

$$\frac{E_n}{E_a} = 10^{0,4 \cdot 2,5^{-2}} = 10^2 = 100$$

$$V_a = 3,9 \text{ м/с}$$

и намo ~~Судем равно обратную отню~~

$$E_n = \frac{L_0}{4\pi [\alpha_a(1-e)]^2} \cdot \frac{\pi D_a^2}{4} \cdot \frac{(1-k)}{4\pi [\alpha_a(1-e) - \alpha_0]^2}$$

$$E_a = \frac{L_0}{4\pi [\alpha_a(1+e)]^2} \cdot \frac{\pi D_a^2}{4} \cdot \frac{(1-k)}{4\pi [\alpha_a(1+e) - \alpha_0]^2}$$

$$\frac{E_n}{E_a} = \frac{16\pi^2 [\alpha_a(1+e)]^2 \cdot [\alpha_a(1+e) - \alpha_0]^2}{16\pi^2 [\alpha_a(1-e)]^2 \cdot [\alpha_a(1-e) - \alpha_0]^2} = 100$$

$$\alpha_a^2(1+e)^2 - \alpha_0 \alpha_a(1+e) = 10\alpha_a^2(1-e)^2 - 10\alpha_0 \alpha_a(1-e)$$

$$\alpha_a = \sqrt[3]{V_a^2} = \sqrt[3]{15,21} \approx 2,5 \text{ м/с}$$

$$\alpha_a^2 + \alpha_a^2 e^2 - \alpha_0 \alpha_a - \alpha_0 \alpha_a e = 10\alpha_a^2 - 10\alpha_a^2 e^2 - 10\alpha_0 \alpha_a + 10\alpha_0 \alpha_a e$$

н.к. $\alpha_0 = 1 \text{ м/с}$, н.к. \Rightarrow

$$\Rightarrow \underline{\alpha_a^2} + \underline{\alpha_a^2 e^2} - \underline{\alpha_a} - \underline{\alpha_a e} - \underline{10\alpha_a^2} + \underline{10\alpha_a^2 e^2} + \underline{10\alpha_a} - \underline{10\alpha_a e} = 0$$

$$\cancel{10\alpha_a^2} \parallel \alpha_a^2 e^2 - 9\alpha_a^2 + 9\alpha_a - 11\alpha_a e = 0; \text{ н.к. } \alpha_a \neq 0, \text{ н.к. } | : \alpha_a$$

$$\parallel \alpha_a e^2 - 9\alpha_a + 9 - 11e = 0$$

$$\parallel e(\alpha_a e - 1) - 9(\alpha_a - 1) = 0$$

$$\parallel e(\alpha_a e - 1) = 9(\alpha_a - 1)$$

$$\parallel e(\alpha_a e - 1) = \frac{9}{11}(\alpha_a - 1)$$

$$\parallel \alpha_a e^2 - e = \frac{9}{11}(\alpha_a - 1)$$

$$\cdot 2,5e^2 - e = \frac{9}{11} \cdot 1,5 = 0$$

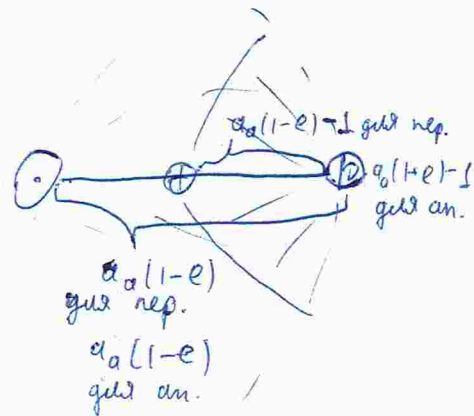
$$2,5e^2 - e - \frac{13,5}{11} = 0 \quad 2,5e^2 - e - 1\frac{2,5}{11} = 0$$

$$D = 1 + 10 \cdot \frac{13,5}{11} = 1 + \frac{135}{11} = 13\frac{3}{11}$$

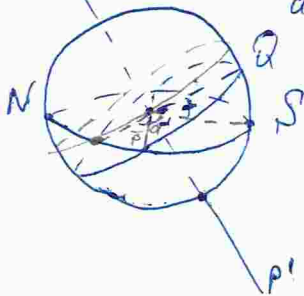
$$e_1 = \frac{1 - \sqrt{\frac{13,5}{11}}}{5} \quad e_1 < 0 \Rightarrow e_1 \text{ не подходит по физ. смыслу}$$

$$e_2 = \frac{1 + \sqrt{\frac{13,5}{11}}}{5} = \frac{1 + 3,6}{5} = \frac{4,6}{5} = 0,92$$

