

Залежність між кутом бомбардування кін-ї та відхиленням опа-

$$\text{Задача: } \frac{\sin \varphi}{\cos \alpha} = \frac{\sin(\varphi + \alpha)}{\cos \alpha}$$

$$\cos \alpha + \cos \varphi \cdot \sin \alpha = \frac{\cos \alpha}{\cos \alpha}$$

$$\cos \varphi = \frac{\cos \alpha - \cos \alpha}{\sin \alpha}$$

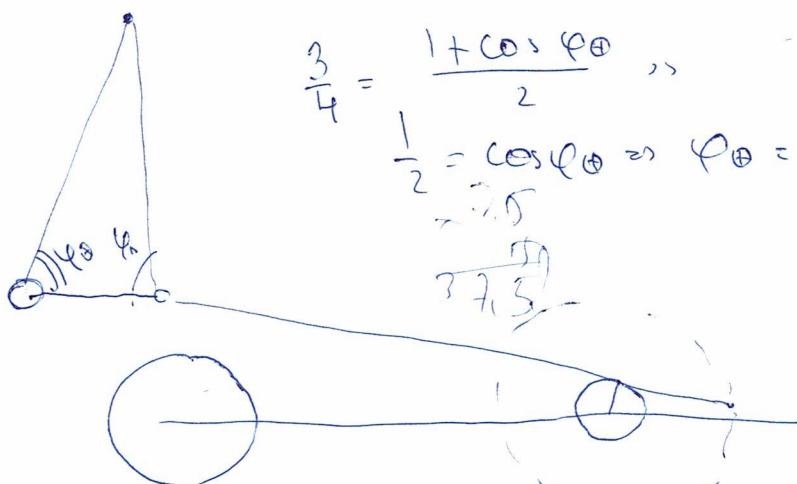
$$\cos \varphi = \frac{2,5 - \cos \alpha}{\sin \alpha} \Rightarrow \varphi = \arctan \frac{2,5}{\sin \alpha} - \frac{1}{\tan \alpha}$$

$$S = \frac{4 \cdot 1}{4 - 1} = \frac{4}{3} \text{ зошт.}$$

$$\cos \alpha \approx \alpha = \frac{\Delta t}{4} \cdot 3 \cdot 360.$$

№2

$$\text{Фаза земни } \varphi = \frac{12}{16} = \frac{3}{4}, \quad 230^m \\ 1h15^m$$



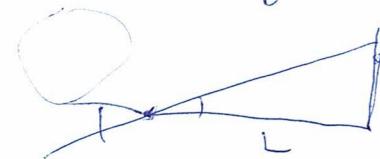
$$\frac{3}{4} = \frac{1 + \cos \varphi_0}{2} \Rightarrow$$

$$\frac{1}{2} = \cos \varphi_0 \Rightarrow \varphi_0 = 60^\circ.$$

$$\frac{\sqrt{3}}{2}$$

$$\frac{\sqrt{3}}{2} = \frac{\sqrt{3}}{2}$$

$$\frac{1}{2} = \frac{9}{13.5}$$



$$\text{or } L \cdot \operatorname{tg} \alpha$$

$$120 \frac{1}{16} - 120 \frac{1}{8} = \frac{120}{8} = 15$$

$$\frac{1}{8} = \frac{15}{40} = \frac{3}{8}$$

$$D\theta = 1.6 \text{ mm}; \quad \rho_\theta = 4 \cdot \rho_n = 120^\circ$$

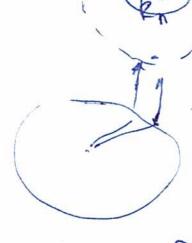
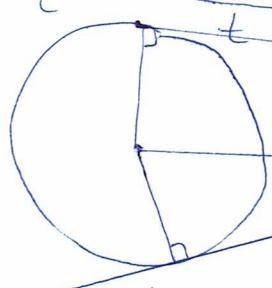
$$\frac{16}{18} - \frac{120}{8} = x = \frac{12.120}{16.8} = \frac{9}{8} \cdot 120 = 15 \cdot 5 = 135^\circ$$

$$3a \quad t = 40 \text{ cengay}$$

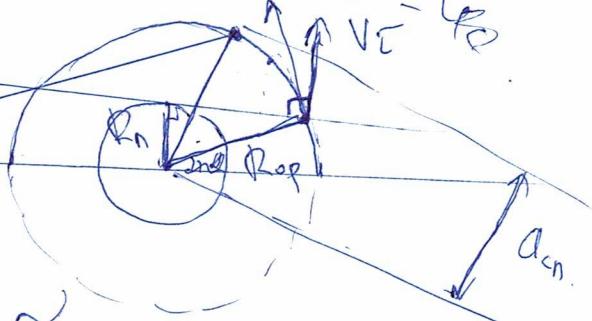
$$\alpha = 135^\circ$$

$$\sqrt{V_T} = \frac{x}{t} = \frac{135}{40} = 3.375 \text{ mm}$$

$$\sqrt{V_T} = \frac{x}{t} = \frac{L \cdot \operatorname{tg} \alpha}{t} = L \operatorname{tg} \alpha$$



