

Задача N 1

Решение:

Дано:

$$T = 3,9 \text{ yr}$$

$$\Delta m = 2,5 \text{ m}$$

e - ?

Амплитуда изменения видимой звездной величины возникает из-за эксцентриситета орбиты астероида. Наиболее ярким астероид будет при противостоянии в перигелии своей орбиты, а наиболее тусклым - в апогелии своей орбиты. Противостояние в перигелии обозначено цифрами 1 на рисунке, а противостояние в апогелии - цифрами 2.

Найдем полуось орбиты астероида по III закону Кеплера:

$$T^2 = a^3$$

$$a = \sqrt[3]{T^2} = \sqrt[3]{(3,9 \text{ yr})^2} \approx \sqrt[3]{15,5} \approx 2,5 \text{ а.е.}$$

Рассмотрим освещенности для каждого случая:

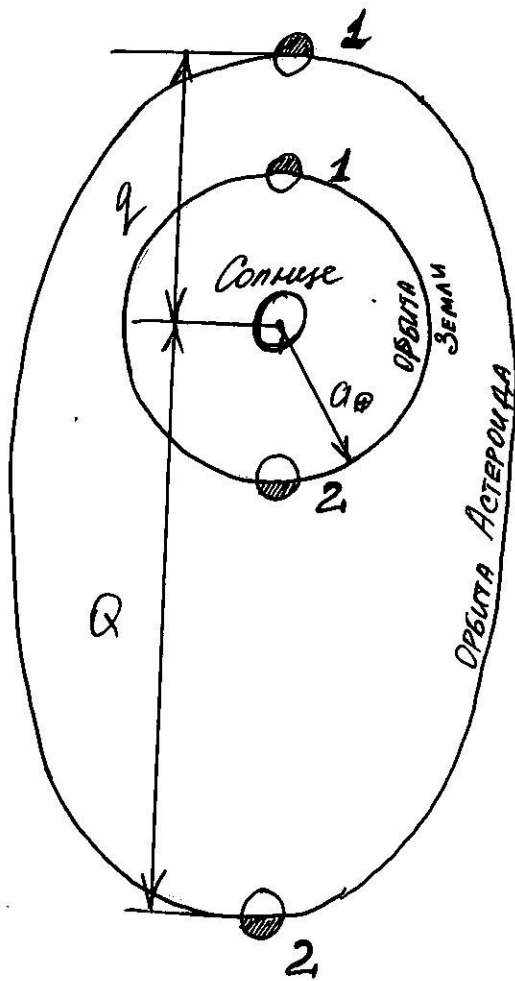
$$E_1 = \frac{L_{\odot} \cdot \pi R_A^2}{4\pi q^2 \cdot 4\pi (q - a_{\oplus})^2}$$

$$E_2 = \frac{L_{\odot} \cdot \pi R_A^2}{4\pi Q^2 \cdot 4\pi (Q - a_{\oplus})^2}$$

По формуле Погсона:

$$\frac{E_1}{E_2} = 10^{0,4 \Delta m}$$

$$\begin{aligned} \frac{E_1}{E_2} &= \frac{L_{\odot} \cdot \pi R_A^2}{4\pi q^2 \cdot 4\pi (q - a_{\oplus})^2} \cdot \frac{4\pi Q^2 \cdot 4\pi (Q - a_{\oplus})^2}{L_{\odot} \cdot \pi R_A^2} = \frac{Q^2 (Q - a_{\oplus})^2}{q^2 (q - a_{\oplus})^2} = \\ &= \left(\frac{Q(Q - a_{\oplus})}{q(q - a_{\oplus})} \right)^2 \end{aligned}$$



Задача №2 (продолжение)

10 кп

Искомый ~~размер~~ размер области:

$$D = dS = 2 \cdot v \cdot \Delta t = 2 \cdot \Delta v \lambda \cdot \Delta t = 2 \cdot \Delta v \lambda \cdot \frac{\rho R T \Delta v}{\mu v_i v_{cp}} =$$

$$= \frac{2 \rho R T \Delta v^2 \lambda}{\mu v_i v_{cp}} = \frac{2 \rho R \cdot 0,0029 \cdot \lambda \cdot \Delta v^2}{\lambda \mu v_i v_{cp}} \approx \frac{0,006 \rho R \Delta v^2}{\mu v_i v_{cp}}$$

$$D = \frac{2 \cdot 10^8 \frac{\text{кг}}{\text{м}^3} \cdot 8,31 \frac{\text{Дж}}{\text{моль} \cdot \text{К}} \cdot 0,003 \cdot (1000 \text{ Гц})^2}{10^{-3} \frac{\text{кг}}{\text{моль}} \cdot 2000 \text{ Гц} \cdot 2500 \text{ Гц}} =$$

$$= \frac{0,006 \cdot 10^6 \cdot 8,31 \cdot 10^6}{10^{-3} \cdot 5 \cdot 10^6} \text{ м} = \frac{0,006 \cdot 10^6 \cdot 8,31}{10^{-3} \cdot 5} \text{ м} = 2 \cdot 0,05 \cdot 10^9 \text{ м} =$$

$$= 2 \cdot 50 \cdot 10^6 \cdot \text{м} = 2 \cdot 50000 \text{ км} = 100000 \text{ км} = 10^5 \text{ км}$$

Ответ: $D = 2 \cdot 50000 \text{ км} = 10^5 \text{ км}$

Задача №1 (продолжение)

$$\frac{Q(Q-a\theta)^2}{q^2(q-a\theta)^2} = 10^{0,4 \Delta m}$$

$$\frac{Q(Q-a\theta)}{q(q-a\theta)} = 10^{0,2 \Delta m}$$

$$\frac{Q(Q-a\theta)}{q(q-a\theta)} = 10^{0,2 \cdot 2,5^m} = 10^{0,5} \approx 3$$