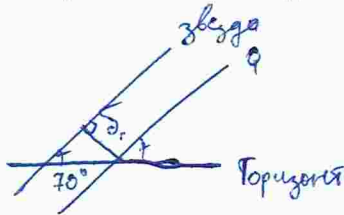
$$\underline{e = 0,92}$$



Для начала определим ^{наверное} ~~примерно~~ δ_1 первой звезды, зная азимут и широту Питера



$a = 160^\circ \Rightarrow \beta = 160^\circ - 90^\circ = 70^\circ$



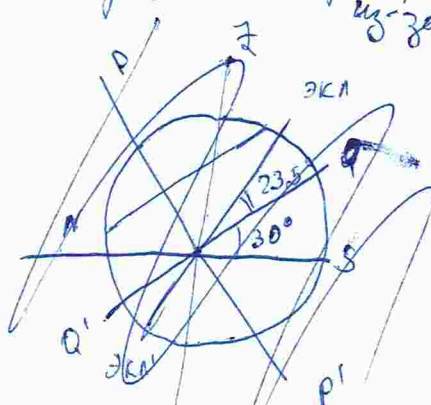
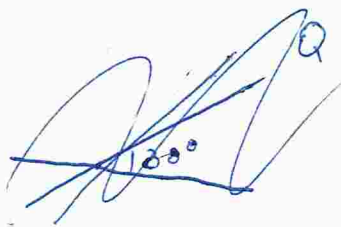
звезды Брауна

вокруг полюса параллельно экватору / по хорашему, 70° не есть малый угол, но т.к. нет калькулятора, а в моих артеках разума вместо таблицы Брадиса аккорды к песенкам, так что аппроксимируем до плоского треугольника, то отмеченные углы будут равными $30^\circ \Rightarrow$
 \Rightarrow т.к. $\sin 30^\circ = \frac{1}{2}$, то $\delta_1 = \frac{70^\circ}{2} = 35^\circ \pm 5^\circ$, а так дурачо

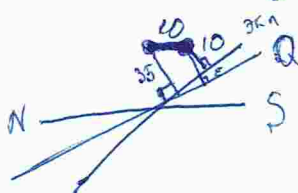
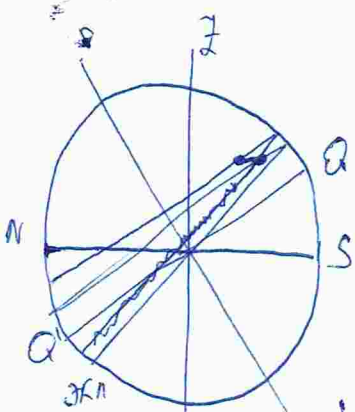
вторая звезда имеет положительную эклиптическую широту, т.е. шаг расстояние между звездами будет больше 10° , это противоречит условию задачи // $35^\circ - (23^\circ - 10^\circ) = 22^\circ$ /

P.S. четыре статьи пальца вытянутой руки как раз $\approx 10^\circ$

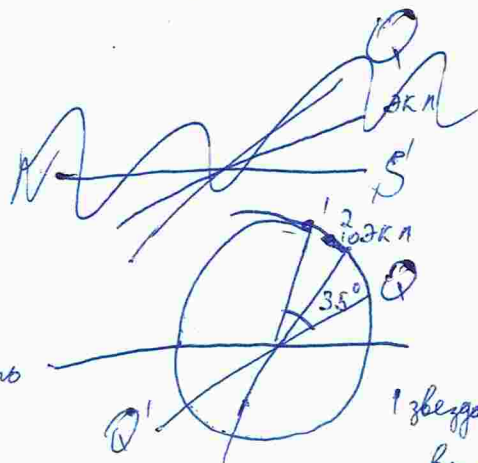
Предположим, что звезды имеют одинаковую светимость и находятся на одинаковом расстоянии; тогда ярче будет та звезда, что выше рассматриваем при предельных случаях. Иначе говоря, ярче будет та звезда, что выше меньше пальцу атмосферы



Ответ: зависит от расположения



звезды на одной высоте - яркость одинаковая



1 звезда выше второй; 1 ярче

2-ая звезда выше первой;