$$\sqrt{V_T} = \frac{h}{t} = \frac{h}{40} = 2.5 \text{ m}$$



$$\boxed{V_T = \frac{135}{40} \text{ m}}$$

$$V_T = \omega \cdot R \cdot \sin \alpha$$

$$\omega = \frac{\alpha}{t}; \quad \frac{V_T}{L_n} = \omega$$

$$(L_n) = \omega$$

$$12.10 / 40 =$$

$$(12.10 \cdot 60) / 40 = 180$$

$$\frac{60}{30} = 2$$

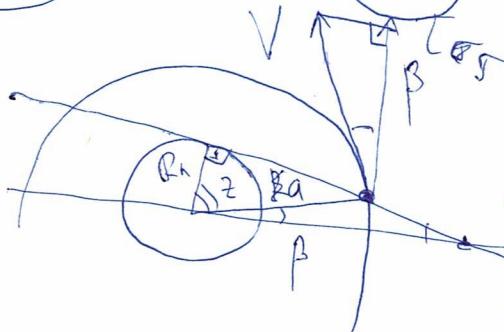
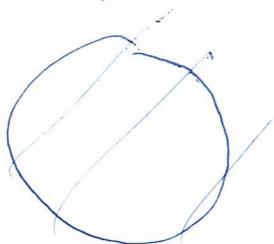
$$V_T = \frac{L \cdot \operatorname{tg} \alpha}{t} = \frac{L \cdot \alpha}{t} = \frac{L_n \cdot \alpha}{t}$$

$$\frac{12.10 \cdot 60}{24.360} = \frac{6.10}{24.30} = \left(\frac{1}{30}\right)$$

$$V_{\pi} = \frac{L_n \cdot \alpha}{t}$$



h 15 110 m



$$V_{\pi} = V \cdot \cos \beta$$

$$\cos \gamma = \frac{R_1}{\sqrt{a_{cn}}}$$

$$V = \sqrt{\frac{GM_n}{R_1^3 a_{cn}}}$$

$$V_{\pi} = \frac{L_n \cdot \alpha}{t}$$

$$\beta = 90^\circ - \delta - \gamma$$

$$\frac{V}{L} = \cos \frac{\alpha}{t}$$

$$V = \frac{L \cdot \alpha}{t}$$

$$\frac{GM_n}{R_n^3 a_{cn}}$$

$$\frac{L_n^2 \cdot \alpha^2}{t^2} \cdot \frac{R_n^3 a_{cn}}{GM_n} = \cos^2 \beta$$

$$\cos \gamma = \frac{R_1}{\sqrt{a_{cn}}}$$

$$\beta = 90^\circ - \delta - \gamma$$

$$\frac{a_{cn} R_n}{R_n a_{cn}}$$

$$\cos^2(90^\circ - (\delta + \gamma))$$

$$= \sin^2(\delta + \gamma) = \frac{L_n^2 \cdot \alpha^2}{t^2} \cdot \frac{a_{cn}}{GM_n}$$

1310

~~1350~~

=

$$V_{\pi} = \left(\frac{350000 \text{ km}}{223438.40} \cdot 135.60 \right)$$

C

$$= \frac{350000 \cdot 135}{223438.40} \cdot \frac{135.60}{40}$$

$$= \frac{13500}{\frac{12}{15}} \cdot \frac{135.60}{\frac{40}{30}}$$

$$3840000 \text{ km}$$

$$350000 \text{ km}, 135$$

$$\frac{\alpha}{t}$$

$$\frac{\alpha}{t}$$

$$\frac{350000 \cdot 135.60}{223438.40} = \frac{39.225}{24}$$

$$= \frac{135.60}{150} \cdot \frac{135.60}{24}$$

$$\frac{350000 \cdot 135.60}{206265.0} = \frac{39.225}{24}$$

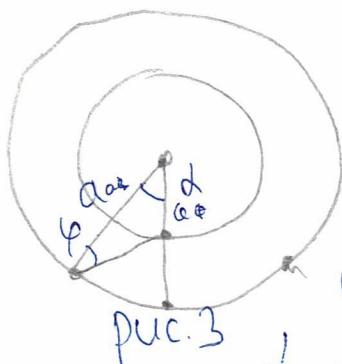
$$= \frac{350000 \cdot 135.60}{24} = 3.135 \text{ kg}$$

