

Задание 5

Кря - 6 (11 класс)

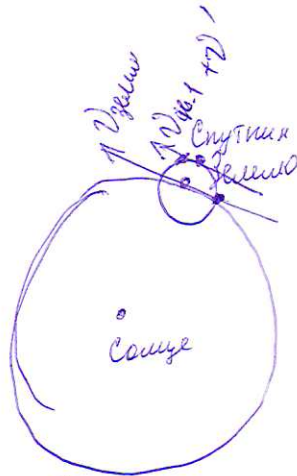
Найдем скорость, развиваемую аппаратом:

$$v^1 = I \cdot \ln \varepsilon = I \cdot \ln \left(1 + \frac{\Delta m}{m_0} \right) = 4500 \cdot \ln 7,4 = 9000 \frac{\text{м}}{\text{с}} \quad \varepsilon \approx 7,4$$

или он может ускориться на $9 \frac{\text{км}}{\text{ч}}$.

Найдем 2 космическую скорость для Солнечной системы с орбита Земли. Так как ~~земля~~ Земля вращается вокруг Солнца с 1-й космической, то 2-я космическая есть $v_2 = v_1 \cdot \sqrt{2} = 30 \frac{\text{км}}{\text{с}} \cdot 1,4 = \approx 42 \frac{\text{км}}{\text{с}}$.

Теперь подумаем, сможет ли аппарат развить такую скорость относительно Солнца? Да, может: при данных обстоятельствах.



где вектора скорости Земли, спутника на орбите, и скоростью, приращенной запуском двигателями спутника, сонаправлены, тогда $v_{\text{Земли}} = v_{\text{Земли}} + v_{\text{спутника}} + v^1 = 30 \frac{\text{км}}{\text{с}} + 8 \frac{\text{км}}{\text{с}} + 9 \frac{\text{км}}{\text{с}} \approx 47 \frac{\text{км}}{\text{с}}$, что больше $v_{2.с.с.}$ на $5 \frac{\text{км}}{\text{с}}$.

Ответ: да, может

Задание 3 (продолжение)

Кры - 6 (11 класс)

$$\frac{l^2}{400 + l^2} = 625 - 4356 \cdot 10^{-4} \quad \frac{l^2}{40000 + l^2} = 272$$

$$\frac{l^2}{400 + l^2} = 27235 \cdot 10^{-2}$$

$$\frac{l^2}{400 + l^2} = 272$$

$$l^2 = 400 \cdot 272 + 272 l^2$$

$$271 l^2$$

также $\frac{\cos \alpha}{h_2} = 0,0025 \text{ мкм}^{-1}$; $\cos \alpha = \sqrt{1 - \frac{l^2}{6600^2}}$

$$h_2 = \sqrt{40000 + l^2 - 400 l \sin \frac{\alpha}{2}}$$

$$h_2 = \sqrt{40000 + l^2} \quad \frac{32}{33} l \approx l^2$$

$$\frac{\sqrt{40000 + l^2}}{\sqrt{6600^2 - l^2}} = \frac{400}{6600} - \frac{2}{33}$$

$$\frac{40000 + l^2}{6600^2 - l^2} = \frac{4}{1089} \approx \frac{1}{272,25}$$

$$(40000 + l^2) \cdot 272,25 = 6600^2 - l^2$$

$$273 l^2 = 40000 \cdot 272,25$$

$$16,5^{\lambda} \approx 273,25$$

$$273 l^2 = 6600^2 - 10890000$$

$$273 l^2 = 6600^2 - 3300^2$$

$$l = \sqrt{\frac{9900 \cdot 3300}{273,25}} = \sqrt{600 \cdot 200} = 100 \sqrt{12} \text{ мкм} = 200 \sqrt{3} \approx 350 \text{ мкм}$$

тогда $\alpha \approx \sin \alpha \approx \frac{l}{6600} = \frac{350}{6600} = \frac{35}{660} \approx \frac{1}{20} \text{ рад} \approx \frac{1}{20} \cdot \frac{180}{\pi} \text{ град}$