2-ая ярче

лист 1/2

ср 2/4

Сначала по 3-ему закону Кеплера определим массу звезды

$$\frac{T_a^2 M_{зв}}{T_\oplus^2 M_\oplus} = \frac{a_a^3}{a_\oplus^3} \Rightarrow T_a^2 [loga] M_{зв} [M_\oplus] = a_a^3 [a.e.]$$

$$T_a^2 M_{зв} = a_a^3 \Rightarrow M_{зв} = \frac{a_a^3}{T_a^2} = \frac{0,5^3}{0,25^2} = \frac{0,25 \cdot 0,5}{0,25 \cdot 0,25} = \frac{0,5}{0,5 \cdot 0,5} =$$

$$= \frac{1}{0,5} = 2 \quad M_{зв} = 2 M_\oplus$$

т.к. звезда τ П, то $M_{зв} \propto L_{зв}^{3,9} \Rightarrow L_{зв} \propto \sqrt[3,9]{M_{зв}^4} \Rightarrow L_{зв} \approx \sqrt{2} \approx 1,2 L_\odot$

тогда в секунду Сатурн будет получать (с учетом КПД)

$$\frac{1,2 L_\odot}{4\pi a_a^2} \cdot 2 \text{ м}^2 \cdot 0,3 \cdot 10^{-2} = \frac{0,72 L_\odot}{4\pi a_a^2} \cdot 1 \text{ с}$$

выразим, сколько энергии в год запасётся от звезды:

$$\frac{M_{зв} \cdot 10^{-14}}{4\pi a_a^2} \cdot \frac{v_z^2}{2}, \text{ т.к. кин. энергия есть } \frac{mv^2}{2} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \frac{M_{зв} \cdot 10^{-14} \cdot v_z^2}{8\pi a_a^2} \text{ в год, тогда в секунду это будет } \frac{M_{зв} \cdot 10^{-14} \cdot v_z^2}{8\pi a_a^2 \cdot 365 \cdot 24 \cdot 3600}$$

тогда отношение запасённой энергии излучения к кинетической будет равно

$$h = 365 \cdot 24 \cdot 3600 \approx 3 \cdot 10^7 \text{ с}$$

$$\frac{1,2 L_\odot}{4\pi a_a^2} \cdot \frac{0,72 L_\odot}{4\pi a_a^2} \cdot \frac{h}{2 M_\oplus \cdot 10^{-14} \cdot v_z^2} = \frac{h \cdot 0,72 L_\odot}{M_\oplus \cdot 10^{-14} \cdot v_z^2} = \frac{3 \cdot 10^7 \cdot 0,72 \cdot 3 \cdot 10^{26}}{2 \cdot 10^{30} \cdot 4 \cdot 10^4 \cdot 10^{-14}} =$$

$$= \frac{9 \cdot 10^{33} \cdot 0,72}{2 \cdot 10^{20}} = 9 \cdot 10^{13} \cdot 0,72 = 6,3 \cdot 10^{12} \text{ раз}$$

Задача №3

XUK-11

Докажем, что проекцией движения Луны ~~вокруг~~ относительно Солнца является ~~эллипс~~ выпуклая фигура

Очевидно, что I и III четверти будут лежать на одной линии, проходящей через Солнце; фигура не может быть выпуклой, т.к. проецируется эллипс \Rightarrow в проекции это тоже будет эллипс \Rightarrow

\Rightarrow эллипс не имеет самопересечений и всегда выпуклый наружу



Задача №2

$$\nu = \frac{1}{T} = \text{от } 2000 \text{ до } 3000 \text{ Гц} \Rightarrow T_{\text{наши}} = \frac{1}{3000} \approx 3 \cdot 10^{-4} \text{ с}$$

- через такое время меняется давление газа. Так Voyager 1 был запущен в 1986 г., но можно считать, что он имеет 2-ую космическую скорость / т.к. он ^{целю} направляется ^{показать} Солнечную систему / на бесконечности. Он запущен с Земли, значит его ^{но совершил зав.} ^{наибольш} скорость равна $\sqrt{\frac{2GM}{r_0}} \approx v_{\infty} =$