Hyk-9

Задача №1

Хук-9

При движении небесных тел, имеющих собственные орбиты, вращающиеся вокруг Земли, астрономическая обсерватория может наблюдать звезды, находящиеся в противостоянии с Землей. Т.к. звезда α и астрономическая обсерватория находятся в противостоянии, то астрономическая обсерватория может наблюдать звезду α , если астрономическая обсерватория находится в положении $\theta = 180^\circ$. Т.к. звезда α и астрономическая обсерватория находятся в противостоянии, то астрономическая обсерватория может наблюдать звезду α , если астрономическая обсерватория находится в положении $\theta = 0^\circ$. Т.к. звезда α и астрономическая обсерватория находятся в противостоянии, то астрономическая обсерватория может наблюдать звезду α , если астрономическая обсерватория находится в положении $\theta = 90^\circ$. Т.к. звезда α и астрономическая обсерватория находятся в противостоянии, то астрономическая обсерватория может наблюдать звезду α , если астрономическая обсерватория находится в положении $\theta = 270^\circ$.



Чтобы определить зависимость зависимости от времени движения звезды α от времени движения звезды α и астрономической обсерватории, необходимо рассмотреть движение звезды α и астрономической обсерватории в единицах времени.

Чтобы определить зависимость зависимости от времени движения звезды α от времени движения звезды α и астрономической обсерватории, необходимо рассмотреть движение звезды α и астрономической обсерватории в единицах времени.

Чтобы определить зависимость зависимости от времени движения звезды α от времени движения звезды α и астрономической обсерватории, необходимо рассмотреть движение звезды α и астрономической обсерватории в единицах времени.

Через время t между звездами будет угол

Встречи Земли

$$\lambda = \frac{st}{S} \cdot 360^\circ, \text{ где } S - \text{суммарный путь}$$

Кык-9

$$S = \frac{T_\oplus \cdot T_a}{T_a - T_\oplus}$$

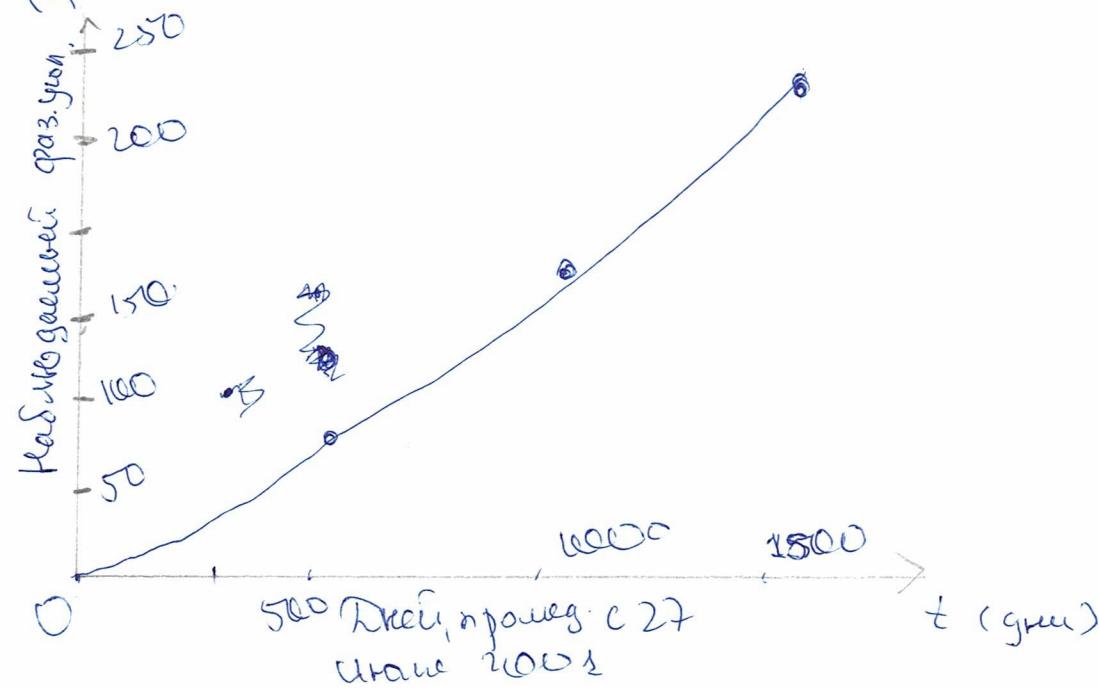
$$\lambda = \frac{st}{T_\oplus \cdot T_a} (T_a - T_\oplus) \cdot 360^\circ.$$