Мы знаем, что:

$$Q = a(1+e)$$

$$q = a(1-e)$$

$$a\theta = 1 \text{ а. е.}$$

$$\frac{a(1+e)(a(1+e)+a\theta)}{a(1-e)(a(1-e)-a\theta)} = 3$$

$$(1+e)(a+a \cdot e - a\theta) = 3(1-e)(a-a \cdot e - a\theta)$$

Подставим значения a и $a\theta$:

$$(1+e)(2,5+2,5e-1) = 3(1-e)(2,5-2,5e-1)$$

$$(1+e)(1,5+2,5e) = 3(1-e)(1,5-2,5e)$$

$$1,5+2,5e+1,5e+2,5e^2 = 3(1,5-2,5e-1,5e+2,5e^2)$$

$$1,5+4e+2,5e^2 = 3(1,5-4e+2,5e^2)$$

$$1,5+4e+2,5e^2 = 4,5-12e+7,5e^2$$

$$5e^2-16e+3=0$$

$$D = 16^2 - 4 \cdot 3 \cdot 5 = 256 - 60 = 196, \sqrt{D} = 14$$

$$e_1 = \frac{16+14}{10} = 3 - \text{при таком эксцентриситете орбита гиперболическая, следовательно неограниченно повторяется противостояние}$$

$$e_2 = \frac{16-14}{10} = \frac{2}{10} = 0,2$$

Ответ: $e = 0,2$

Задача №4

Дано:

$$a = 0,5 \text{ а.е.}$$

$$T = 0,25 \text{ лет}$$

$$S_1 = 1 \text{ м}^2$$

$$S_2 = 2 \text{ м}^2$$

$$\eta = 0,3$$

$$\mu = 10^{-14} \frac{M_{\text{ЗВ}}}{\text{год}}$$

$$v = 4 \cdot 10^2 \frac{\text{км}}{\text{с}}$$

$$L_{\odot} = 4 \cdot 10^{26} \text{ Вт}$$

$$T_{\oplus} = 1 \text{ лет}$$

$$a_{\oplus} = 1 \text{ а.е.}$$

$$\frac{E_{\text{изл}}}{E_{\text{част}}} = ?$$

Решение:

Затем III закон Кеплера для звезды и её планеты:

$$\frac{T^2}{a^3} = \frac{4\pi^2}{GM_{\text{ЗВ}}}$$

$$M_{\text{ЗВ}} = \frac{4\pi^2 \cdot a^3}{G \cdot T^2}$$

Затем III закон Кеплера для Солнца и Земли:

$$\frac{T_{\oplus}^2}{a_{\oplus}^3} = \frac{4\pi^2}{GM_{\odot}}$$

$$M_{\odot} = \frac{4\pi^2 a_{\oplus}^3}{G T_{\oplus}^2}$$

Найдем отношение масс светила:

$$\frac{M_{\text{ЗВ}}}{M_{\odot}} = \frac{4\pi^2 \cdot a^3}{G \cdot T^2} \cdot \frac{G T_{\oplus}^2}{4\pi^2 a_{\oplus}^3} = \left(\frac{a}{a_{\oplus}}\right)^3 \cdot \left(\frac{T_{\oplus}}{T}\right)^2 = \left(\frac{0,5 \text{ а.е.}}{1 \text{ а.е.}}\right)^3 \cdot \left(\frac{1 \text{ лет}}{0,25 \text{ лет}}\right)^2$$

$$= \left(\frac{1}{2}\right)^3 \cdot 4^2 = \frac{16}{8} = 2$$

Для звезд главной последовательности справедливо отношение:

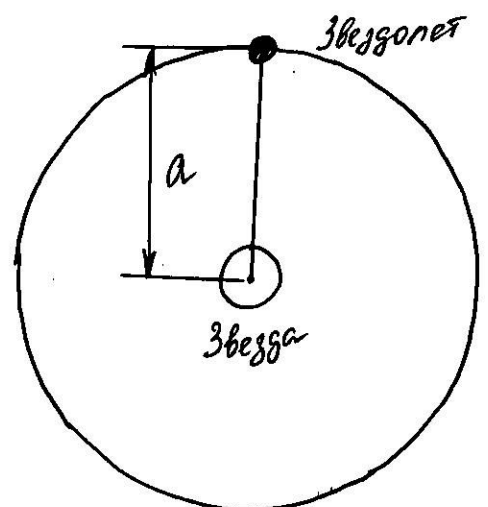
$$\frac{L_{\text{ЗВ}}}{L_{\odot}} = \left(\frac{M_{\text{ЗВ}}}{M_{\odot}}\right)^4 = 2^4 = 16$$

$$L_{\text{ЗВ}} = 16 L_{\odot}$$

Распишем энергии:

$$E_{\text{част}} = E_{\text{к}} \cdot \frac{S_1}{S_0} = \frac{\mu \cdot M_{\text{ЗВ}} \cdot v^2}{2} \cdot \frac{S_1}{4\pi a^2}$$

$$E_{\text{изл}} = \frac{L_{\text{ЗВ}} \cdot S_2}{4\pi a^2} \cdot \eta$$



Задача №4 (продолжение)

Запишем отношение энергии:

$$\frac{E_{\text{вза}}}{E_{\text{част}}} = \frac{L_{\text{гв}} \cdot S_2 \cdot \eta}{4\pi a^2} \cdot \frac{2 \cdot 4\pi a^2}{\mu \cdot M_{\text{гв}} \cdot v^2 \cdot S_1} = \frac{L_{\text{гв}} \cdot S_2 \cdot \eta \cdot 2}{\mu \cdot M_{\text{гв}} \cdot v^2 \cdot S_1} = \frac{16L_0 \cdot S_2 \cdot \eta \cdot 2}{2M_0 \mu v^2 \cdot S_1}$$

$$= \frac{16L_0 S_2 \cdot \eta}{M_0 \mu v^2 \cdot S_1}$$

$$\frac{E_{\text{вза}}}{E_{\text{част}}} = \frac{16 \cdot 4 \cdot 10^{26} \text{ Вт} \cdot 2 \text{ м}^2 \cdot 0,3 \cdot 365 \cdot 24 \cdot 3600 \text{ с}}{2 \cdot 10^{30} \text{ кг} \cdot 10^{-14} \frac{\text{м}}{\text{с}} \cdot (400000 \frac{\text{м}}{\text{с}})^2 \cdot 1 \text{ м}^2} =$$

$$= \frac{16 \cdot 4 \cdot 10^{26} \text{ Вт} \cdot 2 \cdot 0,3 \cdot 365 \cdot 24 \cdot 3600 \text{ с}}{2 \cdot 10^{30} \text{ кг} \cdot 10^{-14} \frac{\text{м}}{\text{с}} \cdot 16 \cdot 10^{10} \frac{\text{м}^2}{\text{с}^2}} = \frac{4 \cdot 10^{26} \cdot 0,3 \cdot 365 \cdot 24 \cdot 36 \cdot 10^2}{10^{30} \cdot 10^{-14} \cdot 10^{10}}$$

$$= \frac{4 \cdot 0,3 \cdot 365 \cdot 24 \cdot 36 \cdot 10^{28}}{10^{26}} = 4 \cdot 0,3 \cdot 365 \cdot 24 \cdot 36 \cdot 10^2 = 4 \cdot 30 \cdot 365 \cdot 24 \cdot 36 =$$

$$= 1460 \cdot 30 \cdot 24 \cdot 36 = 146 \cdot 3 \cdot 24 \cdot 36 \cdot 10^2 = 37843200 \approx 4 \cdot 10^7$$