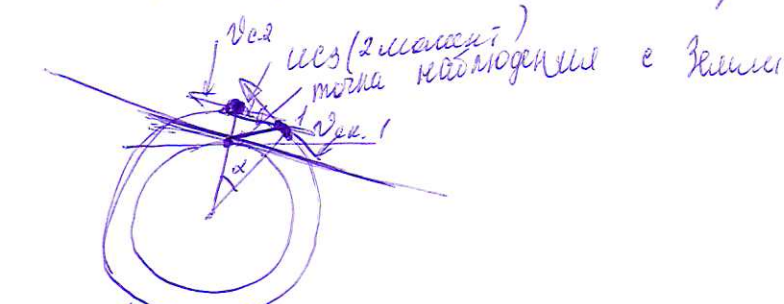
тогда время, которое UCS пройдёт по кривой с $\omega \geq \omega_{\max} =$

$$= \frac{2 d(\text{рад})}{2 \bar{\omega} \text{ рад}} \cdot \text{коэф} = \frac{\alpha}{\pi} \cdot \frac{2 \bar{\omega} R}{v_{k.1}} = \frac{\alpha \cdot 2R}{v_{k.1}} = \frac{1}{20} \cdot \frac{2 \cdot 6600}{8} = \frac{660}{8} \text{ с} \approx 80 \text{ с}$$

Ответ: 80 с

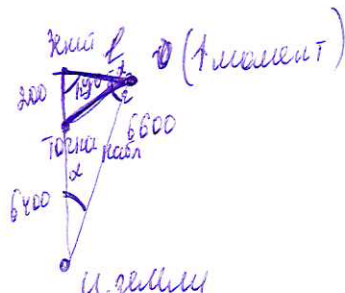
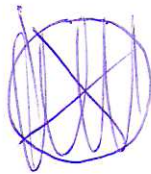
Задание 1

Так как МЗ движется по круговой орбите на высоте 200 км, то определим $r_{орбиты} = r_3 + h = (6400 + 200) \text{ км} = 6600 \text{ км}$. МЗ движется с τ касательной скоростью, равной $\frac{8 \text{ км}}{\text{с}}$



МЗ в момент 2 будет иметь наибольшую скорость, т.к. МЗ находится в земле, т.е. $\omega_{с.2} = \omega_{\text{max}}$, а найдя такой момент 1, где скорость $\omega_{с.1} = \omega_{\text{max}}$. ~~Проекция~~ $\omega_{с.2}$ в момент 2 угловая скорость равна $\omega = \sin^{-1} \left(\frac{h}{r} \right) \cdot \frac{1}{\text{сек}}$. $\frac{v_{к-1 \text{ рад}}}{h} = \frac{8 \text{ км/с}}{6600 \text{ км}} = 0,04 \frac{\text{рад/сек}}{\text{км}}$, тогда в момент 1 $\omega_{с.1} = 0,02 \frac{\text{рад}}{\text{с}}$, но в момент 1 $\omega_{с.1} = \frac{v_{к-1} \cdot \cos \alpha}{r_2}$, $\approx \frac{v_{к-1} \cdot \cos \alpha}{r_2} \approx 0,02 \frac{\text{рад}}{\text{сек}}$, где $\frac{v_{к-1} \cdot \cos \alpha}{r_2} = \frac{0,02 \text{ рад}}{8 \text{ км}}$, или $\frac{\cos \alpha}{r_2} = 0,0025 \text{ км}^{-1}$

Рассмотрим данный треугольник:



$$\sin \alpha \approx \frac{h}{6600} \quad \left(\text{По теореме косинусов, } \cos(90 - \frac{\alpha}{2}) = \sin \frac{\alpha}{2} \right), \cos \alpha = \sqrt{1 - \frac{h^2}{6600^2}}$$
~~$$h_2 = \sqrt{40000 l^2 - 400 l^2 \sin^2 \frac{\alpha}{2}}, \text{ а } \sin \frac{\alpha}{2} \approx \frac{h}{6600 \cdot 2}, \text{ тогда}$$

$$h_2 = \sqrt{40000 l^2 - \frac{400 l^2}{13200}} = \sqrt{40000 + \frac{32}{33} l^2}$$

$$\frac{l}{6600 \sqrt{40000 + \frac{32}{33} l^2}} = 0,0025, \text{ тогда}$$

$$\frac{l^2}{40000 + \frac{32}{33} l^2} = 625 \cdot 10^{-8} \cdot 66^2 \cdot 10^4; \frac{32}{33} l^2 \approx l^2, \text{ тогда}$$

$$\frac{l^2}{40000} = 625 \cdot 66^2 \cdot 10^{-4};$$~~

Задание 2.

