

№1 • определим время между событиями в сут.:

$$t_{MK \rightarrow 2d} = 365 - 15 - 30 - 31 - 27 \text{ сут.} = 265 \text{ сут.}$$

$$t_{MK \rightarrow 11} = 365 + 365 - 15 - 9 = 710 \text{ сут.}$$

стало невозможно видеть невооруж. глазу  $\Rightarrow m_{11} = 6^m$   $\Delta m = -2.5 \lg \left( \frac{D_1^2}{D_2^2} \right)$

$$m_{11} - m_{10} = -2.5 \lg \left( \frac{5 \text{ мм}}{60 \text{ мм}} \right) = 5 \Rightarrow m_{11} = 11^m$$

падение пропускания экспоненциально, а звездные величины — логарифмическая шкала,  
 $\Rightarrow$  звездная величина линейно зависит от кон-ва пропускания. суток

$$m = k t + b$$

$$m_{11} - m_{10} = k (t_{11} - t_{10}); \quad k = \frac{5^m}{710 - 265 \text{ сут.}} = \frac{5^m}{445 \text{ сут.}}$$

$$b = m_{11} - k t_{11} = 6^m - \frac{265}{445} \cdot 5^m \approx 6^m - 2.9^m = 3.1^m$$

Ответ: её макс. зв. величина равнялась  $3.1^m$

№2 абберационное и паралл. смещение ласточки,  $\Rightarrow$  наблюдаемая звезда движется к ласточке эклиптики планеты, с которой ведется наблюдение.

$\pi \sim \frac{v}{c}$  (где  $a$  — радиус вращ. планеты)  
 $\alpha \sim \frac{v_{\text{пл}}}{c} \sqrt{\frac{M_{\text{зв}}}{a}}$   
 $d$  — расст. до звезды

$$\Rightarrow \frac{\pi}{\alpha} = k \frac{\sqrt{a_{\text{пл}}} \sqrt{M_{\text{зв}}}}{d^{2.2}} = 5$$

поискать  $\frac{\pi}{\alpha}$  для Земли (звезда около полюса эклиптики,  $\phi = 2.2 \text{ пк}$ )

$$\pi = \frac{1}{22}''; \quad \alpha = \frac{v_{\text{пл}}}{c} \text{ рад.} \approx \frac{30 \frac{\text{км}}{\text{с}}}{300000 \frac{\text{км}}{\text{с}}} = 10^{-4} \text{ рад.} \approx 20.6''$$

$$\Rightarrow \frac{\pi}{\alpha \phi} = \frac{1}{2.2 \cdot 20.6} = k \frac{\sqrt{a_{\text{пл}}} \sqrt{1 M_{\odot}}}{2.2 \text{ пк}}$$

$$\Rightarrow k = \frac{1}{20.6} \quad (\text{если } a_{\text{пл}} \text{ измерять в а.е., } M_{\text{зв.}} \text{ в } M_{\odot}, d \text{ в пк.})$$

$$\Rightarrow 5 = \frac{1}{20.6} \cdot \frac{\sqrt{a_{\text{пл}}} \sqrt{2}}{2.2 \text{ пк}}; \quad \sqrt{a_{\text{пл}}} = \frac{5 \cdot 2.2}{\sqrt{2}}; \quad a_{\text{пл}} = \frac{25 \cdot 1.21 \cdot 4}{2} \approx 60 \text{ а.е.}$$

Ответ: радиус орбиты планеты равен 60 а.е.

