

Умножник

1. Выразим величину угловой скорости ИЭС:

$$\omega = \frac{V}{h} = \sqrt{\frac{GM}{R}} \cdot \frac{1}{h} \Rightarrow \text{т.к. } V = \text{const}, \text{ то } \omega \propto \frac{1}{h}.$$

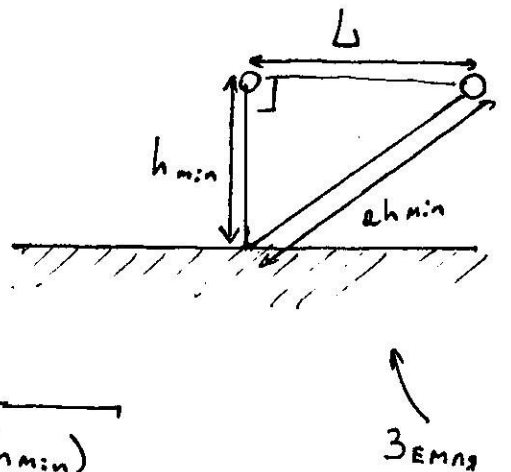
Отсюда следует, что наибольшая угловая скорость будет

близко к поверхности $\omega_{\max} (\omega_{\max} = \omega(h_{\min}))$, пока $h \ll 2h_{\min}$, где h_{\min} - высота орбиты (200 км).

Поскольку h_{\min} достаточно мало, примем траекторию орбиты ИЭС.

Тогда $L = h_{\min} \sqrt{3}$. Время, t

течения которого $\omega > \frac{\omega_{\max}}{2}$ равно:



$$t = \frac{2L}{V} = 2h_{\min} \sqrt{3} \cdot \sqrt{\frac{R}{GM_{\oplus}}} = 2h_{\min} \sqrt{\frac{3(R + h_{\min})}{GM_{\oplus}}}$$

$$= 4 \cdot 10^5 \sqrt{\frac{3 \cdot 6,67 \cdot 6 \cdot 10^{24}}{6,67 \cdot 6 \cdot 10^{24}}} = 4 \cdot 10^5 \sqrt{\frac{6,6 \cdot 3 \cdot 10^6}{6,67 \cdot 6 \cdot 10^{24}}} = 2 \cdot \frac{10^2}{\sqrt{5}} \approx 90 \text{ с.}$$

Ответ: 1,5 мин

Бел-28 II класс

(2) Числовик Визуальная звездная величина равна $m = M + 5 + 5 \lg D$, тогда
 для двух звезд, с одинаковой абсолютной звездной величиной:

$\Delta m = 5 \lg \frac{D_1}{D_2}$. Если мы наблюдаем разными телескопами:

разных диаметров, тогда $\left(\frac{d_1}{d_2}\right)^2 = 10^{0,4 \Delta m}$, $\Rightarrow \Delta m = 5 \lg \frac{d_1}{d_2}$, \Rightarrow

Предельное расстояние, на котором можно наблюдать телескопом $D_1 \propto d_1$, где d_1 - диаметр входного отверстия.

Допустим, что галактики распределены в пространстве равномерно, тогда

$n = \frac{N_0}{V} = \frac{3N_0}{4\pi D_0^3}$, где N_0 - кол-во спиральных галактик, которые наблюдаем Мессье.

Тогда в современных условиях мы сможем наблюдать

$N = n \cdot V = \frac{3N_0}{4\pi D_0^3} \cdot \frac{4}{3}\pi D_1^3 = N_0 \cdot \left(\frac{d_1}{d_0}\right)^3$,

где d_1 - диаметр входного отверстия современного телескопа, а d_0 - диаметр входного отверстия телескопа, которым пользовался Мессье.

