

	1	2	3	4	5	6	$\Sigma$
Предварительный результат							
Окончательный результат							

Задача №5.

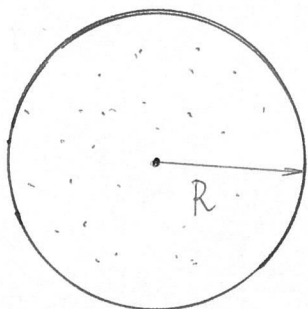
Географическая широта Санкт-Петербурга  $\approx 60^\circ$  с.ш.

Альпай опускается на  $25^\circ$  широте  $\Rightarrow$  крайняя точка Альпайра :  $60^\circ - 25^\circ = 35^\circ$  с.ш. Крайняя южная точка России :  $41^\circ$  с.ш.

$41^\circ > 35^\circ \Rightarrow$  мы не можем наблюдать Альпайр.

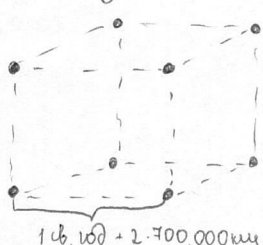
У Альпайра в.к. на  $43^\circ$  с.ш.  $43^\circ > 41^\circ \Rightarrow$  мы можем увидеть Альпайр в России.

$R = 90 \text{ св. л.}$



В условии сказано, что все зв. похожи на Солнце.  
Радиус Солнца  $R_0 \approx 700.000 \text{ км}$ .

В условии сказано, что расстояние между соседними звездами - 1 св. л. (l).



Объем куба, где в вершинах стоят звезды равен:  $(1 \text{ св. л.} + 2 \cdot 700.000 \text{ км})^3 = V$ .

Переведем 700.000 км в св. года.

$c$  - скорость света

$$c = 300.000 \frac{\text{км}}{\text{с}} = (300.000 \cdot 60 \cdot 60 \cdot 365) \frac{\text{км}}{\text{д}} =$$

$$= 394200000000 \frac{\text{км}}{\text{д}} \Rightarrow 1 \text{ св. л.} = 394200000000 \text{ км}$$

$$700.000 \text{ км} = \frac{7}{3942000} \text{ св. л.}$$

Объем шарового скопления равен:  $\frac{4}{3} \pi R^3$ , где  $R = 90 \text{ св. л.}$  и  $\pi \approx 3$ .

$$V_0 = 4R^3 = 2.916.000 \text{ св. л.}^3$$

В один один куб, объемом  $V = (1 \text{ св. л.} + 2 \cdot \frac{7}{3942000} \text{ св. л.})^3$ , входит  $\frac{1}{1971007}$  звезды, т.к. каждая из восьми присутствует в восьми подобных кубах.  $\Rightarrow$

$N$  - кол-во звезд

$$N = \frac{V_0}{V} = \frac{2.916.000 \text{ св. л.}^3}{\frac{1971007}{1971000} \text{ св. л.}^3} = 2.916.000 \cdot \frac{1971000}{1971007}$$

$$\frac{1971007}{1971000} \approx 1$$

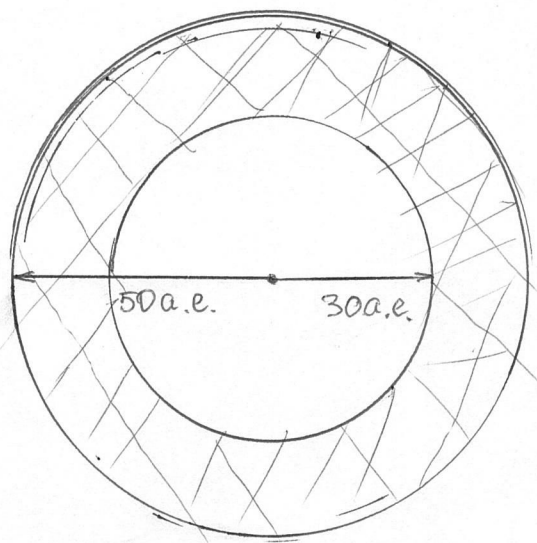
Расстояние до ближайшей звезды от Солнца = 4 св. л. (в Циклопсе).

Если мы будем выставлять звезды в ряд, то всё расстояние получится:  $2.916.000 \cdot 2 \cdot \frac{7}{3942000} = 2.916.000 \cdot \frac{7}{1971000} \text{ св. л.} > 4 \text{ св. л.} \Rightarrow$

целочка из этих звезд может дотянуться до близ. звезды от Солнца.

Ответ: может.

Мет 2 из 3



$$50 \text{ a.u.} = R_2$$

$$30 \text{ a.u.} = R_1$$

Масса Земли равна :  $6 \cdot 10^{24} \text{ кг} = M$ .

Соответственно масса пояса Койпера  $m = 6 \cdot 10^{22} \text{ кг} = 6 \cdot 10^{25} \text{ г}$ .

Формула нахождения площади окр. выводится так:  
 $\pi R^2$ . ( $\pi \approx 3$ )

$$S_1 = \pi R_1^2$$

$$S_2 = \pi R_2^2$$

$\Delta S$  - площадь пояса.

$$\Delta S = S_2 - S_1 = \pi (R_2^2 - R_1^2) = \pi (R_2 - R_1)(R_2 + R_1) = 3 \cdot 20 \cdot 80 = 4800 \text{ a.u.}^2$$

$$1 \text{ a.u.} \approx 150\,000\,000 \text{ км} = 150\,000\,000\,000 \text{ м} = 1,5 \cdot 10^{11} \text{ м}$$

$\rho$  - плотность пояса в  $\frac{\text{г}}{\text{см}^2}$ .

$$\rho = \frac{6 \cdot 10^{25} \text{ г}}{(1,5 \cdot 10^{11})^2 \cdot 4800} = \frac{6 \cdot 10^{25} \text{ г}}{2,25 \cdot 10^{22} \cdot 4800 \text{ м}^2} \approx \frac{2060 \text{ г}}{\text{м}^2} = \frac{1000 \text{ г}}{2,25 \cdot 800 \text{ м}^2} = \frac{10 \text{ г}}{2,25 \cdot 8 \text{ см}^2}$$

$$= \frac{5 \text{ г}}{2,25 \cdot 4 \text{ см}^2} = \frac{12}{9,45 \cdot 4 \text{ см}^2} = \frac{5}{9} \frac{\text{г}}{\text{см}^2}$$

Ответ:  $\rho = \frac{5}{9} \frac{\text{г}}{\text{см}^2}$ .