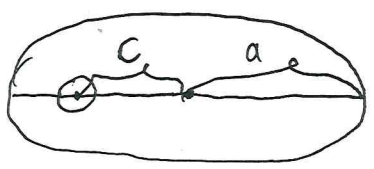


2) Дано:
 $t_n = 73 \text{ сут}$
 $M_3 = -0,6 \text{ m}$
 $T = 3,4 \cdot 10^3 \text{ K}$
 $g = 0,7 \text{ m/s}^2$

$e = \frac{c}{a} - e_{\text{max}}$ систем при c_{max} т.к $e \sim c$



c_{max} систем при $R_3 \approx c = a(1-e)$
 тогда $e_{\text{max}} = 1 - \frac{R_3}{a}$

Зная асф. зв. величину можно найти L_3
 $E_c = \frac{L_c}{4\pi R^2}$; $E_3 = \frac{L_3}{4\pi R^2}$ (где звезда на расстоянии 10 кк)

$\frac{E_3}{E_c} = \frac{L_3 \cdot 4\pi R^2}{4\pi R^2 \cdot L_c} = 2,512^{M_c - M_3} = 10^{0,4(4,8 + 0,6)} = 10^{2,16} \approx 130$

Самый маленький:

$$\begin{cases} g_3 = \frac{GM_3}{R_3^2} \\ 4\pi R_3^2 \cdot G \cdot T^4 = L_3 \Rightarrow M_3 = \frac{L_3 \cdot g_3}{4 \cdot \pi \cdot G \cdot T^4} \end{cases}$$

Найдём $\frac{M_3}{M_c} = \frac{L_3 \cdot g_3 \cdot 4\pi R_3^2}{4 \cdot \pi \cdot G \cdot T^4 \cdot L_c \cdot g_c} = 130 \cdot \left(\frac{g_3}{g_c}\right) \cdot \left(\frac{6 \cdot 10^3}{3,4 \cdot 10^3}\right)^4 =$
 $= \frac{130 \cdot 0,7 \cdot 1,7^4}{274} = \frac{130 \cdot 0,7 \cdot 8,4}{274} = \frac{130 \cdot 6}{274} = \frac{260 \cdot 3}{274} = \frac{260}{91,33} \approx 2,85$

$\times 1,2$
 $\frac{289}{289} \times \frac{29}{29} = \frac{261}{58} = \frac{84}{588} \approx 600$

$\approx 3 \quad M_3 \approx 3M_c$
 По III 3-му Кеплера:

$\frac{(t_n)^2 (M_3 + m_n)}{(T_3^2) (M_c + m_3)} = \left(\frac{a_n}{a_3}\right)^3$
 $\frac{t_n^2 M_3}{M_c} = a_n^3 \sqrt[3]{3 t_n^2} = a_n$
 и пренебреглим малой T_3 в c ; a_3 в а.е.

$3 \sqrt[3]{\frac{73^2}{365} \cdot 3} = 3 \sqrt[3]{0,04 \cdot 3} = 3 \sqrt[3]{0,120} \approx 0,48 \text{ а.е.}$

$\frac{730365}{30000} \approx 24,345$
 $6,7:7 \approx 0,96$ т.к $690 \approx 7 \cdot 90 + 7 \cdot 6$
 $6 \cdot 0,96 \approx 6 \cdot 90 + 6 \cdot 6 = 576$

$3 \sqrt[3]{0,125} = 0,5$ тогда $e_{\text{max}} = 1 - \frac{R_3}{a}$
 $R_3 = \sqrt{\frac{GM_3}{g_3}} = \sqrt{\frac{6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 6 \cdot 10^{30} \cdot 10^3}{9}} = \sqrt{\frac{6,7 \cdot 10^{20} \cdot 6}{9}} = \sqrt{6 \cdot 0,96 \cdot 10^{20}} = 2,4 \cdot 10^{10} \text{ м}$

$6 \cdot 0,96 = 5,76$
 $2^2 = 529$; $25^2 = 625$
 $\sqrt{529} < \sqrt{5,76} < \sqrt{6,25}$
 $\sqrt{5,76} \approx 2,4$

$$R_3 = 2,4 \cdot 10^{10} \text{ м}; \quad \epsilon_{\max} = 1 - \frac{2,4 \cdot 10^{10}}{0,5 \cdot 15 \cdot 10^{10}} = 1 - \frac{2,4 \cdot 10^{10}}{7,5 \cdot 10^{10}} = 1 - \frac{2,4}{7,5} = 1 - 0,3 = 0,7$$