Примем $d_1 = 10$ м, тогда окончательно:

$N = 28 \cdot \left(\frac{1000}{6}\right)^3 = \frac{28}{27 \cdot 8} \cdot 10^9 \approx \frac{10^9}{8} \approx 1,2 \cdot 10^8$ галактик

Ответ: $1,2 \cdot 10^8$

3. Зная период спутника мы можем рассчитать радиус орбиты, а так же найти геоцентрическое и гелиоцентрическое расстояние:

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{R^3}{GM_{\oplus}}}, \Rightarrow$$

$$R = \sqrt[3]{\frac{T^2 GM_{\oplus}}{4\pi^2}}$$

$$R = \sqrt[3]{\frac{6,7^2 \cdot 10^2 \cdot 4 \cdot 6,67 \cdot 6 \cdot 10^{23} \cdot 6 \cdot 10^2}{4 \cdot 10}} =$$

$$= 6,7 \cdot 6 \cdot 10^6 \cdot \sqrt[3]{10} \approx 8,7 \cdot 10^6 \text{ м}, \Rightarrow$$

$$R_A \approx 10^7 \text{ м}$$

$$R_n \approx 7 \cdot 10^6 \text{ м.}$$

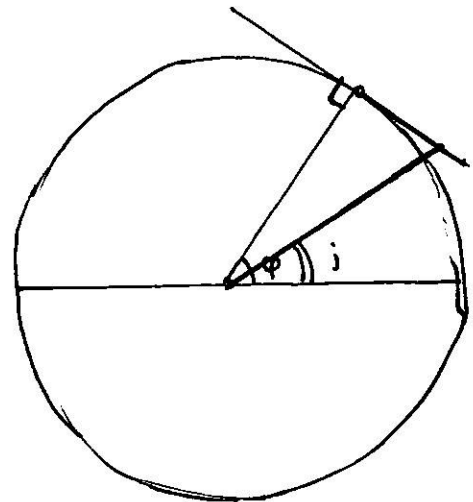
Проверим будет ли спутник наблюдаться по широте Санкт - Петербурга ($\varphi = 60^\circ$). Минимальный радиус орбиты составляет:

$$R_{\min} = \frac{R_{\oplus}}{\cos(\varphi - i)}$$

$$R_{\min} = \frac{6,4 \cdot 10^6}{\cos 25^\circ} = \frac{6,4 \cdot 10^6}{\cos(30^\circ - 5^\circ)} \approx 7 \cdot 10^6 \text{ м. Таким образом, спутник}$$

находится в ~~наблюдении~~ в южной сфере будет у самого горизонта, это не является оптимальным условием для наблюдения. В ~~данном~~ ^{аноме} спутник будет довольно высоко над горизонтом, поэтому его будет проще увидеть

Ответ: в аноме



4. Будем считать галактику абсолютно черным телом с температурой порядка 5 К. Тогда $n \approx 20 \cdot 5^3 = 2,5 \cdot 10^3 \text{ см}^{-3} = 2,5 \cdot 10^9 \text{ м}^{-3}$.

Найдем объем галактики. $R = 50000 \text{ св.л.}$, $d = 1000 \text{ св.л.}$, \Rightarrow

$$V = \pi R^2 \cdot d = \pi \cdot 25 \cdot 10^{11} = 8 \cdot 10^{12} \text{ св.л.}^3 = 8 \cdot 10^{12} (3 \cdot 10^8 \cdot 84600 \cdot 365)^3 \approx 7 \cdot 10^{62} \text{ м}^3, \Rightarrow$$

$$N = n \cdot V = 1,8 \cdot 10^{72} \text{ фотонов}$$

Ответ: $1,8 \cdot 10^{72}$

5) Чтобы помешать Солнечную энергию, аппарату необходимо достичь III космической скорости, предварительно преодолев поле притяжения Земли (то есть достигнув второй космической скорости). Пусть Предположим, что аппарату удастся совершить задуманное. Тогда по формуле Циолковского:

$$1) V_{II} = I \ln \frac{M_0}{M_1}$$

$$(2-1) \sqrt{\frac{GM_0}{R}} \cdot \frac{1}{I} = \ln \frac{M_0}{M_1}, \text{ где } R - \text{ радиус орбиты геостационара} \\ (R \approx 42000 \text{ км}).$$

$$(2-1) \sqrt{\frac{6,67 \cdot 6 \cdot 10^{13}}{7 \cdot 6 \cdot 10^6}} \cdot \frac{1}{4500} = \ln \frac{M_0}{M_1}$$