Кри - 6 (11 класс)

Максимальная разрешающая способность телескопа равна:

$$M = 2,1 + 5 \lg D(\text{мм}) = 2,1 + 5 \lg 60 \approx 10,5. \text{ Следовательно, все эти}$$

галактики имеют звездную величину не более $10,5^m$, также максимальная разрешающая способность равна:

~~$\delta = \frac{0,129}{D(\text{мм})} \approx 6''$, и также эти галактики не были бы больше $6''$, тогда определим расстояние до самой тусклой Галактики, ~~так как в среднем~~ ^{будем считать} в Галактике порядка 10^{11} звезд Солнечного типа, тогда средняя абсолютная звездная величина равна $M = -(2,5 \lg 10^{11} - 5^m) \approx -20^m$, тогда D до галактики: $5 \lg \frac{D}{5} = \Delta m$, $5 \lg D = \frac{\Delta m + 5}{5}$; $D = 10^{\frac{\Delta m + 5}{5}} \approx 10^{\frac{30,5}{5}} \approx 10^6 \text{ пк}$.~~

~~В настоящее время мы ~~уже~~ имели возможность пользоваться телескопом с диаметром $\approx 30 \text{ м}$, тогда~~

~~$M = 2,1 + 5 \lg 30000 \approx 25^m$, тогда разрешающая способность $\delta = \frac{0,129}{30000} \approx 0,129 \cdot \frac{3600}{30000}'' = 0,129 \cdot \frac{1,2}{10}'' \approx 0,015''$, ~~и~~ ^и ~~также~~ ^и позволяет увидеть звезду типа Солнечной с расстоянием примерно:~~

~~$D = 10^{\frac{\Delta m + 5}{5}} \approx 10^{16} \text{ пк}$, где $\Delta m = M_{\text{солнца}} + M_{\text{макс}}$, значит~~

~~Тот как в Галактике средняя ^{абсолютная} звездная величина составляет -20^m , то найдем максимальное расстояние до одной из Галактик~~

~~$D_1 = 10^{\frac{\Delta m + 5}{5}}$ (формула Тессера) $\approx 10^7 \text{ пк}$.~~

~~В настоящее время мы можем использовать телескоп с максимальной ^{ной} разрешающей способностью в 3500^m , что позволяет наблюдать звезду типа Солнечной с расстоянием $D_2 = 10^{\frac{35 - 5 + 5}{5}} \approx 10^7 \text{ пк}$, тогда~~

~~$D_1 = D_2$, тогда мы можем в современное время наблюдать ^{около} 28 спиральных галактик, где мы можем наблюдать отдельные звезды~~

Ответ: 28

р 3 (продолжение)

Курс - 6 (11 класс)

$$a_{\text{периспир}} = a(1-e) = 8500 \cdot (1-0,184) \approx 7000 \text{ км}$$

$$a_{\text{апог}} = a(1+e) = 8500(1+0,184) \approx 10000 \text{ км, тогда как}$$

$$\frac{L_1}{L_2} \approx \left(\frac{r_1}{r_2}\right)^2, \text{ где } r_1 = \sqrt{10000^2 + 6400^2} - 6400/0,184 \cos 25,8^\circ =$$
$$= \sqrt{6400^2 + 7000^2 - 1,8 \cdot 6400 \cdot 7000} \approx \sqrt{(10000^2 - 6400^2)^2} \approx 7600 \text{ км}$$

$$r_2 = \sqrt{8000^2 + 6400^2 + 2 \cdot 6400 \cdot 7000 \cdot \cos\left(\frac{85^\circ \cdot 2}{180-\beta}\right)} \approx \sqrt{(10000+6400)^2} = 13400 \text{ км,}$$

$$\beta = 60 + \epsilon \approx 94^\circ 2'$$

тогда, когда спутник в апогее, его видно лучше.

