

Дим - 2

№1

Поскольку лишь половина энергии покоя выделяется в виде излучения, получаем:

$$E = \frac{E_0}{2} = \frac{10^{55}}{2} \text{ Дж} = 0,5 \cdot 10^{55} \text{ Дж}, \text{ тогда}$$

$$E = Mc^2;$$

$$c = 300\,000 \text{ км/с} = 3 \cdot 10^8 \text{ м}$$

$$0,5 \cdot 10^{55} = M \cdot (3 \cdot 10^8)^2;$$

$$0,5 \cdot 10^{55} = M \cdot 9 \cdot 10^{16};$$

$$M = \frac{0,5 \cdot 10^{55}}{9 \cdot 10^{16}} = \frac{10^{39}}{18} = \frac{5}{9} \cdot 10^{38} \approx 0,55 \cdot 10^{38} \text{ кг}$$

Теперь можно оценить количество звёзд, которые должны были упасть:

$$N = \frac{M}{M_{\odot}}$$

$$N = \frac{0,55 \cdot 10^{38}}{2 \cdot 10^{30}} = \frac{0,55 \cdot 10^8}{2} = 2,75 \cdot 10^7 \text{ звёзд.}$$

№3

Ускорение, с которым обсерватория вращается вокруг своей оси:

$$a = \omega^2 r = \left(\frac{2\pi}{T}\right)^2 r = \frac{4\pi^2}{T^2} r,$$

где r - длина обсерватории.

Также ускорение можно выразить через формулу коэффициента перегрузки:

$$k = \frac{a}{g},$$

$$a = kg.$$

Приравняем записанные ранее формулы:

$$\frac{4\pi^2}{T^2} r = kg,$$

$$T^2 = \frac{4\pi^2 r}{kg}.$$

№5



$$a_c = 400000 \text{ km} = \frac{1}{325} a. e$$

$$M_{38} = 4M_{\odot} = 4 \cdot 2 \cdot 10^{30} = \cancel{8} 8 \cdot 10^{30} \text{ kg}$$

$$v_{cn} = \sqrt{\frac{GM_n}{r}}$$

$$S = 2\pi R$$

$$T_{cn} = \frac{S}{v}$$

$$v_{cn} = \sqrt{\frac{6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 3 \cdot 10^{24}}{4 \cdot 10^8}} = 700 \text{ m/s} = 0,7 \text{ km/s}$$

$$S = 2 \cdot 3,14 \cdot 400000 \cdot 10^3 = 25 \cdot 10^5 \text{ km}$$

$$T_{cn} = \frac{25 \cdot 10^5}{0,7} = 35,7 \cdot 10^5 \text{ s} \approx 62 \text{ дня}$$

Дим - 2

№3 (продолжение)

Поскольку обсерватория разрушилась, то коэффициент перегрузки можно считать равным 20 ($K=20$), тогда период вращения будет:

$$T^2 = \frac{4\pi^2 R}{Kg}$$

$$T^2 = \frac{4 \cdot 3,14 \cdot 14}{20 \cdot 10} = \frac{1,314 \cdot 7}{5 \cdot 5} \approx \frac{2,2}{2,5} \approx 1 \text{ с}$$

$$T = \sqrt{T} = 1 \text{ с}$$

№4

Рассмотрим белый карлик:

$$R = R_{\odot} = 6400 \text{ км} = 6,4 \cdot 10^6 \text{ м}$$

$$\rho = 9 \cdot 10^8 \text{ кг/м}^3$$

$$\rho = \frac{m_{\text{б.к.}}}{V} = \frac{m_{\text{б.к.}}}{\frac{4}{3}\pi R^3} \approx \frac{m_{\text{б.к.}}}{4R^3}$$

$$m_{\text{б.к.}} \approx \rho \cdot 4R^3$$

Можем найти массу белого карлика:

$$m_{\text{б.к.}} = 9 \cdot 10^8 \cdot 4 \cdot (6,4 \cdot 10^6)^3 = 36 \cdot 10^8 \cdot 262,4 \cdot 10^{18} = 9,4 \cdot 10^{21} \text{ кг}$$

Считаем, что масса красного гиганта была вдвое больше:

$$m_{\text{к.г.}} = 2m_{\text{б.к.}} = 2 \cdot 9,4 \cdot 10^{21} \text{ кг} = 1,88 \cdot 10^{22} \text{ кг}$$

Найдем период обращения экзопланеты:

$$T_{\text{пл.}} = \frac{1}{60} T_{\text{М}}$$

$$T_{\text{М}} = a\sqrt{a} = 0,4 \cdot \sqrt{0,4} \approx 0,272$$

$$T_{\text{пл.}} = \frac{1}{60} \cdot 0,27 = \frac{1}{200} \text{ г} \approx 1,8 \text{ дня}$$

№2

Координаты Санкт-Петербурга:

$$\varphi_1 = 60^\circ \text{ с. ш.}$$

$$\lambda_1 = 30^\circ \text{ с. ш.}$$

Разница между пунктами по долготе:

$$\Delta\lambda = \lambda_2 - \lambda_1 = 102,5^\circ - 30^\circ = 72,5^\circ \approx 4,83 \tau$$