Ответ: $\frac{E_{\text{вза}}}{E_{\text{част}}} = 4 \cdot 10^7$

Задача №5

Дано:

$$A_2 = 160^\circ$$

$$|\beta_1| = 10^\circ$$

Решение:

Найдем условной размер (ρ) четырех ступенчатых палочек одной вытянутой руки (используя мою руку):Длина руки (l) = 50 смШирина четырех палочек (b) = 6,5 см

Рука (вид сверху под наклоном):

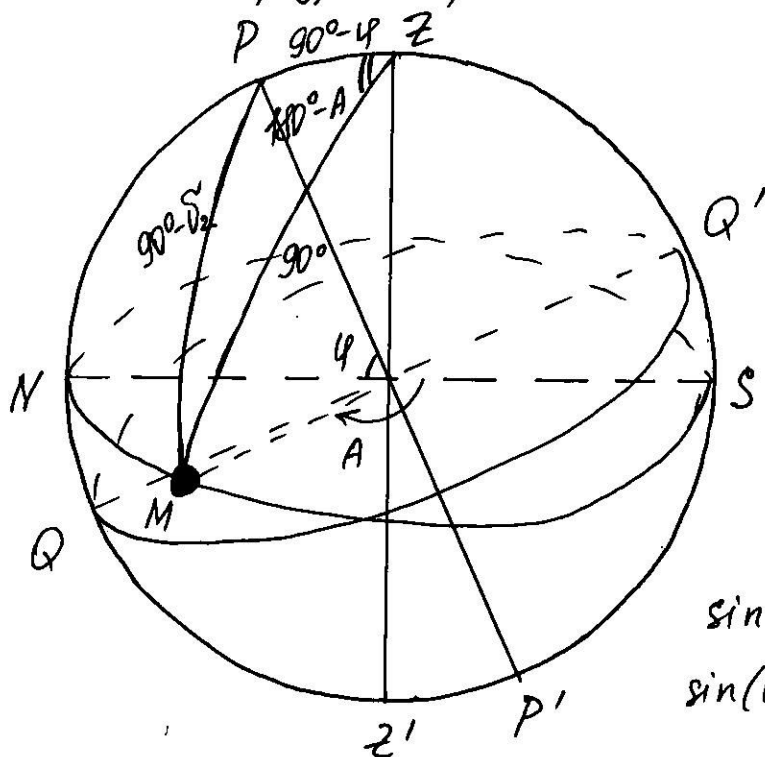


$$\frac{\rho}{2} = \arcsin\left(\frac{b}{2l}\right) \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \rho = 2 \arcsin\left(\frac{b}{2l}\right) \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \rho = 2 \arcsin\left(\frac{6,5}{100}\right) = 2 \arcsin(0,065) \Rightarrow$$

$$\sin\left(\frac{\rho}{2}\right) = \frac{\rho}{2} = \frac{b}{2l} \Rightarrow \rho = \frac{b}{l} = \frac{6,5}{50} \cdot 57,3^\circ \approx 7^\circ$$

 $\Rightarrow \rho$ -малый уголНайдем склонение второй звезды (δ_2), знав, что широта Санкт-Петербурга $\varphi = 60^\circ$.Запишем теорему косинусов для параллельного треугольника PZM :

$$\cos(90^\circ - \delta_2) = \cos(90^\circ) \cos(90^\circ - \varphi) +$$

$$+ \sin(90^\circ) \sin(90^\circ - \varphi) \cos(180^\circ - A)$$

$$\cos(90^\circ) = 0$$

$$\sin(90^\circ) = 1$$

$$\sin(\delta_2) = \sin(90^\circ - \varphi) \cos(180^\circ - A)$$

$$\sin(\delta_2) = \cos(\varphi) \cos(180^\circ - A)$$

$$\sin(\delta_2) = \cos(60^\circ) \cos(180^\circ - 160^\circ) =$$

$$= \frac{1}{2} \cdot \cos(20^\circ)$$

$$\cos(20^\circ) \approx 1$$

$$\sin(\delta_2) = \frac{1}{2} \cdot 1 = \frac{1}{2} \Rightarrow \delta_2 = 30^\circ$$

Задача №5 (продолжение)

Так как в условии задачи нам дан модуль деклинтической широты первой звезды, то найдем её максимальное и минимальное склонения:

$$\delta_{\max} = \varepsilon + |\beta| = 23,5^\circ + 10^\circ = 33,5^\circ$$

$$\delta_{\min} = -\varepsilon - |\beta| = -23,5^\circ - 10^\circ = -33,5^\circ$$

Так как у нас есть ограничение в виде углового размера между первой и второй звездой, найдем максимальное и минимальное значение склонения относительно второй звезды:

$$\delta_{\max}' = \delta_2 + \rho = 30^\circ + 7^\circ = 37^\circ$$

$$\delta_{\min}' = \delta_2 - \rho = 30^\circ - 7^\circ = 23^\circ$$

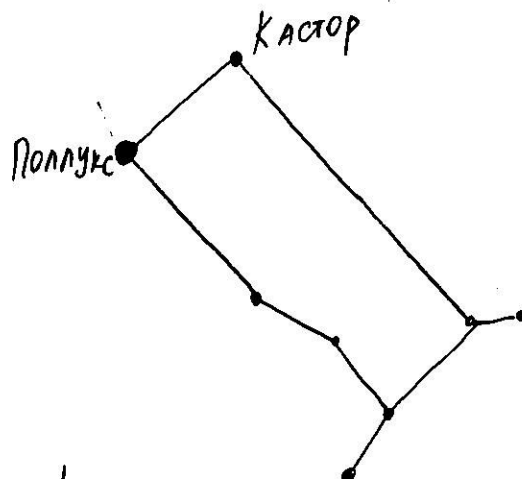
Анализируя данные значения, приходим к выводу, что склонение первой звезды лежит на интервале $\delta_1 \in [23^\circ; 33,5^\circ]$.

Проанализируем звездное небо. Какие есть две яркие звезды на склонении $\approx 30^\circ$, угловое расстояние между которыми менее 7° ? Очевидно, это Кастор и Поллукс. Обе эти звезды принадлежат созвездию Близнецов (лат. Gemini). Всем известен факт, что

Поллукс (β Gem) ярче, чем Кастор (α Gem). Созвездие Близнецов находится в точке летнего солнцестояния ($\alpha = 6^h$) \Rightarrow

\Rightarrow так как деклинтическая широта первой звезды $\beta = 10^\circ \Rightarrow \delta_1 \approx 33,5^\circ$. Следовательно, первая звезда - Кастор, вторая - Поллукс.

