

№100. радиус геостач. орб.

$T \approx 24^h$ ($23^h 56^m 04^s$)

$$\frac{T^2}{T_1^2} = \frac{a^3}{a_1^3} \Rightarrow a = a_1 \left(\frac{T}{T_1}\right)^{2/3} \approx \left(\frac{24^h}{27,3 \cdot 24^h}\right)^{2/3} \cdot 3,8 \cdot 10^5 \approx \frac{1}{27^{2/3}} \cdot 3,8 \cdot 10^5 =$$

$\approx \frac{3,8}{9} \cdot 10^5 \approx 0,42 \cdot 10^5 = \underline{42000 \text{ км}}$

ЖУК-28

скорость:

$$V = \frac{2\pi a}{T} \approx \frac{2\pi \cdot 42000}{24 \cdot 3600} = \frac{42000}{4 \cdot 36} = \frac{70}{24} = 3 - \frac{1}{12} \approx 2,92 \text{ км/с} \approx 3 \text{ км/с}$$

Допустим, что добавки придаютс~~я~~ по (или против) движению спутника.

1-я: $\Delta V_1 = 0,1 \text{ км/с}$ по напр. движ.

$\vec{V}_1 = \vec{V} + \Delta V_1 \approx 3,22 \text{ км/с}$

• Т.к. $V_1 > V$, то эта точка будет персцентром новой орбиты.

$$V_1 = \sqrt{GM_3 \left(\frac{2}{a} - \frac{1}{a_1}\right)} ; V = \sqrt{\frac{GM_3}{a}}$$

$$\frac{V_1}{V} = \sqrt{2 - \frac{a}{a_1}} \Rightarrow \frac{a}{a_1} = 2 - \left(\frac{V_1}{V}\right)^2 = 2 - \left(1 + \frac{\Delta V}{V}\right)^2 \approx$$

$$\approx 2 - 1 + \frac{2\Delta V}{V} = 1 - \frac{2\Delta V}{V} = 1 - \frac{0,6}{2,9} \approx 1 - 0,2 = 0,8$$

$$a_1 = \frac{a}{0,8} = \frac{42000 \cdot 10}{8} = \frac{42}{8} \cdot 10^4 \approx 5,25 \cdot 10^4 \text{ км} = 52500 \text{ км.}$$

эксцентриситет новой орбиты:

$$a_3 = a_1(1-e) \Rightarrow e_1 = 1 - \frac{a}{a_1} = 1 - 0,8 = 0,2$$

2-я: через период спутник окажется в апоцентре:

$$\left. \begin{aligned} V_1' &= \sqrt{\frac{GM}{a_1} \frac{1-e}{1+e}} \\ V_1 &= \sqrt{\frac{GM}{a_1} \frac{1+e}{1-e}} \end{aligned} \right\} \Rightarrow \frac{V_1'}{V_1} = \frac{1-e}{1+e} \Rightarrow V_1' = \frac{1-e}{1+e} V_1 = \frac{0,8}{1,2} V_1 = \frac{2}{3} V_1 = 3,2 \cdot \frac{2}{3} = \frac{32 \cdot 2}{10 \cdot 3} = \frac{32}{15} \approx 1,13 \text{ км/с}$$

СПР1
МСТ1/6

$$\sqrt{\frac{6,7 \cdot 10^{-11} \cdot 6 \cdot 10^{24}}{42 \cdot 10^6}} = \sqrt{\frac{67 \cdot 6 \cdot 10^{12}}{42 \cdot 10^6}} = \sqrt{\frac{67 \cdot 6}{42} \cdot 10^6} \approx \sqrt{9,67} \cdot 10^3 \approx 3000 \text{ м/с}$$

$$\frac{32}{15} = 2,133$$

$$\sqrt{\frac{6,7 \cdot 10^{-11} \cdot 6 \cdot 10^{24}}{64000000}} = \sqrt{\frac{67 \cdot 6 \cdot 10^{12}}{64 \cdot 10^7}} = \sqrt{\frac{67 \cdot 6}{64} \cdot 10^5} = \sqrt{6,28} \cdot 10^2 \approx 2500 \text{ м/с}$$

$\Delta V_2 = 0,1 \text{ V}_1' \approx 0,11 \text{ км/с}$ (напр. против движения $\frac{a_2}{2}$, поэтому затеряно улет в апоцентральной новой орбите).