Тогда расстояние между Землей и астероидом
также равно $d = \sqrt{a_a^2 + a_\oplus^2 - 2 \cos\left(\frac{st}{T_\oplus \cdot T_a} (T_a - T_\oplus) \cdot 360^\circ\right) a_a \cdot a_\oplus}$
но реальное значение:

$\frac{\sin \varphi}{a_\oplus} = \frac{\sin \lambda}{d}$. Тогда зависит от разности
угла от времени $\varphi(st)$:

$$\sin \varphi = \frac{a_\oplus}{\sqrt{a_a^2 + a_\oplus^2 - 2 \cos\left(\frac{st}{T_\oplus \cdot T_a} (T_a - T_\oplus) \cdot 360^\circ\right) a_a \cdot a_\oplus}} \cdot \sin\left(\frac{st}{T_\oplus \cdot T_a} \cdot \frac{360^\circ}{360}\right)$$

Чтобы определить необходимый для заби-
тия, необходимо найти S зная кон-
фигурации, необходимо
разбить время с 2001 - 2005 на промежу-
тковать и сопоставить.



4 кр.нз 5чп

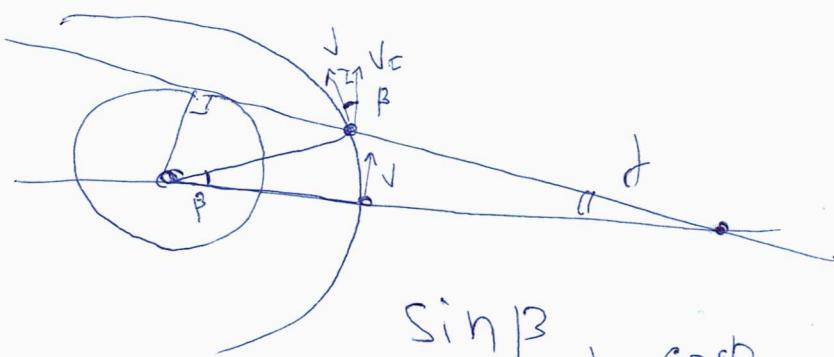
Несимметричные орбиты

Кик-г

$$\frac{L_n + X}{X} = \frac{R_\oplus}{R_n} \Rightarrow \frac{L_n}{X} + 1 = \frac{R_\oplus}{R_n} \Rightarrow X = \frac{L_n}{\frac{R_\oplus}{R_n} - 1} = \frac{1}{3} \cdot R_\oplus$$

ошибка

$$\sin \delta = \frac{R_n}{X} = 3 \frac{R_\oplus}{L_n}$$



No reentry curves:

$$\frac{\sin(\beta + \delta)}{X} = \frac{\sin \delta}{a_{cn}}$$

$$\frac{\sin \beta \cdot \cos \delta + \cos \beta \cdot \sin \delta}{X} = \frac{\sin \delta}{a_{cn}}$$

β малый, то

$$\beta + \beta \sqrt{1 - \beta^2} = \frac{X}{a_{cn}} \Rightarrow t.k. \cos \beta = \frac{V_c}{\sqrt{1 - \beta^2}} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \beta = \sqrt{1 - \frac{V_c^2}{J^2}} = \sqrt{1 - \frac{V_c^2}{GM} \cdot a_{cn}}$$

$$J = \frac{V_c^2 \cdot a_{cn}}{GM} + \sqrt{\frac{V_c}{GM}} \cdot \sqrt{a_{cn}} = \frac{X}{a_{cn}}, J_c = \frac{L_n \cdot \alpha}{t}$$

Помимо уравнение, получаем

$$a_{cn} \approx 10000 \text{ km.}$$

$$\sqrt{2 \cdot a_{cn} \cdot S_{CP}}$$

Задача №2

T.k. за между α первом и последним снимком прошло $t = 40$ секунд, то можно сказать, что тангенциальная скорость спутника практически не изменилась. Тогда можно определить тангенциальную начальную скорость. Угол α между лучами $\approx 30^\circ$. Угол β между лучами $\beta = 120^\circ$, что на снимках соответствует 16 мин. Отсюда получаем, что за 40 секунд Земля приотклоняется на $\alpha = 135^\circ$. Вращение Земли вокруг своей оси учитывалось, ~~введенное~~ ~~но~~ ~~поскольку~~ так как пренебрегают временем Δt . Тангенциальная скорость спутника $V_T = \frac{L_n \cdot \alpha}{t}$, L_n - радиус земного магнита и Земли ($L_n \approx 350$ 000 км)

~~сторона~~

