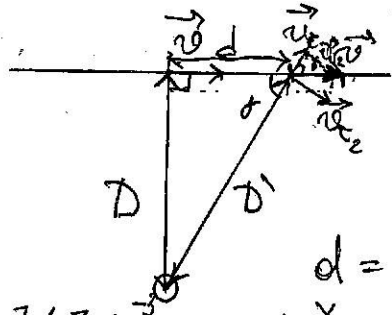


Дано:
 $\lambda_1 = 550 \cdot 10^{-9} \text{ м}$
 $D = 30 \text{ нк}$
 $v_r = 0 \frac{\text{км}}{\text{с}}$
 $M = 0,5 \frac{\text{м}}{\text{с}}$
 $C = 3 \cdot 10^5 \frac{\text{км}}{\text{с}}$
 $T = 100 \text{ yr}$
 $\Delta \lambda_{\text{упр.}} = 0,1 \text{ \AA}$

Решение:



В первом случае будет равна v_c
 $v_c = 4,74 \mu \cdot D$; $v_c = 4,74 \cdot 0,5 \frac{\text{м}}{\text{с}} \cdot 30 \text{ нк}$
 $= 7,11 \frac{\text{км}}{\text{с}} = v$; т.к. $v = \text{const}$:

$d = T \cdot v$; $d = 100 \text{ yr} \cdot 365 \cdot 24 \cdot 3600 \text{ с} \cdot 7,11 \frac{\text{км}}{\text{с}} \cdot 10^{-3} = 7,47 \cdot 10^3 \text{ нк}$
 $\cos \gamma = \frac{d}{D'} = \frac{v}{v_c}$; $D' = \sqrt{D^2 + d^2}$ (по теореме Пифагора)

$v_c = \frac{v d}{\sqrt{D^2 + d^2}}$

$d \ll D \Rightarrow D^2 + d^2 \approx D^2 \Rightarrow v_c = \frac{v d}{D}$; $v_c = \frac{7,11 \frac{\text{км}}{\text{с}} \cdot 7,47 \cdot 10^3 \text{ нк}}{30 \text{ нк}} = \frac{23,7 \frac{\text{км}}{\text{с}} \cdot 7,47}{10^4 \text{ нк}} =$

$= 177,039 \cdot 10^{-4} \frac{\text{км}}{\text{с}} \approx 177 \cdot 10^{-4} \frac{\text{км}}{\text{с}}$

$Cz = v_c$; $z = \frac{\Delta \lambda_2}{\lambda_1}$; $\Delta \lambda_2 = \lambda_1 z$; $z = \frac{v_c}{C}$; $\Delta \lambda_2 = \frac{\lambda_1 v_c}{C}$

$\Delta \lambda_2 = \frac{177 \frac{\text{км}}{\text{с}} \cdot 10^{-4} \cdot 550 \cdot 10^{-9} \text{ м}}{300000 \frac{\text{км}}{\text{с}}} = \frac{1059 \frac{\text{км}}{\text{с}} \cdot 550 \cdot 10^{-9} \text{ м}}{10^5 \frac{\text{км}}{\text{с}}} = \frac{32450 \cdot 10^{-9} \text{ м} \cdot 10^{-4}}{10^5} = 32450 \cdot 10^{-14} \text{ м} = 3,245 \cdot 10^{-15} \text{ м}$

$= 3,245 \cdot 10^{-15} \text{ м} = 3,245 \cdot 10^{-3} \text{ \AA}$

$\Delta \lambda_2 \ll \Delta \lambda_{\text{упр.}} \Rightarrow$ Нельзя зафиксировать красное смещение \rightarrow невозможно обнаружить лучевую скорость

Ответ: Нельзя обнаружить

Дано:
 $T_0 = 1 \text{ yr}$
 $T_1 = 2003 \frac{1}{12} \text{ yr}$
 $T_2 = 2097 \frac{7}{12} \text{ yr}$
 $a < a_0$
 $\Delta a = 10 \text{ а.е.}$
 $a = ?$

Решение:

$S = T_2 - T_1$; $S = 2097 \frac{7}{12} \text{ yr} - 2003 \frac{1}{12} \text{ yr} = 94 \frac{6}{12} \text{ yr} = 94,5 \text{ yr}$