$$\frac{10^3 \cdot 510 \cdot 0,4}{4500} = \ln \frac{M_0}{M_1}$$

$$e^{0,28} = \ln \frac{M_0}{M_1}, \Rightarrow$$

$$M_1 = \frac{M_0}{\sqrt{2}}$$

$$M_1 = \frac{7,47}{1,4}$$

$$M_1 = 5,3 \text{ т}$$

$$2) V_{III} = I \ln \frac{M_1}{M_2}$$

$$0,28 \sqrt{\frac{M_0}{M_0}} = \ln \frac{M_1}{M_2}$$

$$\frac{0,28 \cdot 10^3}{\sqrt{3}} = \ln \frac{M_1}{M_2}$$

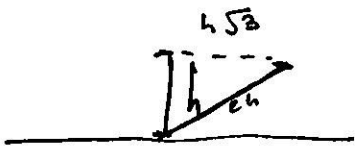
$$167 = \ln \frac{M_1}{M_2}$$

Максимальное значение выражения $\ln \frac{M_1}{M_2}$ равно $\ln \frac{5,3}{1} \approx 2$, что

5. (Продолжение).

значительно меньше 167. Таким образом можно сделать вывод, что аппарат не сможет покинуть Солнечную систему.

Ответ: нет



$$v = \frac{V}{h} = \sqrt{\frac{GM_{\oplus}}{R_0+h}} \cdot \frac{1}{h}$$

$$t = h\sqrt{2} \left(\sqrt{\frac{R_0+h}{GM_{\oplus}}} \right) \approx 2 \cdot 10^5 \sqrt{2} \sqrt{\frac{6,6 \cdot 10^6}{6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 6 \cdot 10^{24}}}$$

$$= 2\sqrt{2} \cdot 10^5 \sqrt{\frac{1}{10^2 \cdot 6}}$$

$$= \frac{2\sqrt{2}}{2} \cdot 10^2 \cdot \frac{1}{\sqrt{10}}$$

$$= \frac{10^2}{\sqrt{5}} \approx 44,7 \text{ сек.} \Rightarrow$$

$t = 90 \text{ сек} = 1,5 \text{ мин.}$

$$\begin{array}{r} 1000 \\ 88 \overline{) 22} \\ 176 \\ \hline 44 \end{array}$$

~~Handwritten scribbles and calculations, including a large '2' and some numbers like 444 and 15 min.~~

$D_0 = 6 \text{ cm}$

$D_1 \approx 10 \text{ cm}$

$N = 28$

$V = \frac{4}{3}\pi R^3 \Rightarrow N \propto R^3$



~~Handwritten scribbles and calculations.~~

$\left(\frac{D_1}{D_0}\right)^2 = 10^{0,4 \Delta m}$

$m = M + 5 \cdot \lg R$

$\Delta m = 5 \lg \frac{D_1}{D_0} = 5 \lg \frac{R_1}{R_0}$

~~Handwritten scribbles and calculations.~~



$\frac{D_1}{D_0} = \frac{R_1}{R_0} \Rightarrow \frac{N_1}{N_0} = \left(\frac{D_1}{D_0}\right)^3$

$N = N_0 \cdot \left(\frac{D_1}{D_0}\right)^3$

$$\begin{array}{r} 27 \\ \times 28 \\ \hline 216 \\ 54 \\ \hline 258 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 756 \\ \times 125 \\ \hline 3780 \\ 756 \\ \hline 11340 \end{array}$$

28. $\left(\frac{1000}{6}\right)^3 = \frac{28}{27,8} \cdot 10^9 \approx \frac{10^9}{8} \approx 10^8$

$$E = \frac{1}{2} \frac{2GM\oplus}{R} (2-1)$$

$$V_I = \sqrt{\frac{2GM\oplus}{R}}$$

$$V = I \ln \frac{M_1}{M_2}$$

$$V_{II} = \sqrt{\frac{GM\oplus}{R}} (\sqrt{2}-1)$$

$$\begin{array}{r} 128 \overline{) 165} \\ \underline{100} \\ 65 \\ \underline{56} \\ 9 \\ \underline{7} \\ 20 \\ \underline{14} \\ 60 \\ \underline{56} \\ 4 \end{array}$$