Значит, вторая звезда ярче.



Ответ: вторая звезда (Поллукс) ярче.

Задача №3

Мы знаем, что и Земля, и Луна движутся по орбите против часовой стрелки.

Посчитаем скорости Земли (v_{\oplus}) и Луны ($v_{\text{л}}$):

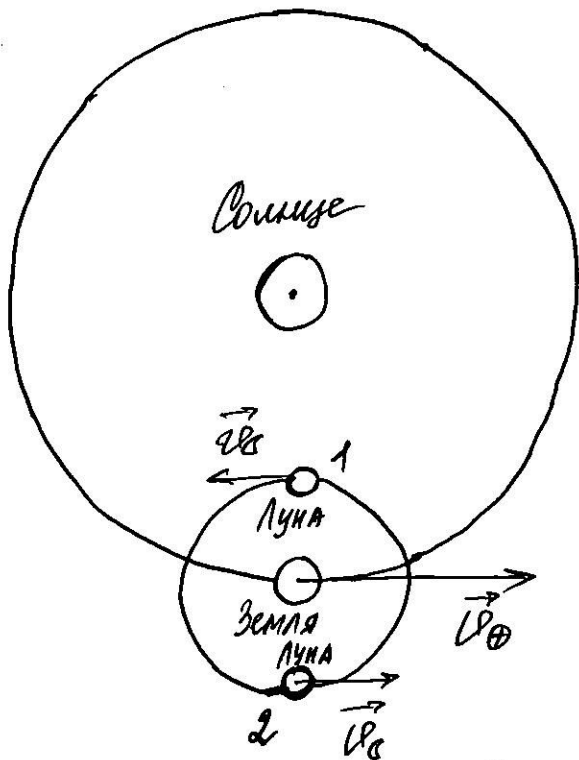
$$v_{\oplus} = \frac{2\pi a_{\oplus}}{T_{\oplus}}$$

$$v_{\oplus} = \frac{2 \cdot 3,14 \cdot 15 \cdot 10^{10} \text{ м}}{365,24 \cdot 24 \cdot 3600 \text{ с}} = \frac{6 \cdot 15 \cdot 10^{10} \text{ м}}{365,24 \cdot 24 \cdot 3600 \text{ с}} = \frac{15 \cdot 10^8 \text{ м}}{365,24 \cdot 4 \cdot 36 \text{ с}} =$$

$$= \frac{15 \cdot 10^8 \text{ м}}{1461 \cdot 36 \text{ с}} \approx \frac{15 \cdot 10^8 \text{ м}}{1500 \cdot 36 \text{ с}} = \frac{10^6 \text{ м}}{36 \text{ с}} \approx 30000 \frac{\text{м}}{\text{с}} = 30 \frac{\text{км}}{\text{с}}$$

$$v_{\text{л}} = \frac{2\pi a_{\text{л}}}{T_{\text{л}}}$$

$$v_{\text{л}} = \frac{2 \cdot 3,14 \cdot 384400 \text{ км}}{27,32 \cdot 24 \cdot 3600 \text{ с}} = \frac{6 \cdot 384400 \text{ км}}{27 \cdot 24 \cdot 3600 \text{ с}} = \frac{3844 \text{ км}}{27 \cdot 24 \cdot 6 \text{ с}} \approx 1 \frac{\text{км}}{\text{с}}$$



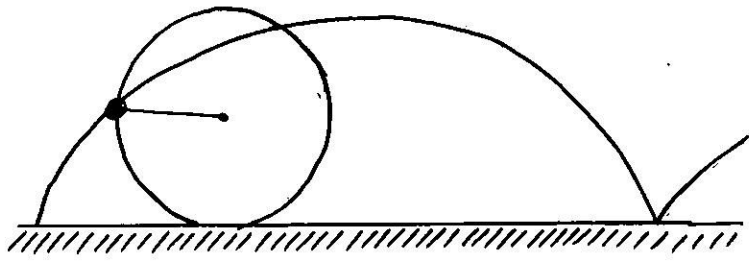
Проекция траектории движения Луны могла бы иметь самопересечение, если бы в новолунии (положении 1) скорость Луны была сравнима с скоростью Земли или больше её (в положении 1 вектор скорости Луны противоположен направлению вектора скорости Земли, а в положении 2 — сонаправлен). Но так как скорость Луны сильно меньше скорости Земли ($v_{\oplus} \gg v_{\text{л}}$), самопересечения орбиты не будет.

Теперь докажем, что проекция траектории движения Луны относительно Солнца на плоскость эклиптики везде выпукла наружу.

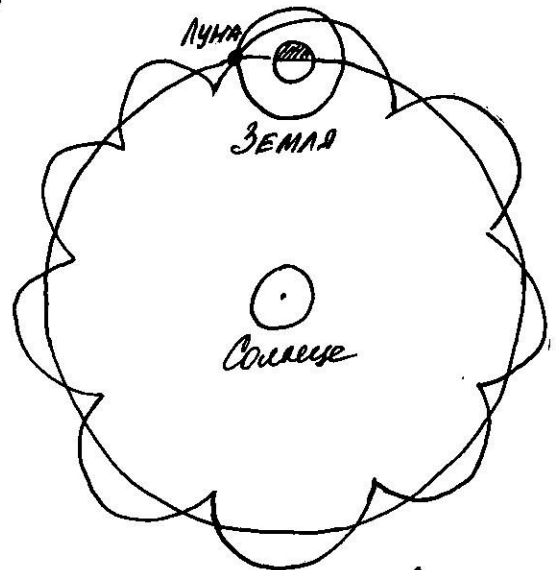
Задача №3 (продолжение).

10 кл

Так как по вычислениям скорость Луны сильно меньше скорости Земли, то ею можно пренебречь. То есть Луна станет фиксированной точкой орбиты вокруг Земли. Из этого следует, что, учитывая движение Земли вокруг Солнца, траектория движения Луны — циклоида.



ЦИКЛОИДА НА ПЛОСКОСТИ

ТРАЕКТОРИЯ ОРБИТЫ ЛУНЫ
ОТНОСИТЕЛЬНО СОЛНЦА

Ввиду формы траектории, делаем вывод, что траектория орбиты Луны относительно Солнца всегда выпуклая наружу.

Показано.

