Из закона всемирного тяготения:

$$(1) F_T = \frac{GMm}{R_{\text{нод}}^2} = \frac{GM_{\oplus}m}{R_{\oplus}^2}, \text{ где } M -$$

масса планеты Бужуцера, m - масса человека, $R_{\text{нод}}$ - полярный радиус планеты Бужуцера, M_{\oplus}, R_{\oplus} - масса и радиус

Земли соответственно; Также нам известно, что:

$2\pi R_{\text{экв}} = 60 \text{ тыс. км}$, $R_{\text{экв}}$ - экваториальный радиус планеты Бужуцера; Граниль т.к. полярный радиус и экваториальный радиус реальной Земли примерно одинаковы, но будем считать, что они примерно равны и для планеты Бужуцера, тогда из выражения (1):

$$M = M_{\oplus} \frac{R^2}{R_{\oplus}^2} = M_{\oplus} \left(\frac{2\pi R}{2\pi R_{\oplus}} \right)^2 = 6 \cdot 10^{24} \text{ кг} \cdot \left(\frac{60 \cdot 10^3 \text{ км}}{40 \cdot 10^3 \text{ км}} \right)^2$$

$$= 6 \cdot \frac{9}{4} \cdot 10^{24} \text{ кг} = 1,35 \cdot 10^{25} \text{ кг};$$

Из III закона запишем равенство периодов обращения Луны и нашей планеты:

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{r_1^3}{GM_{\oplus}}} = 2\pi \sqrt{\frac{r_2^3}{GM}}, \text{ где } r_1 - \text{радиус орбиты Луны};$$

r_2 - планеты и Луны
 ~~M_{\oplus}~~ т.к. масса Луны \ll массе планеты;

α r - радиус орбиты малой планеты;

$$\text{II. Тогда: } r = r_{\text{II}} \sqrt[3]{\frac{M}{M_{\oplus}}} = 4 \cdot 10^5 \text{ км} \sqrt[3]{\frac{9}{4}} \approx 4 \cdot 10^5 \text{ км} \cdot 1,3 =$$

$$= 4,9 \cdot 10^5 \text{ км}; \text{ Равенства видимых размеров } \Leftrightarrow$$

равенству угловых размеров, т.е.:

$$\frac{2R}{r-R} = \frac{2R_{\oplus}}{r_{\oplus}-R_{\oplus}}, \text{ т.к. } r \gg R, \text{ а } r_{\oplus} \gg R_{\oplus} ?$$

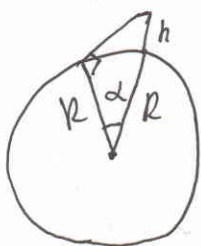
где R - радиус малой планеты

$$R = R_{\oplus} \frac{r}{r_{\oplus}} \approx 1,3 \cdot 1700 \text{ км} = 2200 \text{ км};$$

т.е. диаметр малой планеты $D = 2R = 4400 \text{ км}$;

Ответ: $r = 4,9 \cdot 10^5 \text{ км}$; $D = 4400 \text{ км}$;

Оценим погрешение измерения для наблюдателя на в ресторане:



$\cos \alpha = \frac{R}{R+h}$, где R - радиус Земли, а h - высота ресторана;

П.к. угол α малый, воспользуемся приближением $\cos \alpha$:

$\cos \alpha \approx 1 - \frac{\alpha^2}{2} = \frac{6371000 \text{ м}}{6371442 \text{ м}}$, где α - выразен в рад.

Тогда $\alpha^2 = \frac{884 \text{ м}}{6371442 \text{ м}}$; Зная, что $1 \text{ рад} = 206265''$,

получаем: $\alpha^2 = \frac{884 \cdot 206265^2}{6371442} \approx \frac{884 \cdot 4 \cdot 10^{10}}{6,4 \cdot 10^6} \approx 2 \cdot 10^7$,

где α выразено в угл. секундах, тогда $\alpha \approx 4200'' \approx 1.22^\circ$;

Разница между продолжительностью дневного поста на уровне моря и в ресторане, равная ^{увеличенной} разности между восходами/закатами в этих пунктах;

Тогда напишем выражение для этой разницы:

$\Delta t = \frac{2\alpha}{\omega \cos \delta \sin \varphi}$, где $\omega = \frac{2\pi}{T_s} \approx 15^\circ/\text{ч}$ - угловая скорость вращения Земли, δ - склонение Солнца, φ - широта; $23^\circ 56' 01'' = T_s$ - длина дня;

Принимая максимум Δt , достигается при

$$\text{максимум } |\sigma_\theta| \Rightarrow \sigma_\theta = \pm \epsilon = \pm 23.5^\circ;$$

$$\text{Тогда: } \Delta t = \frac{2\alpha}{\omega \cos \theta \cos \varphi}; \quad \varphi \text{ и } \epsilon \approx 30^\circ, \text{ т.е. } \cos \varphi \cos \epsilon \\ \approx \cos^2 30^\circ = \left(\frac{\sqrt{3}}{2}\right)^2 = \frac{3}{4}$$

Получаем численный результат:

$$\Delta t \approx \frac{2 \cdot 1,22^\circ}{15 \frac{0}{4} \cdot \frac{3}{4}} = \frac{9,76}{45 \frac{0}{4}} \approx 12 \text{ минут};$$

Ответ: $\Delta t \approx 12$ минут;

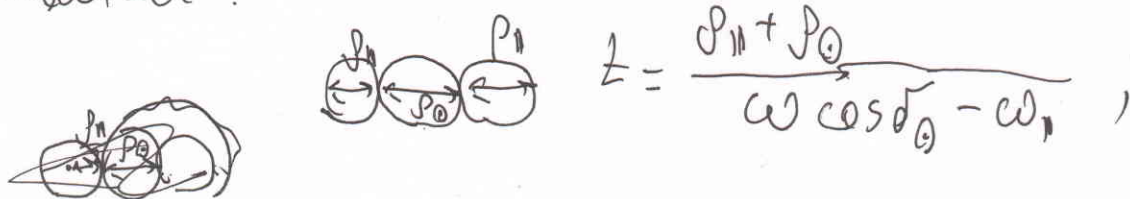
частоту появления

Оценки ~~ка-во~~ ^{секунду} повторения солнечных пятен за 1 минуту:

$$N = \frac{160 \cdot 10^6 \text{ гет}}{1 \text{ год}} \approx \frac{160 \cdot 10^6 \text{ гет}}{\pi \cdot 10^7 \text{ с}} \approx 5 \frac{\text{гет}}{\text{с}}$$

Оценки время характерного периода солнечного

затмения:



$$z = \frac{R_{\text{II}} + R_{\text{I}}}{\omega \cos \sigma_0 - \omega_{\text{II}}}$$

где $R_{\text{I}} = 0.5$ - угловой размер Солнца, $R_{\text{II}} = 0.5$ -

угловой размер Луны, $\omega = \frac{2\pi}{T_s} \approx 15^\circ/\text{ч}$ - угловая скорость точки на небесной экваторе, $23^\circ 56' 04''$ -

σ_0 - склонение Солнца, а ω_{II} - угловая

скорость Луны; ит.к. $\omega_{\text{II}} < \omega \cos \sigma_0 \Rightarrow z \approx \frac{R_{\text{II}} + R_{\text{I}}}{\omega \cos \sigma_0}$,
 при максимуме будет достигаться, при минимуме

$|\sigma_0| \Rightarrow \sigma_0 = \pm \epsilon$; $\text{гд. } z \text{ макс. при } \sigma_0 = 0$;

Тогда:
$$z_{\text{max}} = \frac{R_{\text{II}} + R_{\text{I}}}{\omega \cos \epsilon} = \frac{1^\circ}{15^\circ/\text{ч} \cos 23.5^\circ} \approx 5 \text{ мин}$$

$$z_{\text{min.}} = \frac{R_{\text{II}} + R_{\text{I}}}{\omega} \approx 4 \text{ мин}$$

Тогда соответствующие ка-во проклятых гетей:

$$N_{\max} = \nu \cdot t_{\max} = 5 \frac{\text{гет}}{\text{с}} \cdot 5 \text{ мин} = 1500 \text{ гетей}$$

$$N_{\text{ср.}} = \nu \cdot t_{\min} = 5 \frac{\text{гет}}{\text{с}} \cdot 4 \text{ мин} = 1200 \text{ гетей}$$

Ответ: От 1200 до 1500 гетей могли бы попасть под действие аналогичного проклятия;