$\frac{1}{S} = \frac{1}{T_0} - \frac{1}{T}$; $\frac{1}{S} = \frac{1}{T} - \frac{1}{T_0}$; $\frac{1}{T} = \frac{1}{T_0} + \frac{1}{S}$
 $T = \frac{S \cdot T_0}{S + T_0}$; $T = \frac{94,5 \text{ yr}^2}{95,5 \text{ yr}} = 0,9895 \text{ yr}$

т.к. астероид вращается вокруг Солнца, можно использовать закон Кеплера в упрощённом виде:

$T^2 = a^3$; $a = \sqrt[3]{T^2}$; $a = \sqrt[3]{0,97911025 \text{ yr}^2} \approx 0,992 \text{ а.е.}$

Ответ: 0,992 а.е.

= 2,04 \cdot 10^7 км = 2 \cdot 10^{10} м

g = \frac{GM}{R_0^2} \Rightarrow M = R_0^2 g / G = (2,45 \cdot 10^{10} м)^2 \cdot 9,7 \frac{м}{с^2} = 6,0025 \cdot 10^{20} \cdot 9,7 \frac{м^3}{с^2} = 5,822425 \cdot 10^{21} \frac{м^3}{с^2}

= 4,2 \cdot 10^{20} \frac{м \cdot м}{кг \cdot с} = 4,2 \cdot 10^{21} \frac{м \cdot м^2}{кг}

По III закону Кеплера:

\frac{T^2}{a^3} = \frac{4\pi^2}{GM} \Rightarrow a = \sqrt[3]{\frac{T^2 \cdot GM}{4\pi^2}} = \sqrt[3]{\frac{(73 \cdot 24 \cdot 3600 с)^2 \cdot 4,2 \cdot 10^{21} \frac{м \cdot м^2}{кг}}{4 \cdot 9}}

= \sqrt[3]{\frac{4 \cdot 10^{13} с^2 \cdot 4,2 \cdot 10^{21} \frac{м \cdot м^2}{кг}}{4 \cdot 9}} = \sqrt[3]{10^{33} \cdot \frac{14}{3} м^3} = 10^{11} м \cdot 0,1 = 10^{10} м =

= 0,53 а.е. \quad \frac{1,4}{3} \approx \frac{1,5}{3} = \frac{1}{2}

Максимально возможный эксцентриситет орбиты будет, если а_{пл} будет приблизительно равно радиусу звезды. a_{пл} \approx 2,5 \cdot 10^{10} м

a_{пл} = a(1+e) \Rightarrow 1+e = \frac{a_{пл}}{a} \Rightarrow e = \frac{a_{пл}}{a} - 1

e = \frac{2 \cdot 10^{10} м}{8 \cdot 10^{10} м} - 1 = 1 - 0,25 = 0,75

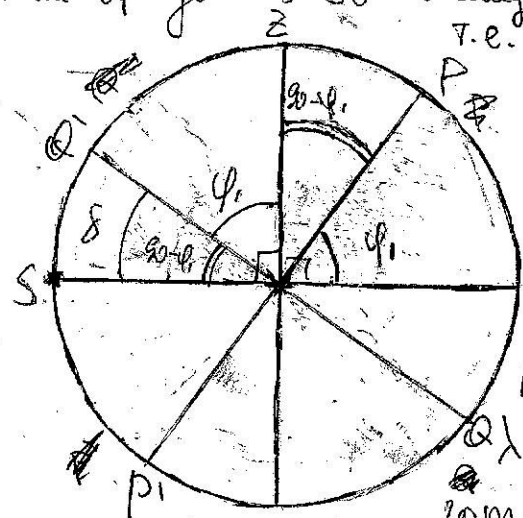
Ответ: 0,75

№5

- Дано:
- \phi_1 = 62^\circ
- \phi_2 = 44^\circ
- \lambda_1 = 31^\circ
- \lambda_2 = 43^\circ
- H = 885 м
- R = 6400 км

Решение:

Для Аркадии звезда вышерывает из под горизонта в направлении юга, т.е. проходит точку своей верхней кульминации в южной полярной области!