Задача 4

Примем, что в нашей Галактике находится 10^{12} звезд
 типа Солнечная, с $T_{\text{ср}} =$

Средняя температура Вселенной равна примерно 2,7 К,
 следовательно из-за того, что вся Вселенная, и тем самым,
 наша Галактика находится в термодинамическом равнове-
 сии, то наша Галактика - АЧТ с $T \approx 2,7 \text{ К}$, тогда

$$n \approx 20 \cdot (2,7)^3 \approx 20 \cdot 20 = 400 \frac{1}{\text{см}^3} = 4 \cdot 10^8 \frac{1}{\text{м}^3}, \text{ тогда}$$

найдем V нашей галактики $= \pi \cdot r^2 \cdot h$, где $h \approx 10 \text{ кпк}$, $r \approx 50 \text{ кпк}$

$$V = \pi \cdot (50000 \cdot 206265 \cdot 1,5 \cdot 10^{11})^2 \cdot 10000 \cdot 206265 \cdot 1,5 \cdot 10^{11} \text{ м}^3 \approx \pi \cdot 2 \cdot 10^{42} \cdot 10^4 \cdot 3 \cdot 10^5 \cdot 10^{11} \text{ м}^3$$

$$\approx 2 \cdot 10^{63} \text{ м}^3, \text{ тогда } N_{\text{фот}} = n \cdot V = 4 \cdot 10^8 \cdot 2 \cdot 10^{63} \approx 8 \cdot 10^{72} \text{ фотонов}$$

Ответ: 10^{72}

Задача 3

Определим параметра орбиты:

Используя 3-й закон Кеплера, сравним радиус орбит Луны
 и спутника, $M_{\text{Луны}} \ll M_{\text{З}}$; $M_{\text{сп}} \ll M_{\text{З}}$; тогда

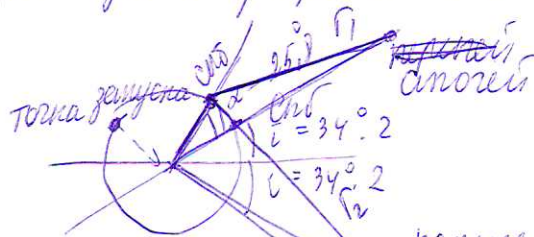
$$T_{\text{Луны}} \approx 28 \text{ суток}; \quad a_{\text{сп}} = \sqrt{\frac{T_{\text{сп}}^2}{T_{\text{Луны}}^2}} \cdot 380000 \text{ км} = \sqrt{\frac{1}{90000}} \cdot 380000 \text{ км} \approx 8500 \text{ км}.$$

$$a_{\text{Луны}} \approx 380000 \text{ км}$$

За 1 сутки Vanguard - 1 совершает $N = \frac{1440 \text{ мин}}{67} \approx 10,8$ оборотов,
 находясь над углом к экватору на $\tau = 34^\circ \cdot 2$

Широту СШ приему равную $\delta = 60^\circ$

С 17 марта 1958 года до 3 февраля 2019 года он сделал



$$N = \frac{60 \cdot (61 \cdot 365,26 - 42) \cdot 24}{67} = 10,8 \cdot 22000 \approx 108 \cdot 2200 \approx 240000 \text{ оборотов}$$

Считая что перигей находится под экватором, а апогей над экватором, т.е. запуском с широты $34,2$ ~~на~~ с ~~широтой~~ долготой \approx на 180° меньшей

Черновик.

Кру - 6 (11 класс)

$$\frac{a_{\text{г}}^3}{a_{\text{ен}}^3} = \frac{T_{\text{г}}^2}{T_{\text{ен}}^2} \left(\frac{M_{\text{г}}}{M_{\text{ен}}} \right)$$

$$29 \cdot 24 \cdot 60 \approx 1440 \cdot 29 =$$

~~$$a_{\text{ен}} = \sqrt[3]{\frac{a_{\text{г}}^3 \cdot T_{\text{ен}}^2}{T_{\text{г}}^2 \cdot 343000}} = \sqrt[3]{\dots}$$~~

$$\frac{a_{\text{г}}^3}{a_{\text{ен}}^3} = \frac{T_{\text{г}}^2}{T_{\text{ен}}^2}$$