$$V_2 = V_1' - \Delta V \approx 1,02 \text{ км/с}$$

$$V_1' = \sqrt{GM_3 \left(\frac{2}{Q_1} - \frac{1}{a_1} \right)}$$

$$V_2 = \sqrt{GM_3 \left(\frac{2}{Q_2} - \frac{1}{a_2} \right)} ; Q_1 = Q_2 = a_1 (1+e_1)$$

$$V = \sqrt{\frac{GM_3}{a}}$$

$$\frac{V_1'}{V_2} = \frac{\sqrt{\frac{2a_1 - Q_1}{a_1 a_1}}}{\sqrt{\frac{2a_2 - Q_2}{a_2 a_2}}} = \frac{\sqrt{\frac{2a_1 - Q_1}{a_1 a_1}}}{\sqrt{\frac{2a_2 - Q_2}{a_2 a_2}}}$$

$$\frac{V_2}{V} = \sqrt{\frac{2a}{Q_2} - \frac{1}{a_2}} = \sqrt{\frac{2a}{a_1(1+e_1)} - \frac{1}{a_2}} \Rightarrow \frac{a}{Q_2} = \frac{2a}{a_1(1+e_1)} - \left(\frac{V_2}{V}\right)^2$$

$$= \frac{2 \cdot 0,8}{1,2} - \left(\frac{1,02}{2,9}\right)^2 \approx \frac{16}{12} - \frac{1}{9} = \frac{4}{3} - \frac{1}{9} = \frac{12-1}{9} = \frac{11}{9} \approx 1,2$$

$$a_2 \approx \frac{a}{1,2}$$

$$Q_2 = a_2 (1+e_2) \Rightarrow e_2 = \frac{Q_2}{a_2} - 1 = \frac{a_1}{a_2} (1+e_1) - 1 = \frac{1,2}{0,8} \cdot 1,2 - 1 = \frac{12^3}{8} \cdot 1,2 - 1 \approx 0,8$$

$$q_2 = a_2 (1-e) = \frac{a}{1,2} \cdot 0,2 = \frac{a}{6}$$

Полур. период (T_2) : $T_2 = T \left(\frac{a_2}{a}\right)^{3/2}$

$$\left(\frac{T_2}{T}\right)^2 = \left(\frac{a_2}{a}\right)^3 = T_2 = T \left(\frac{a_2}{a}\right)^{3/2} = T \left(\frac{1}{1,2}\right)^{3/2} \text{ - предположение}$$

Реальность: (индекс $\frac{a_2}{a}$, коэффициент $\frac{1}{6}$)

$$\begin{array}{r} -11 \overline{) 1,22} \\ -20 \\ \hline 20 \end{array}$$

* УК-28

стр 2
лист 1/6

1-я (против движения):
 $\Delta v_1 = 0,1 v \leq 0,3 \text{ км/с}$

$\star \text{ UK-28}$

$v_1 = v - \Delta v_1 \approx 2,7 \text{ км/с} = 0,9v$ *новое*
 направление - апоцентральной орбиты ($v_1 < v$).

~~v_1~~ $v_1 = \sqrt{\mu_3 \left(\frac{2}{a} - \frac{1}{a_1} \right)}$

$$\frac{v_1}{v} = \sqrt{2 - \frac{a}{a_1}} \Rightarrow \frac{a}{a_1} = 2 - \left(\frac{v_1}{v} \right)^2 = 2 - \left(\frac{v - \Delta v_1}{v} \right)^2 \approx 2 - \left(1 - \frac{\Delta v_1}{v} \right)^2 \approx 1 + \frac{2\Delta v_1}{v} \approx 1,2$$

$$a = a_1 (1 + e_1) \Rightarrow e_1 = \frac{a}{a_1} - 1 = 0,2$$

через полпериода спутник будет в перигее:

$$\frac{v_1'}{v_1} = \frac{1 + e_1}{1 - e_1} \approx \frac{3}{2}$$

$$v_1' = \frac{3}{2} v_1 = 1,5v_1$$

добавка дается по движению.