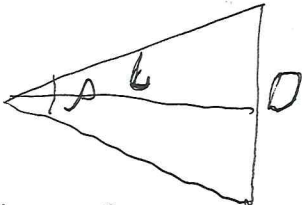
Ответ: $\epsilon_{\max} \approx 0,7$

3)

Антенна - крайняя черта и горизонтальная.

$$R \sim 420 \cdot 10^6 \text{ км} \approx 450 \cdot 10^6 \quad D = 300 \cdot 10^6 \text{ км}$$

$$L = 500 \text{ д.лет}$$



$$\rho = \frac{D}{L} = \frac{300 \cdot 10^6}{500 \cdot 63000} = \frac{6}{500 \cdot 63000} \text{ рад.}$$

Переведем в''

$$1 \text{ рад} = 206265 \text{ а.с.}$$

$$3,26 \text{ д.лет} = 206265 \text{ а.с.} \quad 13,26$$

$$1 \text{ д.лет} \approx 63000 \text{ а.с.}$$

$$\frac{206265}{63000} \approx 3,3$$

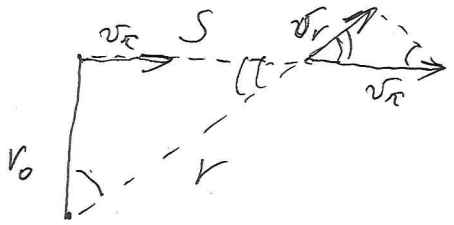
$$3,3 \cdot 6 \approx 19,8$$

$$\frac{6 \cdot 206265''}{500 \cdot 63000} \approx \frac{3,26 \cdot 10^5}{5,6 \cdot 3 \cdot 10^6} = \frac{6,3}{5,6 \cdot 3 \cdot 10} = \frac{1}{50} = 0,02''$$

Ответ: Угловой размер ρ равен $0,02''$

1)
 Дано:
 $v_r = 0$
 $M = 9.5''/год$
 $v_0 = 30 км$
 $T = 100 лет$
 $D = 0,1 А$
 Величина v_r ?

У прибора обнаружены v_r и наблюдением эффект Доплера
 $v_r = \frac{\Delta \lambda}{\lambda_0} c$; чтобы спектральный обнаружил v_r надо чтобы $\Delta \lambda \geq \rho$,
 где ρ это разрешение спектрометра.
 Сначала для подвыбранной на земле звезда будет иметь малую
 v_r . Но после шестидесяти за 100 лет для подвыбранной на земле
 планеты и v_r . Какими показаны на рисунке:



Из этого рисунка имеем гла поправка
 преобразования (по формулам)
 $v_r = 4,74 \cdot M \cdot \frac{1}{\pi} = 4,74 \cdot 0,5 \cdot 30 = (4,74 \cdot 10) (km/s)$
 $= 47,4 + 23,7 = 71,1 \approx 70 км/с$
 $S = v_r \cdot T = 70 \cdot 365 \cdot 100 \cdot 86400 = 70 \cdot 10^2 \cdot 32 \cdot 10^7 \cdot 87 = 23 \cdot 10^7 \cdot 10^6 = 23 \cdot 10^{10} км.$

87
 $\begin{matrix} \times 32 & 3219 \\ 609 & \times 21 \\ \hline 281 & 3219 \\ 213 & 29333 \end{matrix} \approx 23 \cdot 10^4$

$v_0 = 30 \cdot 206265 \cdot 150 \cdot 10^6 =$
 $= 30 \cdot 2,1 \cdot 10^5 \cdot 150 \cdot 10^6 =$
 $= 63 \cdot 1,5 \cdot 10^{13} = 94 \cdot 10^{13}$

$\Gamma = \sqrt{v_0^2 + S^2} = \sqrt{(94 \cdot 10^{13})^2} = \sqrt{10^{30}}$
 $v_0^2 \gg S^2$ - пренебрежем