$$a_{\text{ен}} = \sqrt[3]{\frac{a_{\text{г}}^3 \cdot T_{\text{ен}}^2}{T_{\text{г}}^2}} = \sqrt[3]{\frac{134^3 \cdot 28 \cdot 24 \cdot 60^2}{(28 \cdot 24 \cdot 60)^2}} =$$

$$= \sqrt[3]{\frac{134^3}{14 \cdot 24 \cdot 60}} = \sqrt[3]{\frac{1}{(300)^2}} = 24 \cdot 14 = 240 + 96 = 336$$

$$= \sqrt[3]{\frac{1}{90000}} \approx \frac{380000}{45} = \frac{336 \cdot 60}{45} = 8000 \text{ км}$$

$$\frac{3}{80} \approx 512000$$

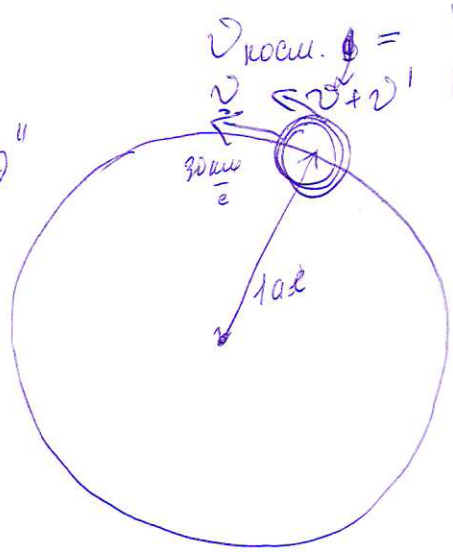
Черновик

Курс - 0 (11 класс)

$$\frac{4}{33^2} = \frac{\sqrt{40000 + e^2}}{\sqrt{6600^2 - e^2}}$$

$$4 \cdot 200^2$$

Архимед = $\frac{12,9}{60}$



$$v_{\text{косм.}} = \sqrt{\frac{2GM}{R}} = \sqrt{\frac{2 \cdot 6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 2 \cdot 10^{30}}{1,5 \cdot 10^{11} \text{ м}}} = \frac{26,7 \cdot 2}{3} = 53,4$$

$$= 2 \sqrt{\frac{13,34 \cdot 10^8 \text{ Т}}{1,5 \cdot 10^{11} \text{ м}}} = 10^9 \cdot \sqrt{18} \frac{\text{м}}{c} = 40 \frac{\text{м}}{c}$$

$$v_{\text{косм. s}} = \sqrt{\frac{6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 2 \cdot 10^{30}}{1,5 \cdot 10^{11}}} = 10^4$$

$V_{\text{Галактики}} = S \cdot h = 50 \text{ км} \cdot \pi \cdot 10 \text{ км} \cdot 25000 \text{ км}^2$

10^{12} Солнц

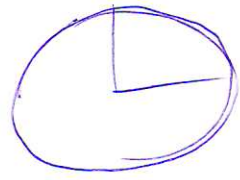
3.

$b = 34^{\circ}, 2$

$$\begin{array}{r} 4,3 \\ \times 2,7 \\ \hline \end{array}$$

$$5^2 - 2,3^2 = 25 - 5$$

$t = 134 \text{ минуты}$



$\pi(a+b)$

$$e = \sqrt{1 - \frac{b^2}{a^2}}$$

$$0,184 = \sqrt{1 - \frac{a^2}{b^2}}$$

$$0,184^2 = 1 - \frac{a^2}{b^2}$$

$$\frac{a}{b} = \sqrt{0,816 \cdot 1,184}$$

$$\frac{a}{b} = \sqrt{0,966144}$$

$$\frac{a}{b} = 0,98$$

$$\pi \left(\frac{50000 \cdot 206265 \cdot 1,5 \cdot 10^{11}}{\pi \cdot 1,98a} \right)^2 \cdot 10000 \cdot 206265 \cdot 1,5 \cdot 10^{11} = 134 \cdot 60$$

$$\pi \cdot 5 \cdot 10^4 \cdot 2 \cdot 10^5 \cdot \frac{8 \cdot 10^{11}}{1,5 \cdot 10^{11}} \cdot \frac{1}{\pi \cdot 1,98a} = 134 \cdot 60$$