$$v_2 = v_1' + \Delta v_2 = 1,1 \cdot 1,5v_1$$

$$\frac{v_2}{v} = \frac{1,1 \cdot 1,5v_1}{v} = \frac{1,1 \cdot 1,5 \cdot 0,9v}{v} = 1,1 \cdot 1,5 \cdot 0,9 = \sqrt{\frac{2a}{a_2} - \frac{a}{a_2}}$$

т.к. $g_2 = g_1$ (изменение $v_1' \rightarrow v_2$ происходит в перигее сферич.)
 $a_1 (1 - e_1) \quad (v_2 > v_1)$, то

$$\frac{a}{a_2} = \frac{2a}{a_2} - \left(\frac{v_2}{v} \right)^2 = \frac{2a}{a_1 (1 - e_1)} = \left(\frac{v_2}{v_1} \right)^2 = \frac{2 \cdot 1,2}{0,8} - (1,1 \cdot 1,5 \cdot 0,9)^2 =$$

$$= 3 - 1,21 \cdot 2,25 \cdot 0,81 = 3 - 2,1 = 0,9$$

$$\frac{T_2}{T_1} = \left(\frac{a_2}{a_1} \right)^{3/2} = \left(\frac{a_2}{a} \right)^{3/2}$$

сп3
 лист 2/6

$$T_2 = T_1 = T \left(\frac{a_2}{a} \right)^{3/2} = T \cdot \left(\frac{1}{0,9} \right)^{3/2}$$

$$\begin{array}{r} 2,25 \\ \times 1,5 \\ \hline 11,25 \\ + 22,5 \\ \hline 33,75 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 2,25 \\ \times 1,2 \\ \hline 2,70 \\ + 22,50 \\ \hline 25,20 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 2,25 \\ \times 0,81 \\ \hline 1,8225 \\ + 18,225 \\ \hline 1,840725 \end{array}$$

$\frac{L}{L_0} = \left(\frac{1}{1,2}\right)^{3,2} \cdot 0,9^{3,2} = \left(\frac{0,9}{1,2}\right)^{3,2} = \left(\frac{3}{4}\right)^{3,2} = \frac{\sqrt[3]{27}}{8} = \frac{3\sqrt{3}}{8}$

получ. ↑
ответ.

$$NS \text{] } \text{т.к. звезда } \in \text{Г.П.} \Rightarrow \left(\frac{L}{L_0}\right) \approx \left(\frac{M}{M_0}\right)^4 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow L \approx 16 L_0$$

определим радиус орбиты планеты:

$$\frac{G}{2} \left(\frac{V}{V_0}\right)^2 \cdot \frac{M}{M_0} = \left(\frac{a}{a_0}\right)^3 \Rightarrow a = 4^{2/3} \cdot 2^{a.e.} =$$

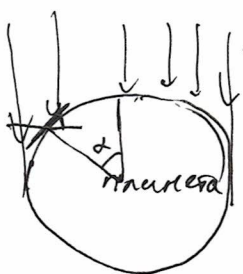
$$= \sqrt[3]{2} \text{ а.е.}$$

Пренебрежим атмосферными поглощениями и рефракцией, т.к. атмосфера разрежена.

"Сол. сутки" на планете ~~(длина суток)~~ примерно равны звёздным, т.к.

$$\frac{1}{5} = \frac{1}{4} \Rightarrow T > T_0, \quad T_0 (\text{зв.сут.}) < T_{00}, \text{ т.е.}$$

разлиие ещё меньше, чем на Земле (~4 ч).



- лучи от звезды падают на планету под углами звезды ~ полдня, т.е. ~ 4 ч (ш. вышк).

Осв. на планете: $E = \frac{L}{4\pi a^2} = \frac{16 L_0}{\pi \cdot 16 \cdot 2^{2/3}} \approx 4\pi \cdot 2^{2/3} \frac{L_0}{a.e.}$



б-эффект багареку (к.п.г.)

$$\alpha = \frac{2\pi}{T} t$$

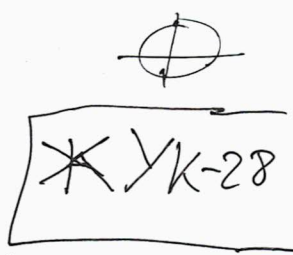
В каждый момент времени орбитарая производит $E \cdot S$ созд энергии;

стрч лист 2/6

усредним от 0 до $\frac{2\pi}{4}$ и умножим на 2 (учита из-за симметрии угла θ).



