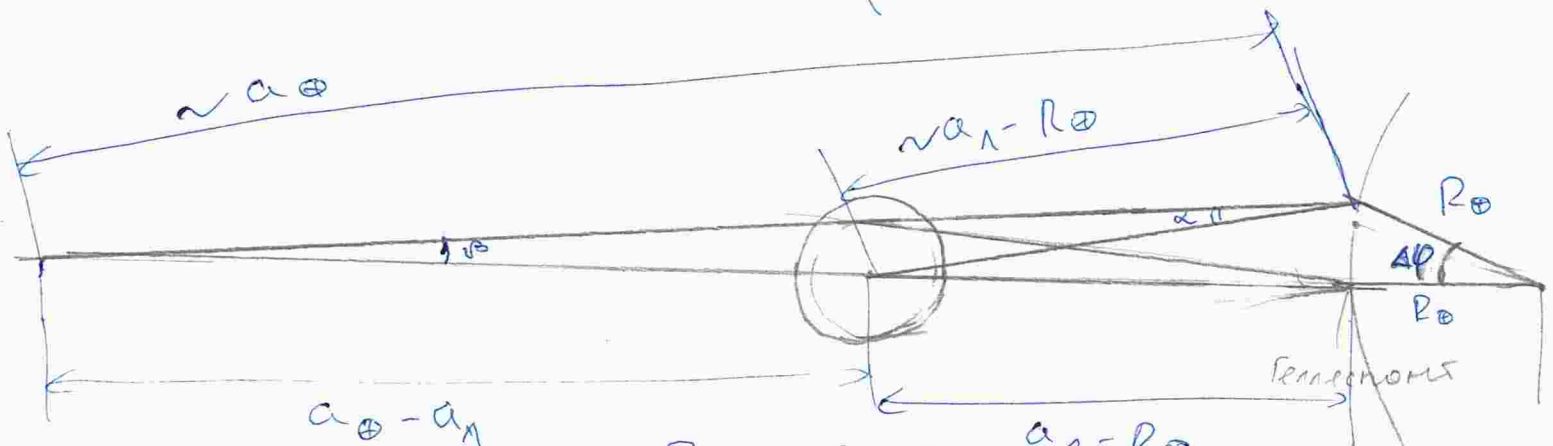
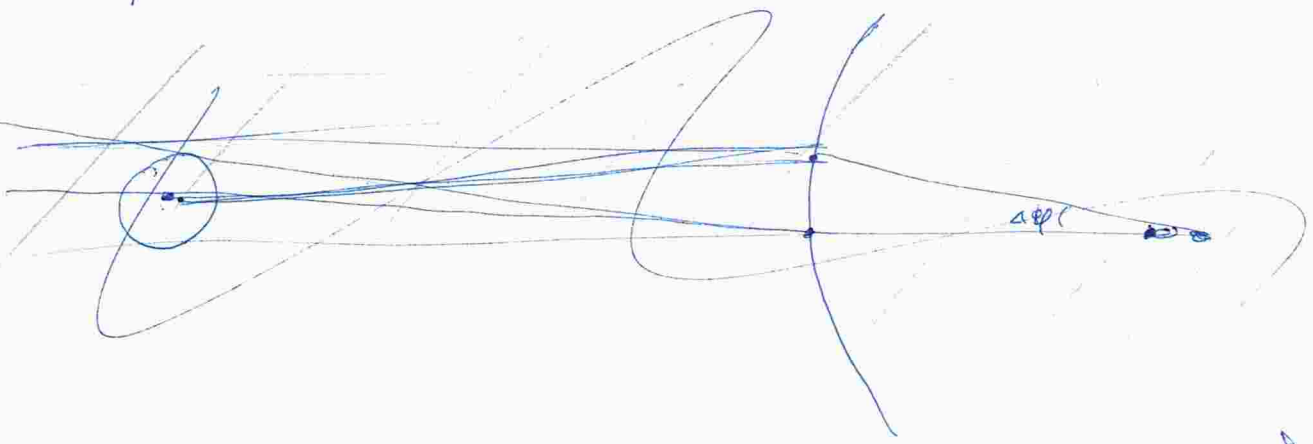


$\sqrt{3}$ Т.к. Гемма двигалась \perp меридиану, а долготы
 пунктов совпали, то ~~полная~~^{макс.} фаза на Беллос-
 пункте совпала с ~~полной~~^{макс.} фазой в Александрии.