\Rightarrow \delta = 90^\circ - \phi_1

\delta = 90^\circ - 62^\circ = 28^\circ

\delta = -46^\circ - 28^\circ

Какое-то время от кажда верхней кульминации наблюдалась на меридиане \lambda_2. Это время будет равно разности раз-
лот во временной мере:

\Delta t = \Delta \lambda = \lambda_2 - \lambda_1; \Delta t = 43^\circ - 31^\circ = 12^\circ

\Delta t = \frac{1^h - 12^\circ}{15^\circ} = 0,8^h = 48^m

Рассчитаем высоту верхней кульминации для

второго пункта:

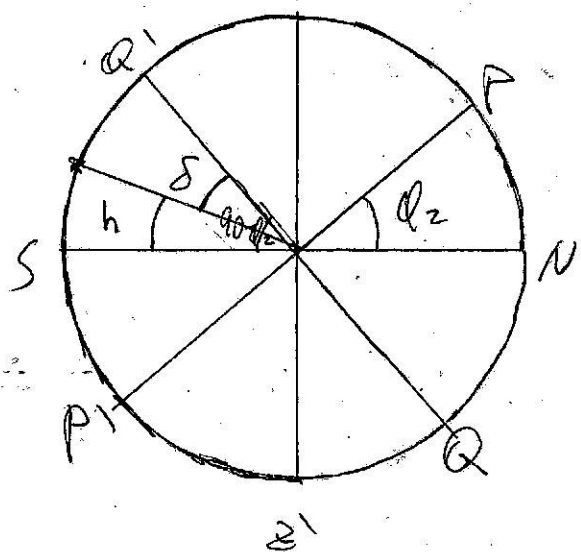
10 класс

17-4

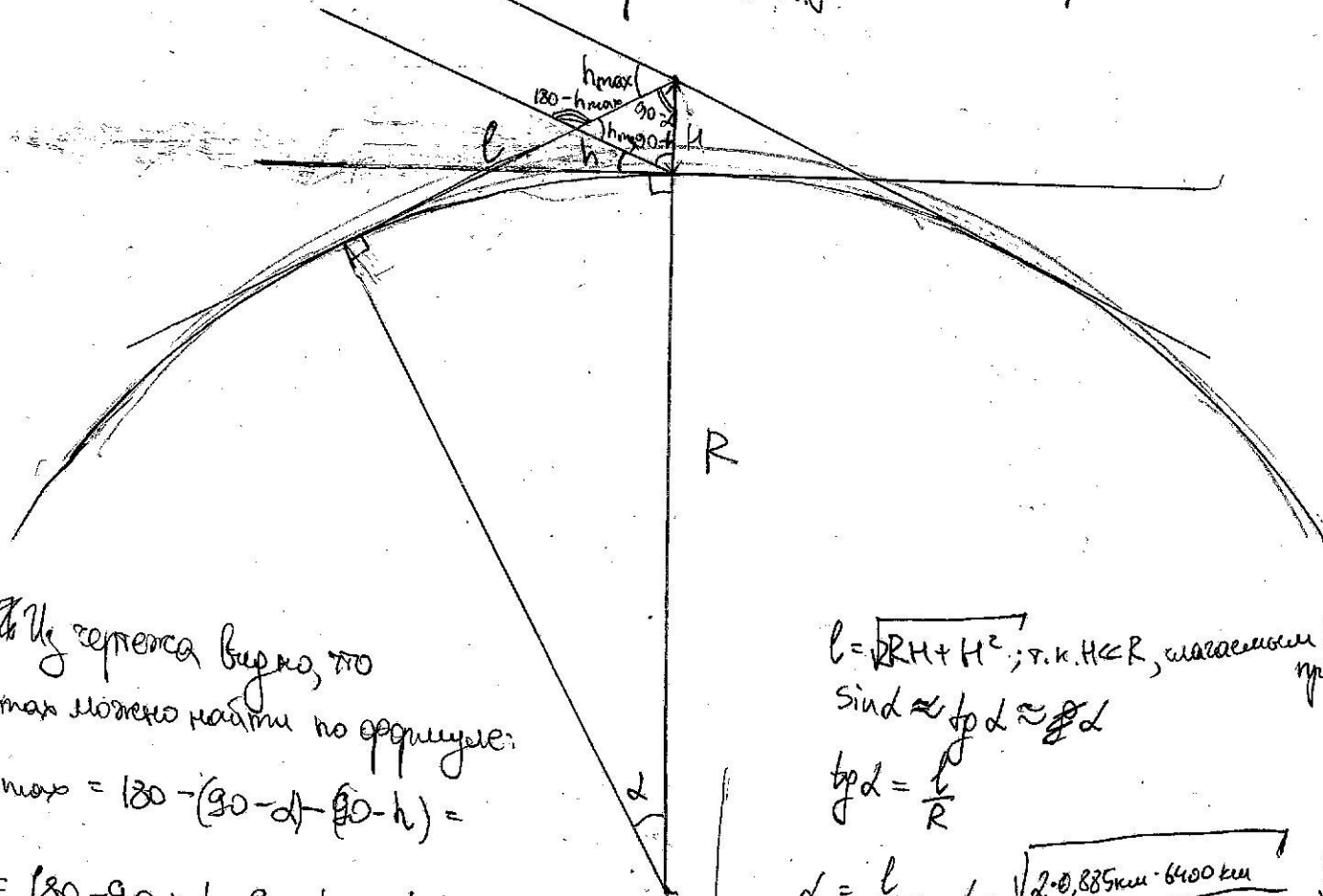
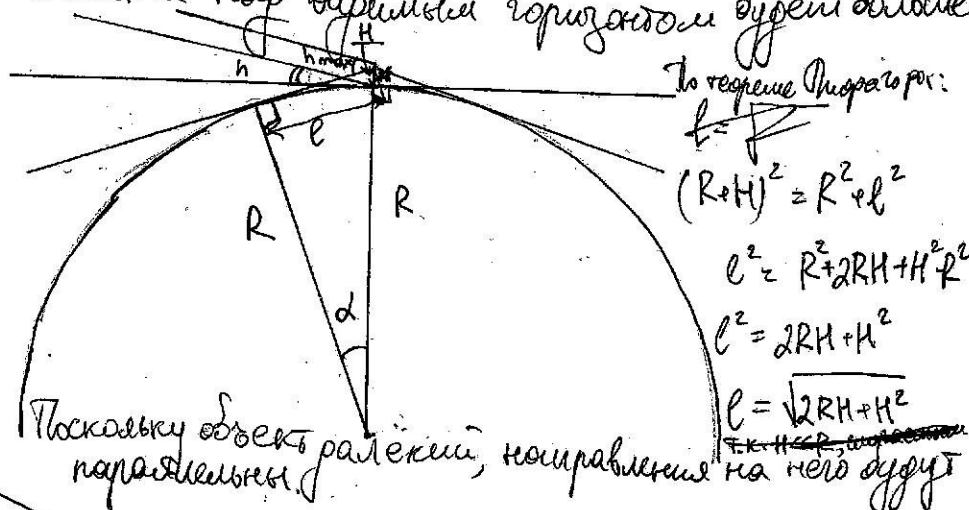
$$h = 90^\circ - \varphi_2 - 18^\circ$$

$$h = 90^\circ - 44^\circ - 28^\circ = 18^\circ$$

Т.к. наблюдатель находится на горе, высота объекта над верхним горизонтом будет больше.



Для удобства нарисуем более подробный рисунок



По мере удаления вверх, то h_{max} можно найти по формуле:

$$h_{max} = 180 - (90 - \alpha) - (90 - h) = 180 - 90 + \alpha - 90 + h = \alpha + h$$

$$h_{max} = 18^\circ + 57,2' = 18^\circ + 0,953^\circ = 18,953^\circ$$

Ответ: максимальная высота $18,953^\circ$; самый увидит объект 48 минут раньше.

$$l = \sqrt{2Rh + H^2}; \text{ т.к. } H \ll R, \text{ значением } H \text{ можно пренебречь}$$

$$\sin \alpha \approx \frac{e}{l} \approx \frac{e}{R}$$

$$\frac{e}{R} \approx \frac{h}{R}$$

$$\alpha = \frac{l}{R}; \alpha = \frac{\sqrt{2 \cdot 0,885 \text{ км} \cdot 6400 \text{ км}}}{6400 \text{ км}} = \frac{1,77 \text{ рад}}{6400}$$

$$= 1,33 \cdot 80^{-1} = \frac{1,33}{80} \text{ рад} = \frac{1,33 \cdot 3438'}{80} =$$

$$= 57,16' = 57,2' = 0,953^\circ$$