~~$\int_0^{\frac{2\pi}{4}} E S \cos(\frac{2\pi}{s} t) dt$~~



$$\frac{\int_0^{\frac{2\pi}{4}} E S \cos(\frac{2\pi}{s} t) dt}{\frac{2\pi}{4}} \cdot 2 = E S \varphi \frac{\int_0^{\frac{\pi/2}}{2\pi} \cos \alpha d\alpha}{\frac{\pi}{4}} \cdot 2 =$$

$= E S \varphi \frac{4}{2\pi} \cdot 2 = 4 \varphi$ - сред. мощность батареи за день (ночью она не работает)

$$U = E S \varphi \frac{4}{\pi} \cdot \frac{50}{2} = \frac{L_0}{4\pi \cdot 2^{2/3} \cdot (1,5 \cdot 10^{11})^2} \cdot 100 \cdot 91 \cdot \frac{4}{\pi} \cdot 3600$$

$$= \frac{3,8 \cdot 10^{26} \cdot 100 \cdot 0,1 \cdot 4 \cdot 10 \cdot 3600}{4\pi \cdot 2^{2/3} \cdot 2,25 \cdot 10^{22} \cdot \pi} \approx$$

$$\approx \frac{3,8 \cdot 10^{26} \cdot 100 \cdot 36 \cdot 10^{29}}{4\pi \cdot 2^{2/3} \cdot 2,25 \cdot 10^{23}} = \frac{38,36 \cdot 10^{29}}{2^{2/3} \cdot 2,25 \cdot 10^{22}} = \frac{38,36}{2^{2/3} \cdot 2,25} \cdot 10^7$$

$$= \frac{38,36}{16,23} \cdot 10^8 \approx \boxed{3,7 \cdot 10^8 \text{ Вт}}$$

ответ.

ср 5
амср 3/6

$$\begin{array}{r} 92 \\ \times 7 \\ \hline 644 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 92 \\ \times 6 \\ \hline 552 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 276 \\ \times 3 \\ \hline 828 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 38 \\ \times 9 \\ \hline 342 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 23 \\ \times 4 \\ \hline 92 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 342 \\ - 276 \\ \hline 660 \\ - 644 \\ \hline 16 \end{array}$$

24) Оценим видим. зв. вел. звезды

на расст. 0,31 кпк:

$$\frac{F_{0,31}}{F_{10}} = \left(\frac{3 \cdot 10^2}{10} \right)^{-2,4} = 10^{-0,4(M-m+A)} \approx 10^{-0,4(-2,5 + 0,06 - m)}$$

$$= 10^{-0,4(-2,5 - m)}$$

$$m \approx 1,9 + 5 \lg 31 \approx 1,9 + 5(1,49) \approx 1,9 + 7,45 \approx 9,35$$

$$m = 9,35 - 7,45 \approx 1,9$$

звезда ярче, даже с учётом межзвёздного поглощения. $A = 0,2^m / \text{кпк}$.

получается, туманность находится перед звездой и "загораживает" часть её света, т.е.

поглощает.



звезда Оценим, сколько ВГ к нам не доходит от звезды из-за туманности:

$$\frac{L_3 - \Delta L}{L_3} \approx 10^{0,4(5^m - 5,7^m)} =$$

$$= 10^{0,4(5 - 5,7)} = 1 - \frac{\Delta L}{L_3} \approx$$

$$\Rightarrow \Delta L \approx (1 - 10^{-0,28}) L_3$$

Для простоты будем считать, что эта д.л. туманности переизлучает, то с расстояния $r - \Delta r$

$$\text{и так, } \frac{\Delta L}{(r - \Delta r)^2} \frac{r^2}{L_3 - \Delta L} = 10^{0,4(5^m - 5,7^m)} = 1$$

$$\text{То есть: } \left(\frac{r - \Delta r}{r} \right)^2 = \frac{\Delta L}{L_3 - \Delta L}$$

СТР 6
Лист 3/6

$$2,2^3 \approx 10$$

$$\left(\frac{r - \Delta r}{r}\right)^2 = \left(1 - \frac{\Delta r}{r}\right)^2$$

$$\frac{\Delta L}{L_3 - \Delta L} = \left(\frac{1 - 10^{-0,28}}{10^{-0,28}}\right)^{-1} = \left(10^{0,28} - 1\right)^{-1} \approx (2,1 - 1)^{-1} \approx \frac{1}{1,1}$$