Задача №2

Запишем уравнение Менделеева-Клапейрона:

$$pV = \mu RT$$

$$p \frac{m}{\rho} = \frac{m}{\mu} RT$$

$$p = \frac{\rho}{\mu} RT$$

Запишем отношение для давлений и частот:

$$\frac{p_1}{p_2} = \frac{\nu_1}{\nu_2}$$

$$p_1 = \frac{\rho}{\mu} RT$$

$$\nu_2 = \nu_1 + \Delta \nu$$

$$p_2 = \frac{\rho}{\mu} RT + \Delta p$$

$$\frac{\frac{\rho}{\mu} RT}{\frac{\rho}{\mu} RT + \Delta p} = \frac{\nu_1}{\nu_1 + \Delta \nu} \Rightarrow \frac{\frac{\rho}{\mu} RT + \Delta p}{\frac{\rho}{\mu} RT} = \frac{\nu_1 + \Delta \nu}{\nu_1} \Rightarrow 1 + \frac{\Delta p}{\frac{\rho}{\mu} RT} = 1 + \frac{\Delta \nu}{\nu_1} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \frac{\Delta p}{\frac{\rho}{\mu} RT} = \frac{\Delta \nu}{\nu_1} \Rightarrow \Delta p = \frac{\rho RT \Delta \nu}{\mu \nu_1}$$

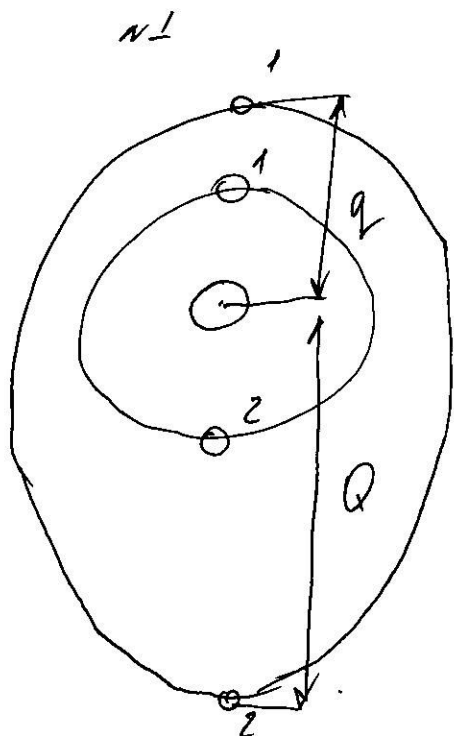
$$\Delta \nu = 1 \text{ кГц} \quad (\text{т.к. по условию задачи частота равна } 2-3 \text{ кГц} \Rightarrow \Delta \nu = \nu_2 - \nu_1 =$$

$$= 3 \text{ кГц} - 2 \text{ кГц} = 1 \text{ кГц})$$

$$\nu_1 = 2 \text{ кГц}$$

Плотность окружающей среды — плотность воздуха, которая является очень большой. Пусть $\rho = 10^6 \frac{\text{кг}}{\text{м}^3}$. Пусть $\mu = 10^{-3} \frac{\text{кг}}{\text{моль}}$ (Молярная масса водорода).

$$\text{По условию задачи} \quad \frac{\Delta p}{\Delta t} = v_{\text{ср}} \Rightarrow \Delta t = \frac{\Delta p}{v_{\text{ср}}} = \frac{\rho RT \Delta \nu}{\mu \nu_1 \cdot v_{\text{ср}}}$$



$$E_1 = \frac{\mu_0 \cdot \pi R a^2}{4\pi q^2 \cdot 4\pi (q-a)^2}$$

$$E_2 = \frac{\mu_0 \cdot \pi R a^2}{4\pi Q^2 \cdot 4\pi (Q-a)^2}$$

$$\frac{E_1}{E_2} = 10^{0,4 \Delta m} = \frac{\mu_0 \cdot \pi R a^2 \cdot 4\pi Q^2 \cdot 4\pi (Q-a)^2}{4\pi q^2 \cdot 4\pi (q-a)^2 \cdot \mu_0 \cdot \pi R a^2}$$

$$= \frac{Q^2 (Q-a)^2}{(q-a)^2 q^2} = 10^{0,4 \Delta m}$$

$$\begin{array}{r} 25 \\ \times 0,2 \\ \hline 0,50 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 25 \\ \times 25 \\ \hline 125 \\ 50 \\ \hline 625 \end{array}$$

$$10^{0,4} = 2,512$$

$$\begin{array}{r} 12 \\ \times 625 \\ \hline 3125 \\ 1250 \\ \hline 15625 \end{array}$$

$$\frac{Q(Q-a)}{q(q-a)} = 10^{0,2 \Delta m} = 10^{0,2 \cdot 2,5} = 10^{0,5}$$

$$\frac{Q(Q-a)}{q(q-a)} \approx 3$$

$$\begin{array}{r} 8 \\ \times 39 \\ \hline 351 \\ 117 \\ \hline 1521 \end{array}$$

$$Q = a(1+e)$$

$$q = a(1-e)$$

$$a(1+e)(a(1+e)-a) = 3a(1-e)(a(1-e)-a)$$

$$(1+e)(a+ae-a) = 3(1-e)(a-ae-a)$$

$$(1+e)(2,5+2,5e-1) = 3(1-e)(2,5-2,5e-1)$$

$$T^2 = a^3$$

$$a = \sqrt[3]{T^2} = \sqrt[3]{3,9^2} = \sqrt[3]{15,5} \approx 2,5ae$$

$$\begin{array}{r} 14 \\ \times 14 \\ \hline 56 \\ 14 \\ \hline 196 \end{array}$$

$$(1+e)(1,5+2,5e) = 3(1-e)(1,5-2,5e)$$

$$1,5+2,5e+1,5e+2,5e^2 = 3(1,5-2,5e-1,5e+2,5e^2)$$

$$1,5+4e+2,5e^2 = 3(1,5-4e+2,5e^2)$$

$$1,5+4e+2,5e^2 = 4,5-12e+7,5e^2$$

$$5e^2 - 16e + 3 = 0$$

$$D = 16^2 - 4 \cdot 3 \cdot 5 = 256 - 60 = 196$$

$$e = \frac{16 \pm 14}{10} = 2,6; e = \frac{16-14}{10} = \frac{2}{10} = 0,2$$

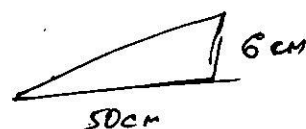
№5

Длина руки ≈ 50 см

Ширина ладони = 7 см

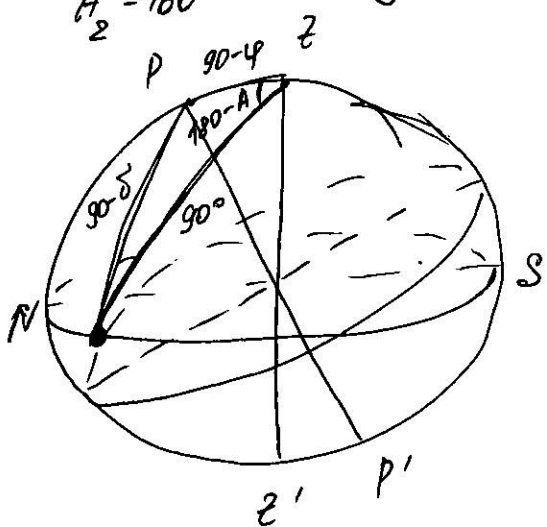
$D = \frac{N}{\rho} \Rightarrow \rho = \frac{N}{D} = \frac{7 \text{ см}}{50 \text{ см}} \cdot 57,3^\circ \approx 6-7^\circ$