тогда:
 $\frac{v^2}{v_0^2} = \frac{10^{30}}{94^2 \cdot 10^{28}} = \frac{100}{94} = 1,06 \cdot \frac{100}{94} \cdot \frac{87}{87} = \frac{600}{87} \dots$

$\sqrt{\frac{v^2}{v_0^2}} = \frac{v}{v_0} = \sqrt{1,06} = 1,027$
 $v = v_0 \cdot 1,027 \approx 30,8 км = 31 км.$
 $\frac{30}{31} \approx 0,95$

$2,3 = 5,74 \cdot 1,023 < 1,024 < 1,025$
 $2,5 = 6,25 \cdot 5,76 < 6 < 6,25$
 $\sqrt{1,66} \approx 1,024$
 Из поправки преобразования:

$\frac{v_0}{v} = \frac{v_r}{v_r} \Rightarrow v_r = \frac{v_0}{v} \cdot \frac{v}{v_0} = \frac{v_r}{v_r} \Rightarrow v_r = \frac{v_r v_0}{v} = 70 \cdot 0,95 \approx 66 км/с$

$7 \cdot 90 = 630$
 $7 \cdot 5 = 35 = 665$

$v_r = \frac{\Delta \lambda}{\lambda_0} c \Rightarrow \Delta \lambda = \frac{v_r \lambda_0}{c} = \frac{66 \cdot 5500}{3 \cdot 10^8} = \frac{66 \cdot 55}{3000} =$
 $(\lambda_0 = 5500 А м.к. обычно берем среднюю) = \frac{3630}{3000} = 1,21 А$

$\begin{matrix} \times 55 \\ \hline 330 \\ 330 \\ \hline 3630 \end{matrix}$
 $\begin{matrix} 330 & | & 3000 \\ 3000 & | & 4,21 \\ \hline 300 \\ 3000 \\ \hline 0 \end{matrix}$

$\Delta \lambda \cdot v_r$
 $1,21 А > 0,1 А$

Ответ: Да, прибор сможет обнаружить v_r .

5) Доно

$\varphi_1 = 62^\circ$

$\varphi_2 = 44^\circ$

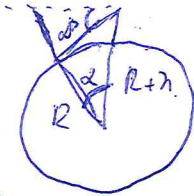
$\lambda_1 = 31^\circ$

$\lambda_2 = 43^\circ$

$h = 885 \text{ м}$

$h \approx 1.567$

П.к. Арктики будет объект на горизонте ($h_3=0$), а Вазини покорится раньше на $\Delta\varphi = 62^\circ - 44^\circ = 18^\circ$, но h_3 будет наблюдаться на Земле на широте $\varphi_2 = 43^\circ$ будет ровно 18° . П.к. Вазини на горе, поворачивая пайку разницы в радиусах между наблюдателем и видимым горизонтом. Обозначим этот угол за $\angle\varphi$.



- нужно найти ρ .

П.к. преувеличен по радиусу, (по формуле) $\rho = \angle = \arccos(\frac{R}{R+h})$

$R \gg h$ поэтому $\frac{R}{R+h} \approx 0,97 \div 0,99$ тогда $\cos(\angle) \approx 0,96$

Наблюдатель на горе ($\cos(0) = 1$)

будет видеть объект на $0,96^\circ$ выше. Тогда $h_0 = 0,96^\circ + 18^\circ = 18,96^\circ$

Тогда Вазини увидит звезду на высоте $18,96^\circ$ над горизонтом

$\Delta t = \lambda_1 - \lambda_2 = \frac{43}{15} \text{ ч} - \frac{31}{15} \text{ ч} = \frac{12}{15} \text{ ч} = 0,8 \text{ ч} = \frac{0,6}{10} = 48 \text{ мин}$

$\Delta t = 48 \text{ мин}$

Вазини увидит раньше, т.к. он покорится раньше.

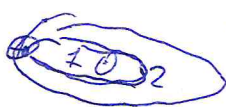
Ответ: $h_0 = 18,96^\circ$, Вазини увидит раньше на 48 минут

4)

Доно:

$a \ll 1 \text{ а.е.}$

Атоны - малая планета внутри орбиты Земли



1 - орбита Атона

2 - орбита Земли.