- близко к 1, т.е. $\left(1 - \frac{\Delta r}{r}\right)^2 \approx 1 - \frac{2\Delta r}{r}$ ЖУК-28

$$1 - \frac{2\Delta r}{r} \approx \frac{1}{1,1} \Rightarrow \Delta r \approx r \frac{1 - \frac{1}{1,1}}{2} = \frac{1,1 - 1}{1,1 \cdot 2} r =$$

$$= \frac{0,1}{2,2} r = \frac{r}{22} \approx \frac{0,31}{22} \text{ км} \approx \frac{1,4}{100} \text{ км} \approx \frac{1,4}{100} \cdot 10^3 \text{ м} = 14 \text{ м}$$

$$= \boxed{14 \text{ м}}$$

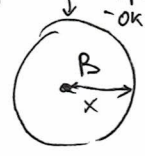
ответ.

Оценим. Определим частоту вращ. электромагн. волн

н) ω

м. поле:

траект. риз. электрона - окружность

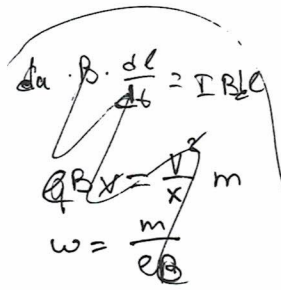


$$a = \frac{v^2}{x} = \frac{eBv}{m} \Rightarrow \frac{v}{x} = \omega = \frac{eB}{m} = 2\pi\nu \Rightarrow \nu = \frac{eB}{2\pi m}$$

$$E = h\nu \Rightarrow \frac{eBv}{2\pi m} = \frac{E}{h} \Rightarrow B \approx \frac{2\pi m c}{h} \frac{E}{e} \approx$$

~~20 ГТл~~
- величина м. поля около пов-ти звезды (т.к. линия образуется там).

Теперь разберёмся с аккрецией.



$$\begin{array}{r} 31 \\ 22 \overline{) 1,040} \\ \underline{66} \\ 380 \\ \underline{352} \\ 280 \\ \underline{220} \\ 60 \end{array}$$

$$\nu v^2 = \frac{dm}{dt} \cdot \frac{dv}{dt} = \frac{1}{2} \frac{dm}{dt} \frac{d v^2}{dt} =$$

$$K B^2 = m v^2 \quad F = v \frac{dm}{dt}$$

спр? мет 4/6 ЖУК-28

$$2,2^3 \approx 10 \\ = (2 + 0,2)^3 = 8 \cdot (1 + 0,1)^3 \approx 8 \cdot (1 + 0,3) =$$

→ Если она сферически симметрична; тогда не будем считать, что вещество падает с бесконечности (для оценки пойдет), т.е.

~~всё для любой точки $E_k \approx E_n$~~

и вся кинетическая энергия перейдет в световую. Оценки по теореме Виряла: $|E_k| \approx \frac{|E_n|}{2}$ ЖУК-28

Тогда
$$\frac{dE_k}{dt} = \frac{1}{2} \frac{d|E_n|}{dt} = \frac{1}{2} \frac{GM\dot{m}}{R} \approx L$$
 - светимость из-за

аккреции; \dot{m} - масса падающего вещества; M - масса звезды; R - радиус звезды.

Тогда
$$\dot{m} \approx \frac{2LR}{GM} = \frac{2 \cdot 10^{30} \cdot 10^4}{6.7 \cdot 10^{24} \cdot 2 \cdot 10^3 \cdot 1.4} \approx \frac{10^{-7}}{3.8} \approx 10^{-8} \text{ кг/с}$$

Теперь оценим давление вещества на расст. r от центра звезды.

Из-за принятой нами приближенной скорости частиц на расстоянии r не будут меняться и будет (в первом приближении), т.к. $|E_k| \approx \frac{|E_n|}{2}$.