6 см



$A_2 = 160^\circ$ $\beta_1 = 10^\circ$

Углер = 60°



$\cos(90^\circ - \delta) = \cos(90^\circ - \varphi) \cos 90^\circ + \sin(90^\circ - \varphi) \sin(90^\circ) \cos(180 - A)$

$\sin \delta = \cos \varphi \cos(180 - A)$

$\sin \delta = \cos 60^\circ \cos 20^\circ \Rightarrow \sin \delta = \cos 60^\circ = \frac{1}{2}$

$\cos 20^\circ \approx 1$

$\frac{\delta}{2} = 30^\circ$

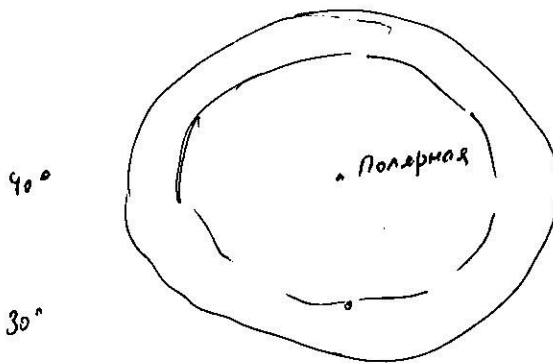
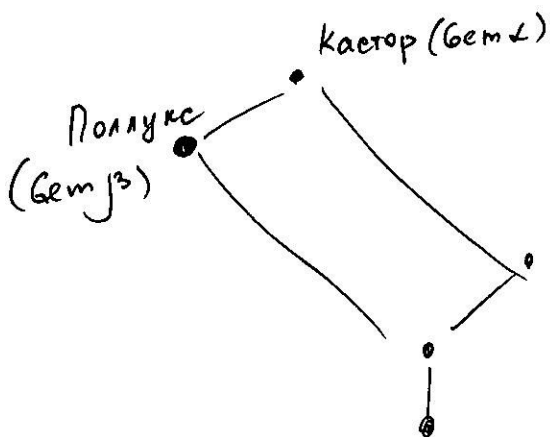
$\delta_1 = \epsilon + \beta = 23,5^\circ + 10^\circ = 33,5^\circ$

max = 37°
min = 23°

$\delta_1 - \delta_2 < \rho$ норма!

30° - близнецов, мия, ...

Кастор и Поллукс



Поллукс ярче => Поллукс ближе => => Вторые близнецы!

$\delta_2 \in [23^\circ; 33,5^\circ]$

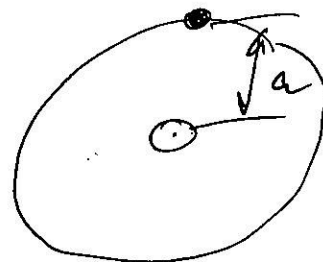
н4

$a = 0,5 \text{ ае}$
 $T = 0,25 \text{ yr}$
 $S_1 = 1 \text{ м}^2$
 $S_2 = 2 \text{ м}^2$
 $\eta = 0,3$
 $\Delta m = 10^{-14} \frac{\text{Мг}}{\text{с}}$
 $v = 4 \cdot 10^2 \frac{\text{м}}{\text{с}}$
 $\frac{E_1}{E_2} = ?$

Решение:

$$\frac{T^2}{a^3} = \frac{4\pi^2}{GM_{\oplus}}$$

$$M_{\oplus} = \frac{4\pi^2 a^3}{G \cdot T^2}$$



Для Земли: $M_{\oplus} = \frac{4\pi^2 a_{\oplus}^3}{G \cdot T_{\oplus}^2}$

$$\frac{M_{\oplus}}{M_{\odot}} = \frac{4\pi^2 a^3 \cdot G T_{\oplus}^2}{G \cdot T^2 \cdot 4\pi^2 a_{\oplus}^3} = \frac{a^3}{a_{\oplus}^3} \cdot \frac{T_{\oplus}^2}{T^2} =$$

$$= \left(\frac{a}{a_{\oplus}}\right)^3 \cdot \left(\frac{T_{\oplus}}{T}\right)^2 = \left(\frac{0,5 \text{ ае}}{1 \text{ ае}}\right)^3 \cdot \left(\frac{0,25 \text{ yr}}{1 \text{ yr}}\right)^{-2} =$$

$$= \left(\frac{1}{2}\right)^3 \cdot 4^2 = \frac{16}{8} = 2$$

Для зв. масс. носителя:

$$\frac{L_{\text{зв}}}{L_{\odot}} = \left(\frac{M_{\text{зв}}}{M_{\odot}}\right)^4 = 2^4 = 16$$

$L_{\text{зв}} = 16 L_{\odot}$

E_1 (энергия с инерт. излучения):

$$E_1 = \frac{\Delta m v^2}{2} \cdot \frac{S_1}{4\pi a^2} = \frac{\Delta m \cdot M_{\oplus} v^2}{2} \cdot \frac{S_1}{4\pi a^2}$$