Т.к. ~~макс. фаза~~ на Беллеспункте было полная затмение

\Rightarrow рас.: $\Delta\varphi = 10^\circ \approx \frac{10}{57} \text{ рад} \approx \sin(\Delta\varphi)$



из рас. видно: $\frac{\sin \beta}{R_\oplus} \approx \frac{\sin \Delta\varphi}{a_\oplus} \Rightarrow \sin \beta = \frac{64 \cdot 10^5 \cdot 10}{1,5 \cdot 10^8 \cdot 57}$

где: $\frac{\sin \beta}{a_\oplus - R_\oplus} = \frac{\sin \alpha}{a_\oplus a_\oplus} \Rightarrow \sin \alpha = \frac{1,5 \cdot 10^8 - 3,84 \cdot 10^5}{3,84 \cdot 10^5 - 6,4 \cdot 10^3} \cdot \sin \beta$

$\approx \frac{10^2 \cdot 1496}{378} \cdot \sin \beta \approx 400 \cdot 1,5 \cdot 10^{-2} = 6 \cdot 10^{-3}$
 $\approx 366 \cdot 57 \cdot 10^{-3} \approx 20,86 \cdot 10^{-3} \approx 0,02086$
 $\approx 0,36^\circ$ — расстояние между центрами дисков Луны и Солнца.

\Rightarrow $\phi_{\text{затм}} = \frac{s}{S_0} \approx \frac{r \cdot \delta}{S_0}$, т.к. $\frac{d_\oplus}{2} - \delta + \frac{d_\oplus}{2} = d \Rightarrow$
 $\Rightarrow \delta \approx 0,11^\circ$ — маленкое расстояние $h_{\text{л}}^2$
 $\left(\frac{r}{2}\right)^2 = \left(\frac{d_0}{2}\right)^2 - \left(\frac{d_0 + \delta}{2}\right)^2 \Rightarrow r \approx 2 \cdot \sqrt{0,25^2 - 0,2^2} \approx 2 \cdot \sqrt{0,09 - 0,04} = 2 \cdot \sqrt{0,05} = 2 \cdot \sqrt{10} \cdot \sqrt{0,5} \approx \frac{2}{3} \cdot 7 \cdot \frac{7}{10} \approx 3,27$
 $\approx 3,27$

для того, чтобы звезда кульм. в зените: $\varphi = \delta$. \Rightarrow

$\Rightarrow \delta = 60^\circ$ и более.

чтобы найти эту часть звезд, нужно сравнить площади неб. сферы, покрытые восходящими звездами и кульм. меридионами к N от зенита!

$$k = \frac{1 - \cos(90^\circ - \delta)}{1 - \cos(180^\circ + 2|\delta_{min}|)} = \frac{1 - \cos 30^\circ}{1 - \cos(180^\circ + 60^\circ)}$$

$$k = \frac{2\pi(1 - \cos(90^\circ - \delta))}{4\pi - 2\pi(1 - \cos(90^\circ - |\delta_{min}|))} = \frac{2(1 - \cos(90^\circ - \delta))}{2(1 + \cos(90^\circ - |\delta_{min}|))}$$

$$= \frac{1 - \cos 30^\circ}{1 + \cos 60^\circ} = \frac{1 - \frac{\sqrt{3}}{2}}{1 + \frac{1}{2}} = \frac{2 - \sqrt{3}}{\frac{3}{2}} = \frac{2}{3} - \frac{\sqrt{3}}{3} \approx$$

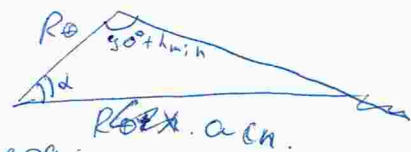
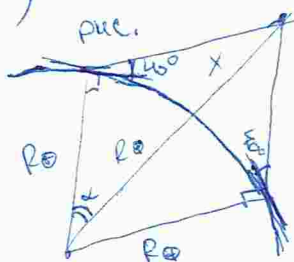
$\approx 0,7 - 0,57 = 0,13$

ответ: 0,13

ИИ

Выгоднее всего запускать спутники с периодом $T = 24^h$, то есть геосинхронные, т.к. геосинхронный спутник всегда наблюдает одну часть Земли, ~~это~~ это очень удобно, когда спутников, находящихся на одной высоте орбиты.