$10^{10} \cdot 1,5 \cdot 10^{11} \cdot 10^{12}$ М солнц

$L \sim (\text{м})^{3,2} \approx 10^{48}$ Солнц

$L_1 = 4\pi R^2 \cdot T^4$

$2,5 \lg \frac{L_1}{L_2} = \Delta m$

$T_{\text{ср}} = 10^{12}$
 $6 \cdot 10^{15}$

$2,5 \cdot 12$

$L_1 = 10^{12}$

$\frac{4}{3} \pi r^3 \approx 25 \text{ м}$

$L_2^3 = 10^{24} \text{ м}^3 \approx 1,35 \cdot 10^{25} \text{ м}^3 \cdot 10^{12} = 1,35 \cdot 10^{37} \text{ м}^3$

Криволиней.

$$2,8^2 = 900 = 56 \cdot 4$$
$$2,7^2 = 7,29$$

Курс - 6 (11 класс)

v5

$$U = I \ln z = 4500 \cdot \ln \frac{7,4}{1,4} = 9000 \frac{\text{м}}{\text{с}} = 9 \frac{\text{км}}{\text{с}}$$

$$\frac{8 \times 64}{36 \cdot 36}$$

n 2 $\frac{4}{33^2} =$

Дан = 6 см

$$M = 2,1 + 5 \lg 60 = 2,1 + 5 \cdot 1,7 \approx 10,6$$

10¹⁰ звезда, масса или гравитация

Масса $\approx 10^m$ $\frac{4}{33^2}$

n 3

d = 16 см

17 марта 1958 года

t = 134 мин, e = 0,184, i = 34°

$$\frac{a_1^3}{T_1^2} = \frac{a_2^3}{T_2^2}$$

(34300 м земли)
(134 минуты)

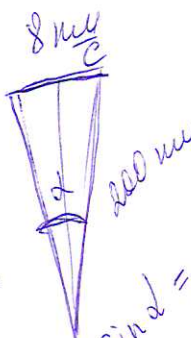
n 4

$\frac{L \cdot \cos \alpha}{R} \approx \frac{1}{R} \approx \frac{1}{6600}$

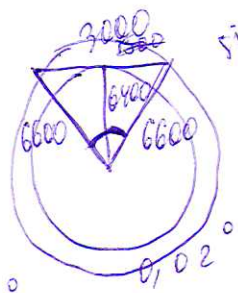
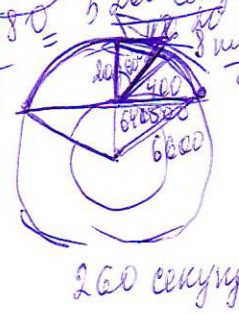
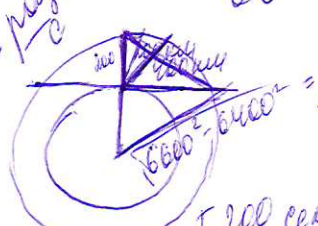
L = 0,104 рад

$$R \sin \alpha = 0,02 \cdot R$$
$$L = 4\pi R^2 \sigma T^4$$

$$a_2 = \sqrt{\frac{T_1^2 a_1^3}{T_2^2 \cdot 34300}} = \sqrt{\frac{8 \cdot \sin \alpha}{h_2}} = 0,02$$
$$\frac{8 \cdot L}{h_2} = 0,02$$



$$\sin \alpha = \frac{8}{200}$$
$$\frac{L}{6600} \sqrt{40000 + L^2} = 0,025$$



$$\begin{array}{r} \times 66 \\ \times 66 \\ \hline \end{array}$$

$$\begin{array}{r} \times 121 \\ \times 36 \\ \hline \end{array}$$

$$d = \arccos \left(\frac{6600^2 - 300^2}{2 \cdot 6600^2} \right)$$
$$= \arccos \left(1 - \frac{30^2}{2 \cdot 66^2} \right) = \arccos \left(1 - \frac{900}{9000} \right) =$$
$$\approx \arccos(0,9)$$
$$\approx 20^\circ$$

$$\begin{array}{r} \times 121 \\ \times 36 \\ \hline \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 726 \\ 363 \\ \hline 1089 \\ \times 2 = 2178 \end{array}$$