E_2 (энергия рассеяния):

$$E_2 = \frac{L_{\text{зв}} \cdot S_2}{4\pi a^2} \eta =$$

$$\frac{E_1}{E_2} = \frac{\Delta m \cdot M_{\oplus} \cdot S_1 \cdot 4\pi a^2 \cdot v^2}{2 \cdot 4\pi a^2 \cdot L_{\text{зв}} \cdot S_2 \cdot \eta} = \frac{\Delta m \cdot 2 M_{\oplus} \cdot S_1 \cdot v^2}{L_{\text{зв}} \cdot 10 L_{\odot} \cdot S_2 \cdot \eta}$$

$$= \frac{10^{-14} \cdot 2 \cdot 10^{30} \cdot 1 \text{ м}^2 \cdot 400^2}{16 \cdot 4 \cdot 10^{26} \cdot 2 \cdot 0,3} = \frac{10^{-14} \cdot 10^{30} \cdot 160000}{16 \cdot 4 \cdot 10^{26} \cdot 0,3} = \frac{10^{16} \cdot 10^4}{4 \cdot 10^{26} \cdot 0,3} =$$

$$\frac{10^{20}}{4 \cdot 10^{26} \cdot 0,3} \text{ (е)}$$

$\frac{E_2}{E_1} = 1,7 \cdot 10^6$

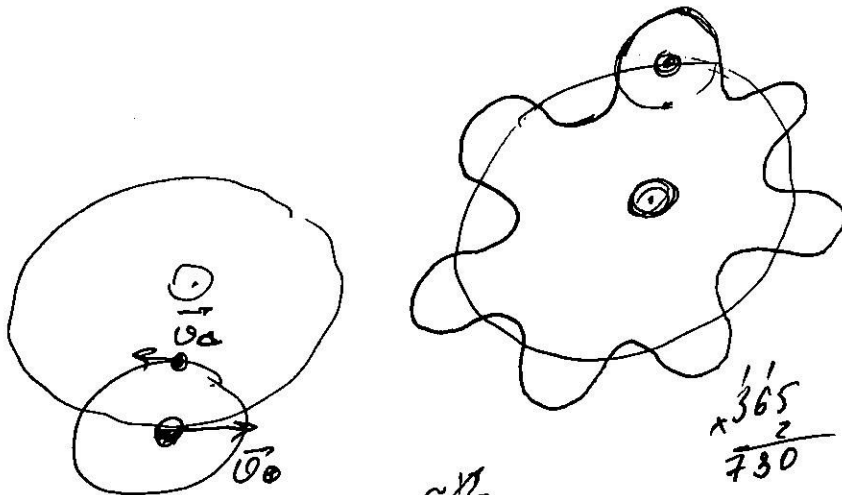
$$\begin{array}{r} 22 \\ \times 365 \\ \hline 1460 \end{array} \quad \begin{array}{r} 22 \\ \times 365 \\ \hline 1460 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 24 \\ \times 36 \\ \hline \end{array}$$

$30 - 14 = 20 - 4 = 16$

$$\begin{array}{r} 24 \\ \times 36 \\ \hline \end{array}$$

№3



$$\begin{array}{r} 14 \\ \times 36 \\ \hline 108 \\ 252 \\ \hline 2628 \end{array}$$

$$365,24 \cdot 4 = 1461$$

$$730 \cdot 2 = 1460$$

$$V_{\oplus} = \frac{2\pi a_{\oplus}}{T_{\oplus}} = \frac{(11,3,14) \cdot 1500000000}{365 \cdot 24 \cdot 3600} = \frac{1500000}{36 \cdot 730} = \frac{150000}{36 \cdot 73} =$$

$$V_{\ominus} = \frac{2\pi a_{\ominus}}{T_{\ominus}} = \frac{2 \cdot 3,14 \cdot 384400}{27,32 \cdot 24 \cdot 3600} =$$

$$= \frac{3844}{27,32 \cdot 2 \cdot 36} = \frac{3844}{28 \cdot 2 \cdot 36} \approx 1 \frac{\text{км}}{\text{с}}$$

$V_{\oplus} \gg V_{\ominus} \Rightarrow$ самопересекающийся по орбите

№4

$$D = 2-3 \text{ км}$$

D - ?

$$P_1 V_1 = P_2 V_2$$

$$P_1 V_1 = P_2 V_2$$

$$\frac{P_1}{P_2} = \frac{V_2}{V_1}$$

$$V = \frac{P_1}{P_2 \cdot \tau}$$

$$\frac{(R_2)^3}{(R_1)^3} \tau = D$$

$$\frac{R_2}{R_1} = \sqrt[3]{\frac{D}{\tau}} = \sqrt[3]{\frac{3000}{2,25}} = 10^3 \sqrt[3]{3} =$$

$$\approx 1,5 \cdot 10^3 = 1500$$

$$\frac{P}{P_0} = V \Rightarrow \frac{P}{P_0} = 2-3$$

$$D = \frac{c}{\nu} = \frac{300000 \frac{\text{км}}{\text{с}}}{30000 \text{ с}^{-1}} =$$

$$\begin{array}{r} 2,5 \\ \times 1,5 \\ \hline 75 \\ \times 1,5 \\ \hline 1125 \end{array} \approx 100 \text{ км} ?$$

$$\tau = 1 \text{ с} \quad \begin{array}{r} 15 \\ \times 1,2 \\ \hline 18 \\ \times 1,2 \\ \hline 216 \end{array} \quad \begin{array}{r} 1,44 \\ \times 1,2 \\ \hline 1,728 \end{array}$$

$$PV = nRT$$

$$\frac{P}{P_0} = \frac{m}{m_0} RT$$

$$P = \frac{P}{m} RT \Rightarrow \text{if } \rho \uparrow \text{ then } P \uparrow$$

~ 4

$$\frac{P}{P_0} = 2-3$$

$$\frac{v}{v_0} = 2-3$$

$$v = 2v_0$$

$$R = \frac{2v_0}{v} = \frac{2v_0}{2v_0} = 1 = 30000$$

$$86 \cdot 24 = 864$$

~~$15 + 275e + 11,0e + 2,5e^2$~~

~~$1,5 + 4e + 2,5e^2 = 10(1,5 - 4e + 2,5e^2)$~~

~~$1,5 + 4e + 2,5e^2 = 15 - 40e + 25e^2$~~

~~$18 + 40e + 25e^2 = 150 - 400e + 250e^2$~~

~~$225e^2 - 440e + 135 = 0$~~

~~$45e^2 - 88e + 27 = 0$~~

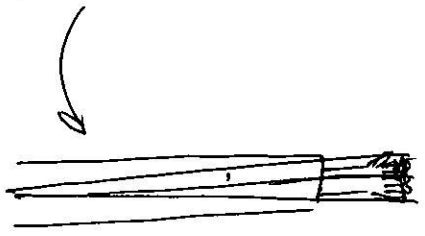
$$\begin{array}{r} 2 \\ 32 \\ 864 \\ \times 148 \\ \hline 5184 \\ 3456 \\ 864 \\ \hline 126144 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 126144 \\ \times 3 \\ \hline 378432 \end{array}$$

~ 4 ~

37843200

РКА (виг сверху):