тогда характерный размер $l = v_{\infty} \cdot T_{\text{наши}}$

114
 $14 - 13.69 = 0.31$

$$\begin{array}{r} 12.25 \\ + 10.5 \\ \hline 22.75 \\ + 2.59 \\ \hline 25.34 \\ + 3.14 \\ \hline 28.48 \\ + 3.6 \\ \hline 32.08 \end{array}$$

$4^2 = 16$
 $3^2 = 9$
 2.5

$2.5 \cdot 2.5 = 6.25$
 $2.5 \cdot 2.5 = 6.25$
 $2.5 = 1.25$

$$c = \frac{g(a^a - 1)}{a^a + 10} = \frac{9 \cdot 1.5}{12} = 0.96$$

$$e(c^a + 10) = g(a^a - 1)$$

$$a^a e + 10e = g a^a - g$$

$$a^a + a^a e - 1 = 10a - 10e - 10$$

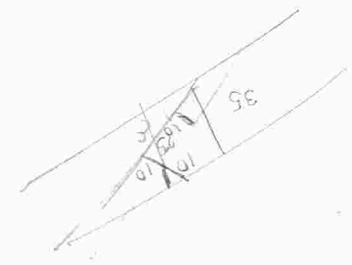
$$a^a(1+e) - a^a = 10a(1-e) - 10a$$

$$a^a(1+e) - a^a = 10$$

$$a \approx 2.5$$

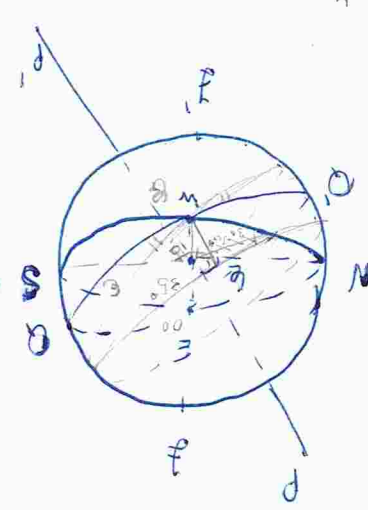
$$a = \sqrt[3]{3.18^2} = \sqrt[3]{15.21} \approx 2.5$$

$2.2 \cdot 2 = 4.4$
 $3.3 \cdot 3 = 9.9$
 $2.1 \cdot 2.1 = 4.41$



$$c = \frac{1}{1.25} = 0.8$$

$$5.10 \cdot c = 5.10 \cdot 0.8 = 4.08$$



$\theta_1 = 35^\circ$

$$\frac{1-e}{1+e}$$

$\theta < 10^\circ$
 15

$$M \sim L^{3,9}$$

$$M \sim R^{5,2}$$

$$\frac{1}{V_{\text{curr}}} = \left(\frac{1}{T_0} - \frac{1}{T_d} \right)^{-1} = \left(\frac{V_d - V_0}{T_d T_0} \right)^{-1} = \left(\frac{2,9}{3,9} \right)^{-1} = \left(\frac{2,9}{3,9} \right)^{-1} \approx \left(\frac{3}{4} \right)^{-1} \log_2 = \frac{4}{3} \log_2$$

1,3 log₂ 0,75 log₂



$$\left(\frac{Q}{9} \right)^2 = 100$$

1,125

$$\frac{Q}{9} = 10$$

$$\frac{1+e}{1-e} = 10$$

$$\sqrt[4]{2}$$

3,375

2,25 + 1,125

$$1,5 \cdot 1,5 \cdot 1,5 \cdot 1,5 \approx 5$$

1,5 + 0,75

2,25

0,3216

$$1+e = 10 - 10e$$

$$11e = 9 \quad e = \frac{9}{11}$$

1,34

1,2 + 0,24

1,608 + 0,3216 = 1,93

$$1,2 \cdot 1,2 = 1,2 \cdot 1,2$$

1,34 + 0,268

1,608

$$v = \frac{1}{T} = \frac{V_d}{2000} - \frac{V_0}{3000} \Rightarrow T = \frac{1}{2000} - \frac{1}{3000} =$$

1,3 2,744

1,96 + 0,784

$$1,4 \cdot 1,4 = 1,4 \cdot 1,4$$

1,4 + 0,56

2,744 + 0,976 =

1,96

= 3

$$\begin{array}{r} 365 \\ \times 24 \\ \hline 1440 \\ + 730 \\ \hline 8740 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 8740 \\ \times 3600 \\ \hline 5234000 \\ + 2832 \\ \hline 31554000 \end{array}$$