$mv^2 \approx \frac{GMm}{r}$ ($v = \text{const} \Rightarrow v = \text{const}$)

Тогда давление можно оценить так:

$$P \approx \frac{F}{S} \approx \frac{1}{S} \frac{dP}{dt} = \frac{1}{S} \frac{dmv}{dt} \approx \frac{v}{S} \frac{dm}{dt} \approx \frac{vm}{S} \approx \frac{vm}{4\pi r^2}$$

$$\approx \sqrt{\frac{GM}{r}} \frac{\dot{m}}{4\pi r^2} = \sqrt{\frac{GM}{r^5}} \frac{\dot{m}}{4\pi}$$

Это уравнение вается давлением м. поля $K B_r^2$

т.е. $K B_r^2 \approx \sqrt{\frac{GM}{r^5}} \frac{\dot{m}}{4\pi}$

Вспомогим, что на радиусе звезды $B_r \approx \frac{2\pi m_e E}{hc}$

$\begin{matrix} 2 \\ \times 1.4 \\ \times 1.7 \\ \times 1.8 \\ \times 1.2 \\ -19.6 \end{matrix}$

$\times 1.4 \times 1.7 \times 1.8 \times 1.2 = 5.25 = 3.5$

сгр. 8
мст 4/6

$$T.K. B \sim r^{-3}, \text{ TO } B^2 \sim r^{-6}$$

$$\text{Так, } \left(\frac{B_r}{B_R}\right)^2 = \frac{R^6}{r^6} = \frac{\sqrt{6M} \cdot m \cdot h^2}{r^{5/2} \cdot 4\pi k^2 \cdot 4\pi^2 m^2} \left(\frac{E}{E}\right)^2$$

тогда

$$r^{3,5} = \frac{R^6 \bar{n}^3 k^2 m^2 (E)^2}{\sqrt{6M} m h^2} =$$

$$= \frac{16 \cdot 10^{24} \cdot 16 \cdot \bar{n}^3 \cdot 16 \cdot 10^{10} \cdot (10^{-30})^2}{\sqrt{6,7 \cdot 10^{-11} \cdot 1,4 \cdot 2 \cdot 10^{30}} \cdot 10^{-8} \cdot (10^{-34})^2} \cdot (300^4)^2 =$$

$$= \frac{256 \pi^3 \cdot 10^{34} \cdot 10^{16} \cdot g}{\sqrt{19,6 \cdot 10^{19}} \cdot 10^{-8}} = \frac{256 \pi^3 \cdot g \cdot 10^{42}}{\sqrt{19,6 \cdot 10^{19}}}$$

$$3,5 = \frac{7}{2}$$

$$3\frac{1}{2}$$

$$r \approx \frac{(256 \pi^3)^{2/2} \cdot 81^{1/2} \cdot 10^{\frac{6 \cdot 2}{7}}}{(19,6 \cdot 10^{19})^{1/2}}$$

$$\approx \left(\frac{256 \pi^3 \cdot 4}{20 \cdot 80}\right)^{1/2} \cdot 10^9 \cdot 100^{1/2} =$$

$$= \left(256 \pi^3 \cdot 4 \cdot 100\right)^{1/2} \cdot 10^9 \approx \left(2^{10} \cdot 3^3 \cdot 100\right)^{1/2} \cdot 10^9$$

$16^2 = (2 \cdot 8)^2 = 28$

$2^8 = 256$

$$\approx \left(2^{10} \cdot 3^7\right)^{1/2} \cdot 10^9 = 3 \cdot 2 \left\{ 2^{3/2} \cdot 10^9 \approx 6\sqrt{2} \cdot 10^9 \mu \approx \right.$$

$$\approx 8,4 \cdot 10^9 \mu = \boxed{8,4 \cdot 10^6 \text{ km}}$$

↑ орбит.

$$\frac{2^8}{2^7} = 2$$

$$2^7 = 2^6 \cdot 2 = 128$$

$$\frac{2^2}{8,4} = \frac{4}{8,4}$$

$$12 - 2 \frac{5}{7} = 9 \frac{2}{7} = \frac{65}{7}$$

$$\frac{5 \cdot 10^8 \cdot \frac{1}{2} \cdot 10^{-19}}{3 \cdot 10^{16}} \approx \frac{5 \cdot 16}{9} \cdot 10^{-31} = \frac{80}{9} \cdot 10^{-31} = 8,9 \cdot 10^{-31}$$

$$\frac{19}{7} = \frac{2 \cdot 7 + 5}{7} = 2 \frac{5}{7}$$

$$\frac{16}{+19} = \frac{-35}{31}$$

ЖУК-28

СРР9
ауа 5/6

N2) оценим α_0 в новогод. полночь:

$$\alpha_0 \approx 18^h + \frac{3^h - 22^h}{365^d} \cdot \frac{360^\circ}{15^{\circ/h}} = 18^h + \frac{9}{15}^h = 18^h + \frac{3}{5}^h \approx 18^h 40^m$$

