

Задача 4.

По условию, масса пояса Койпера составляет 1% от массы Земли, т.е. $0,01 \cdot 6 \cdot 10^{24} = 6 \cdot 10^{22}$ кг. Рассчитаем площадь поверхности кольца модели: $S = \pi R_1^2 - \pi R_2^2 = \pi (R_1^2 - R_2^2) = 3,14 \cdot (2500^2 - 900^2) = 5024 \text{ а.е.}^2 = 5024 \cdot (15 \cdot 10^{10})^2 \text{ м}^2 = 1130400 \cdot 10^{20} = 1,1304 \cdot 10^{26} \text{ м}^2$. Значит, на 1 м^2 приходится масса $\frac{6 \cdot 10^{22}}{1,1304 \cdot 10^{26}} = \frac{6}{1,1304 \cdot 10^4} \approx \frac{5,308}{10^4} \text{ кг} = \frac{5,308 \cdot 10^3}{10^4} \text{ г} = \frac{5,308}{10} \text{ г} = 0,5308 \text{ г}$.

Ответ: приблизительно 0,5308 г.

Задача 2.

Если среднее расстояние между соседними звездами составляет 1 световой год, то можно считать что все в скоплении звезд $\frac{4}{3} \pi R^3$, т.е. $N = \frac{4}{3} \cdot 90^3 \cdot 3,14 = 3052080$. Радиус Солнца составляет примерно 700000 км, значит его диаметр 1400000 км. Тогда 3052080 таких звезд, размещённых вплотную, займут $3052080 \cdot 1400000 \approx 4,3 \cdot 10^{12}$ км, что меньше 1 светового года. А расстояние до ближайшей к Солнцу звезды - Проксима Кентавра - равно примерно 4,2 световых года. Значит, цепочка не растянется.

Задача 1.

Масовой пояс Санкт-Петербурга - UT+3, т.е. в Чили нужный момент наступит на 6 часов раньше. Значит если мы хотим ясно видеть Кенхук на ночном небе, то наблюдать его надо утром, в 7-8 часов.

Задача 5.

Если на широте 0° с.ш. Алькаир на 43° выше горизонта, на самой северной точке, из которой виден Алькаир, имеет широту 43° с.ш. Аналогично если на широте 60° с.ш. (СГО) Алькаир ~~не~~ опускается под горизонт на 25° , то самая южная точка из которой он виден, это 35° с.ш. Значит между 35° с.ш. и 43° с.ш. видны обе звезды, и этот промежуток частично попадает на Россию (от 41° с.ш. до 43° с.ш.).

Ответ: да, можно.