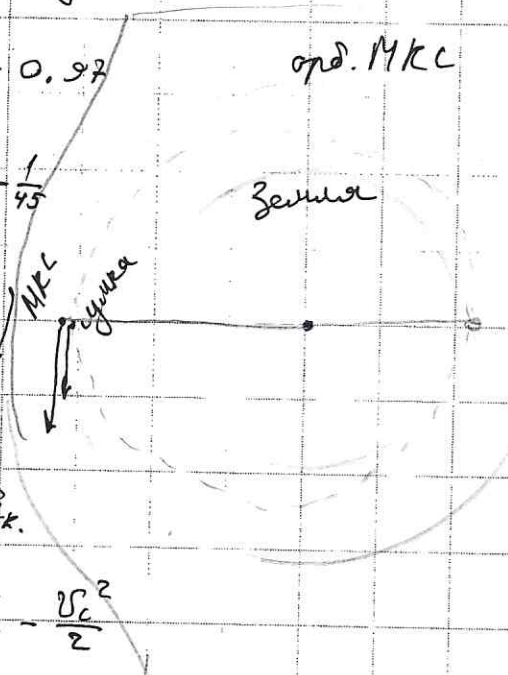


№3 ~~АДЛ~~ период обращения пропорционален  $\frac{3}{2}$  степени  $\alpha$  полуоси,  $\Rightarrow$  чтобы ~~уменьшить~~ период обращения  $T$ ,  $\alpha$  должна стать меньше. Легче всего (применив наименьшее изм.  $v$ ) это сделать, придав скорость протав направления орб. движения

1)  $\frac{T_{сумми}}{T_{МКС}} \approx \frac{90-3 \text{ мин}}{90 \text{ мин}} = 1 - \frac{1}{30} \approx 0.97$  орб. МКС

$\frac{a_{сумми}}{a_{МКС}} = \sqrt[3]{\frac{T_c}{T_{МКС}}} = \left(1 - \frac{1}{30}\right)^{\frac{2}{3}} \approx 1 - \frac{1}{45}$

2)  $E_{п.с.} = E_{п.МКС}$  (в момент "ороска")  
 $E_{мех.с.} = -\frac{GM_3 m_c}{2a_c} = E_{п.} + E_{к.}$   
 $E_{мех.МКС} = -\frac{GM_3 M_{МКС}}{2a_{МКС}} = E_{п.} + E_{к.}$



$-\frac{GM_3 M_{МКС}}{2a_{МКС}} + \frac{GM_3}{2a_c} = \frac{v_{МКС}^2}{2} - \frac{v_c^2}{2}$

~~$v_c^2 = v_{МКС}^2 + GM_3 \left(\frac{1}{a_{МКС}} - \frac{1}{a_c}\right)$~~

$v_{МКС}^2 - v_c^2 = (v_{МКС} + v_c)(v_{МКС} - v_c) = (2v_{МКС} + \Delta v)(\Delta v) =$   
 $= -GM_3 \left(\frac{1}{a_{МКС}} - \frac{1}{a_c}\right)$

~~$2v_{МКС} + \Delta v$~~

3)  ~~$v_c^2 - \Delta v \cdot 2v_{МКС} + GM_3 \left(\frac{1}{a_{МКС}} \left(1 - \frac{1}{45}\right) - \frac{1}{a_{МКС}}\right) = 0$~~

~~$\Delta v^2 - \Delta v \cdot 2v_{МКС} + GM_3 \cdot \left(\frac{1}{a_{МКС}} \left(\frac{1}{45}\right)\right) = 0$~~

~~$\Delta v = \frac{2v_{МКС} \pm \sqrt{4v_{МКС}^2 - 8v_{МКС} GM_3 \left(\frac{1}{45a_{МКС}}\right)}}{2} = v_{МКС} \pm \sqrt{v_{МКС}^2 - 2v_{МКС} GM_3 \left(\frac{1}{45a_{МКС}}\right)}$~~

из этих 2 ответов подходит только тот, где  $v_c < v_{МКС}$

~~$\Rightarrow \Delta v = v_{МКС} - \sqrt{v_{МКС}^2 - 2v_{МКС} GM_3 \left(\frac{1}{45a_{МКС}}\right)}$~~

~~$= v_{МКС} \left(1 - \sqrt{1 - \frac{2GM_3 \left(\frac{1}{45a_{МКС}}\right)}{v_{МКС}^2}}\right)$~~



№3  $a_{\text{мкс}} \approx 6800 \text{ км} = 6.8 \cdot 10^6 \text{ м}$

1)  $v_{\text{мкс}} = \sqrt{\frac{GM_3}{a_{\text{мкс}}}} = \sqrt{\frac{6.67 \cdot 10^{-11} \cdot 6 \cdot 10^{24}}{6.8 \cdot 10^6}} = \sqrt{\frac{6.67 \cdot 6 \cdot 10^7}{6.8}} \approx \sqrt{60 \cdot 10^8} \approx 7.5 \cdot 10^3 \text{ м/с}$