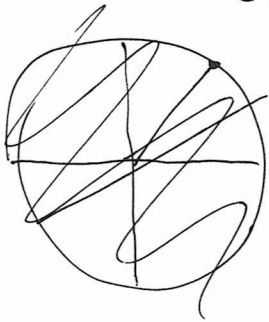
↑ ~~далее~~ ^{просто}

То есть Сирис находится в д. сирисуса противоположно α_0 и в новогод. полночь он будет находиться близко к верх-

ней кульминации (солнце в нижней)

↑ ~~в центре~~ в этом месте ($\varphi > 0$)

высота Сириса в ~~пароде~~ ^{звезде}: $h \approx 90^\circ - \varphi + \delta = 90^\circ - 28^\circ + 17^\circ = 79^\circ$



Доказано, можно дойти по ~~вдоль~~ ^{вдоль} меридиана

На крайний случай оценим изменение ширины... за 30 секунд ходьбы.

$$l = 30 \text{ м} \Rightarrow \Delta\varphi \approx \frac{30}{10000} \approx 3 \cdot 10^{-4} \text{ }^\circ \quad (\text{т.к. } 1^\circ \sim 100 \text{ км по пов-ти Земли})$$

$$\Delta h \approx \Delta\varphi \approx 3 \cdot 10^{-4} \text{ }^\circ$$

т.к. Сирис находится на юге, то ~~его~~ ^{его} новая высота > старой, а, значит, ~~агло~~ ^{агло} сферность пога.

ЖУК-28 АР10 Лист 5/6

$$\frac{I_0}{I_1} = e^{(\tau_1 - \tau_0)} = e^{k \left(\frac{1}{\cos z_0} - \frac{1}{\cos(z_0 - \Delta h)} \right)}$$

$$= 10^{0,4} \text{ (дм)} \quad z_0 = 90 - h = 45^\circ$$

$$\Delta\varphi = \frac{30}{6400 \cdot 1000} \cdot 57,3 \approx \frac{1}{3 \cdot 10^8} \cdot 2 \cdot 10^5 = \frac{2}{3} \cdot 10^{-3} \text{ }^\circ$$

28
+17
45

$$\frac{1}{\cos z_0} - \frac{1}{\cos(z_0 + \Delta h)} = \frac{\cos(z_0 + \Delta h) - \cos z_0}{\cos z_0 \cos(z_0 + \Delta h)} \approx$$

$$\approx \frac{\cancel{\cos z_0} + \Delta h \sin z_0 - \cancel{\cos z_0}}{\cos^2 z_0} = \frac{\sin z_0}{\cos^2 z_0} \Delta h$$

$10 \Delta \alpha = 10' 98''$

*yk-28

$k \lg e \frac{\sin z_0}{\cos^2 z_0} \Delta h = 0,4 \Delta m$

~~$\Delta m \approx 0,5 \sin z_0$~~

$\Delta m \approx 0,5 \frac{1}{\sqrt{2}} \cdot 2 \frac{\Delta h \cdot k}{0,4} = \frac{k \Delta h}{0,4 \sqrt{2}} \approx \frac{1,5 \cdot 3 \cdot 10^{-4}}{0,4 \sqrt{2} \cdot 57,3} \approx$

кажется, $k \approx 1,5 \dots$

$= \frac{10 \cdot 3 \cdot 10^{-4}}{23} = \frac{3 \cdot 10^{-3}}{23} \approx 1,3 \cdot 10^{-3} \text{ m}$

$\overbrace{1,3 \cdot 10^{-3} \text{ m}}^{\text{ошибка}}$

$$\begin{array}{r} 21 \\ \times 57,3 \\ \hline 2292 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 30 \overline{) 23} \\ \underline{23} \\ 70 \\ \underline{69} \\ 1 \end{array}$$

СПД II
мст 6/6