~~128~~

$$8^3 = 2^3 = 512$$

$$c^{0,3} = \sqrt[10]{c^3} \approx \sqrt[10]{27} = \sqrt[5]{\sqrt{27}} \approx \sqrt{2}$$

$$\begin{array}{r} 1024 \\ \underline{3072} \\ 320000 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 27 \\ \underline{32} \\ 54 \end{array}$$

$$x^5 = 27 \quad 18+24 = 42$$

$$\begin{array}{r} 81 \\ \underline{81} \\ 0 \end{array}$$

$$27 \cdot 10^{24} \cdot 84,6^3 \cdot 10^9 \cdot 3,65^3 \cdot 10^6 = 10^{42} \cdot 125 \cdot 512 \cdot 27 \cdot 50 =$$

$$= 10^{43} \cdot 625 \cdot 512 \cdot 27 = 10^{43} \cdot 864 \cdot 27 = 10^{47} \cdot 864 \cdot 3$$

$$6902 \approx 7000$$

$$\begin{array}{r} 1184 \\ \underline{87} \\ 8288 \\ \underline{7472} \\ 103008 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 816 \\ \underline{87} \\ 5712 \\ \underline{6528} \\ 70992 \end{array}$$

$$\sin 25^\circ = \sin(30^\circ - 5^\circ) =$$

$$\approx \frac{1}{2} = \frac{\sqrt{3}}{2} \cdot \frac{5 \cdot 3600}{208265} = 18000$$

~~12~~

$$\begin{array}{r} 1,7 \overline{) 24} \\ \underline{11} \\ 13 \\ \underline{11} \\ 20 \\ \underline{14} \\ 60 \\ \underline{56} \\ 4 \end{array}$$

$$\approx \frac{1}{2} - \frac{\sqrt{3}}{24} = 0,5 - 0,09 = 0,43$$

$$\begin{array}{r} 64 \\ \underline{43} \\ 210 \end{array} \quad \begin{array}{r} 43 \\ \underline{15} \end{array}$$

Черновик

Бен-23
11 класс

$2r = 16 \text{ см} \Rightarrow r = 8 \text{ см}$

17.03.88

$T = 134 \text{ мин}$

$e = 0,184$

$i = 34,2^\circ$

→
Зубаров?

$\varphi = 40^\circ$

$T = 2\pi \sqrt{\frac{R^3}{GM_\oplus}}$

$$\sqrt[3]{\frac{T^2 GM_\oplus}{4\pi^2}} = \sqrt[3]{\frac{134^2 \cdot 6^2 \cdot 10^2 \cdot 6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 6 \cdot 10^{24}}{4 \cdot 10^3}}$$

$$= \sqrt[3]{\frac{6 \cdot 10^2 \cdot 6,52^2 \cdot 6^3 \cdot 6,67 \cdot 10^{13} \cdot 10^2}{4}} = 6,6,6 \cdot 10^5 \cdot \sqrt[3]{10} = 8,7 \cdot 10^5$$

$$\frac{6 \cdot 10^2 \cdot 6,52^2 \cdot 10^4 \cdot 6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 6 \cdot 10^{24}}{4 \cdot 10^3} = 10^{16} \cdot 6^3 \cdot 6,6^3$$

$$P_1^2 = R_\oplus^2 + R^2(1-e)^2 - 2R_\oplus R(1-e) \cos 25^\circ$$

$$P_2^2 = R_\oplus^2 + R^2(1+e)^2 - 2R_\oplus R(1+e) \cos 25^\circ$$

$$-k+e - (-k-e) = 2e$$

$$P_1^2 - P_2^2 = R^2(1-2e+e^2 - 1-2e-e^2) - 2R_\oplus R \cos 25^\circ(1-e+1+e) = 4-4e(R^2 + 2R_\oplus R \cos 25^\circ)$$

~~$1000 \text{ куб. км} = 10^3 \cdot 8 \cdot 10^8 \cdot 3,6 \cdot 10^3 \cdot 84600 \cdot 365$~~

~~$4,5 \text{ км} = 4,5 \cdot 10^5 \text{ м}$~~

~~$8 \cdot 10^8 \cdot 8,5 \cdot 10^4 \cdot 3,65 \cdot 10^7$~~

~~$10^{15} \cdot 8,5 \text{ м}^3 = 10^{21} \cdot 8,5 \text{ км}^3$~~

~~$V = \pi R^2 h = \pi \cdot 10^3 \cdot 10^{10} \cdot (6 \cdot 10^3)^3 = \pi \cdot 10^{13}$~~

~~$N = n \cdot V = \pi \cdot 10^{13} \cdot 8,5 \cdot 8 \cdot 10^4 \cdot 10^{21} = 2 \cdot 10^{39}$~~

$$= 2 \cdot 10^{39}$$