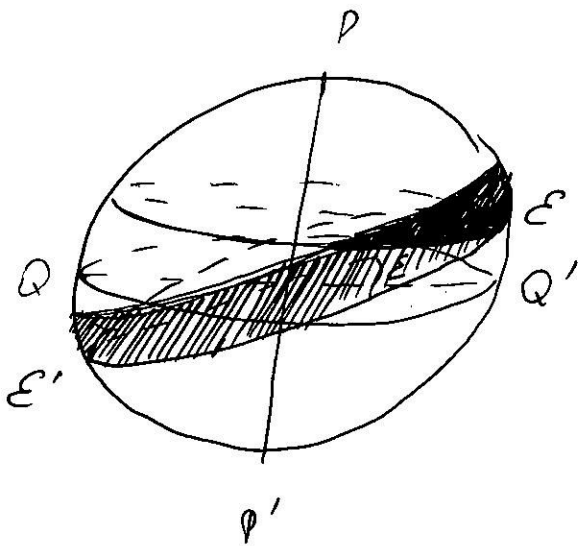
$$\frac{\rho}{2} = \arcsin\left(\frac{3}{50}\right)$$

$$\rho = 2 \arcsin\left(\frac{3}{50}\right) = 2 \arcsin(0,06) =$$

мама у зон

Черновик
Лист 6

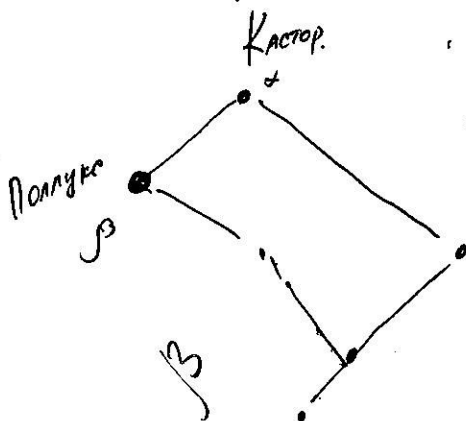
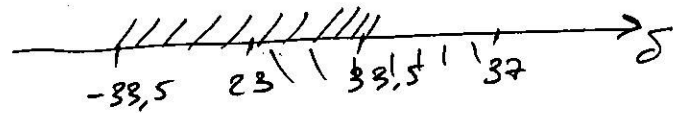
БЕЛ-5
10кА



$$\delta_{max} = \epsilon + \beta = 23,5^\circ + 10^\circ = 33,5^\circ$$

$$\delta_{min} = 23^\circ$$

$$\delta_2 \in [23^\circ; 33,5^\circ]$$



Gemini близнецов

Gemini

33,5

$$\frac{P_1}{\rho_1} = \frac{P_2}{\rho_2}$$

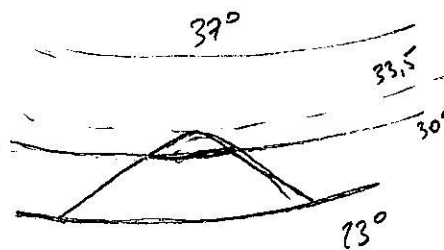
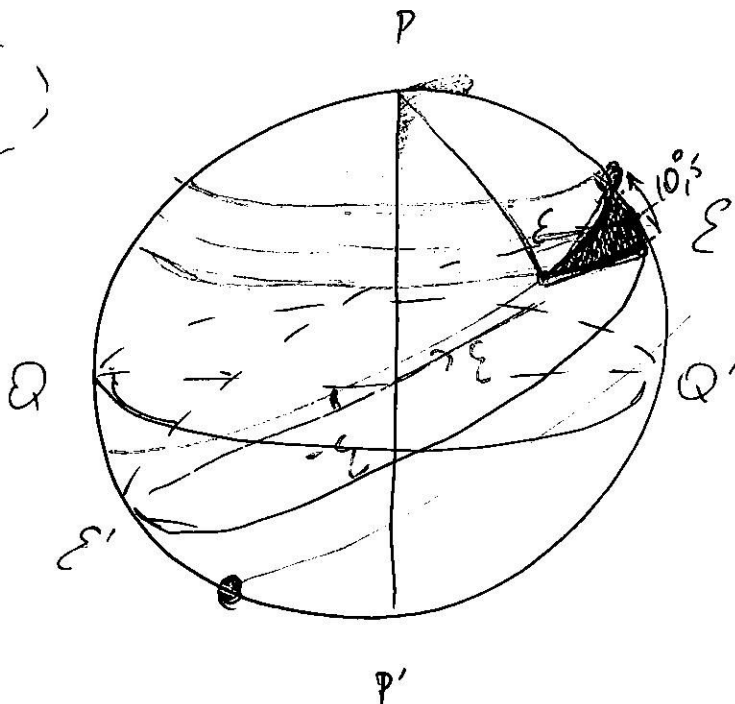
30

$$\frac{P_1}{P_2} = \frac{\rho_1}{\rho_2}$$

β

β

ν = 2-3 к Ту



Черновик

Бен-5

лист 7

10 кА

$$pV = \nu RT$$

$$p \frac{M}{\rho} = \frac{M}{\mu} RT$$

$$\Rightarrow \Delta p = \frac{p \Delta \nu}{\nu_1}$$

$$\Delta p = \frac{p}{\mu} RT$$

$$\frac{p_1}{p_1 + \Delta p} = \frac{\nu_1}{\nu_1 + \Delta \nu} \Rightarrow \frac{p_1 + \Delta p}{p_1} = \frac{\nu_1 + \Delta \nu}{\nu_1} \Rightarrow \frac{\Delta p}{p_1} = \frac{\Delta \nu}{\nu_1} \Rightarrow$$

$$\Delta p = \frac{p RT \Delta \nu}{\mu \nu_1}$$

$$T = \frac{0,0029}{\lambda} = \frac{0,003}{\lambda}$$

$$\frac{\Delta p}{\Delta t} = v_{cp} (\approx 2,5 \text{ км/с})$$

$$\Delta t = \frac{\Delta p}{v_{cp}}$$

$$S = vt = \Delta \nu \lambda \Delta t = \Delta \nu \lambda \frac{\Delta p}{v_{cp}} = \frac{p R 0,003 \Delta \nu \cdot \Delta \nu \lambda}{\mu \nu_1 v_{cp}} =$$

$$= \frac{p R 0,003 \Delta \nu^2}{\mu \nu_1 v_{cp}} = \frac{10^8 \cdot 8,31 \cdot 0,003 \cdot 1000^2}{10^{-3} \cdot 2000 \cdot 2500} = \frac{10^9 \cdot 8,31 \cdot 0,003 \cdot 10^6}{5 \cdot 10^6} =$$

$$= 10^9 \cdot 2 \cdot 0,003 = 0,005 \cdot 10^9 = 50000 \text{ км}$$

2
10 5