$\Delta v = 7.5 \cdot 10^3$

$\sqrt{1 - \frac{2GM_3}{2v_{\text{мкс}}^2 a_{\text{мкс}}}} = \sqrt{1 - \frac{2 \cdot 6.67 \cdot 10^{-11} \cdot 6 \cdot 10^{24}}{45 \cdot 6.8 \cdot 10^6 \cdot 7.5 \cdot 10^3}} = \sqrt{1 - 0.35 \cdot 10^{-3}} \approx 1$

№4 . чтобы увидеть объект в поверхностной зв. величина должна быть выше некоторого порога.

$M_{\text{взр}} = M_{\text{взр}} + 2.5 \lg \left( \frac{13.126}{10} \right) = 8^m + 2.5 \lg (20 \cdot 156) = 8 + 2.5 \cdot 3 + 2.5 \lg (3.12)$   
 $\approx 8 + 7.5 + 1.2 = 16.7^m$   
 $M_{\text{взр}} = M_{\text{взр}} - 2.5 \lg \left( \frac{r}{r_0} \right)$

посчитаем насколько туманность тусклее ("Возврата"):  
 $\Delta M = -2.5 \lg \left( \frac{r_T}{r_0} \right) - 2.5 \lg \left( \frac{B_T}{B_0} \right) = -2.5 \lg \left( \frac{120 \cdot 100}{12 \cdot 15} \right) =$

№3 3)  $2v_{\text{мкс}} + \Delta v \approx 2v_{\text{мкс}}$

$\Delta v = \frac{GM_3}{2v_{\text{мкс}}^2} \left( \frac{1}{a_{\text{мкс}} \cdot (1 - \frac{1}{45})} - \frac{1}{a_{\text{мкс}}} \right) = \frac{GM_3}{2v_{\text{мкс}}^2} \cdot \left( \frac{1}{a_{\text{мкс}}} \cdot \left(1 + \frac{1}{45}\right) - \frac{1}{a_{\text{мкс}}} \right) =$   
 $= \frac{GM_3}{2v_{\text{мкс}}^2} \cdot \frac{1}{a_{\text{мкс}}} \cdot \frac{1}{45} = \frac{GM_3}{a_{\text{мкс}}^2} \cdot \frac{1}{2 \cdot 45} \cdot \frac{1}{v_{\text{мкс}}} = v_{\text{мкс}} \cdot \frac{1}{90}$

$v_{\text{мкс}} \approx 7.5 \frac{\text{км}}{\text{с}}$

$\Rightarrow \Delta v \approx 7500 \cdot \frac{1}{90} \approx 83 \frac{\text{м}}{\text{с}}$

Ответ: Х. Морделл должна была отклонить сумку с  $v \approx 80 \frac{\text{м}}{\text{с}}$  (Шолохова...)

№4. Чтобы увидеть объект на снимке, его поверхность, яркость  $\rho$  должна быть не меньше некоторого значения. Складывая  $n$  снимков, мы увеличиваем яркость в  $n$  раз.  
 $\Rightarrow \rho \sim \frac{n \cdot E}{S}$  где  $E$  - светимость,  $S$  - уш. площадь

Чтобы увидеть туманность, сделаем  $\rho_T \approx \rho_G$ . галактики с 20 снимков

$$\frac{n_T}{n_G} \cdot \frac{E_T}{E_G} \cdot \frac{S_G}{S_T} \approx 1$$

$$n_T = n_G \cdot \frac{S_T}{S_G} \cdot \frac{E_G}{E_T} = n_G \cdot \frac{120 \cdot 100}{12 \cdot 13} \cdot 10^{-0.4(8-4)} =$$

$$= 20 \cdot \frac{10 \cdot 100}{13} \cdot 10^{-1.6} = 20 \cdot \frac{100}{13} \cdot 10^{-0.6} \approx \frac{100 \cdot 20}{13 \cdot 10^{0.6}} \approx$$

$$\approx \frac{100 \cdot 10}{2 \cdot 13} \approx 40$$

$\Rightarrow$  Ответ: нужно хотя бы 40 кадров.

№5