Т.к. $h_{min} = 40^\circ$, ~~это~~ то!



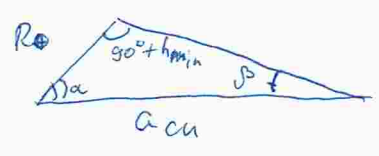
из рис. 1: $a_{сн} = a_1 \sqrt{\frac{r_{сн}^2}{r_1^2}}$

$\frac{a_{сн}^3}{a_1^3} = \frac{r_{сн}^2}{r_1^2} \Rightarrow a_{сн} = a_1 \sqrt[3]{\frac{r_{сн}^2}{r_1^2}} \approx 384000 \sqrt[3]{\frac{1}{272}} \approx 210000 \text{ км.}$

to be continued...

стр. 1
лист 2

W1 (прогнозные)



$$\frac{\sin \beta}{R_{\oplus}} = \frac{\cos h_{min}}{a \sin} \Rightarrow \sin \beta = \frac{6400}{40000} \cdot \cos 40^{\circ} \approx 0,16 \cos 40^{\circ} \approx 0,11 \Rightarrow \beta \text{ малый угол} \Rightarrow$$

$$\beta \approx 0,11 \text{ рад} \approx 5,7^{\circ} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \alpha = 180^{\circ} - 90^{\circ} - h_{min} - \beta = 90^{\circ} - 40^{\circ} - 5,7^{\circ} = 44,3^{\circ} \approx 44^{\circ}$$

$$S = 2\pi R_{\oplus}^2 (1 - \cos \alpha) \approx 2\pi R_{\oplus}^2 \left(1 - \frac{\sqrt{2}}{2}\right) \approx 2\pi R_{\oplus}^2 (1 - 0,707) \approx 2\pi R_{\oplus}^2 \cdot 0,293$$

~~и $h_{min} = 37,06$ градуса~~
 ~~$\approx 0,6\pi$ ср. - площадь $37,06$, покрываемая h_{min} одним спут-~~
~~ником~~

~~$\approx 0,6\pi$ ср. - площадь $37,06$, покрываемая h_{min} одним спут-~~
~~ником~~

$$N = \left(\frac{S}{S_{\oplus}}\right)^{-1} = \left(\frac{0,6\pi}{4\pi}\right)^{-1} = \frac{4}{0,6} \approx \frac{2 \cdot 4 \cdot 10}{3} \approx 7 \text{ спутников}$$

W2

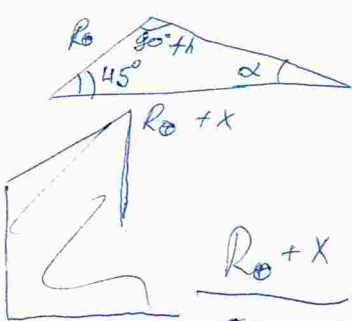
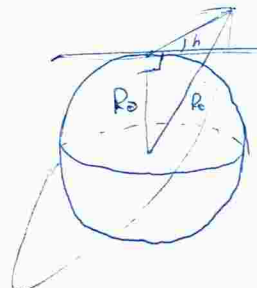
из-за того, что календарный год не равен тропическому, ровно через год восход лунной ~~бывающе~~ казаться (солнце пройдет вверх по эклиптике $\sim 1^{\circ}$) но точка начала, ~~бывающе~~ не должна.

Чертовик.

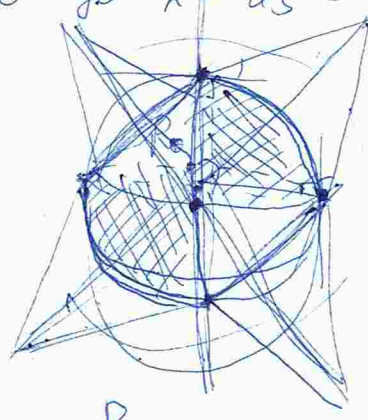
$h = 45^\circ$

$\alpha = 180^\circ - 90^\circ - h - 45^\circ = 45^\circ - h$

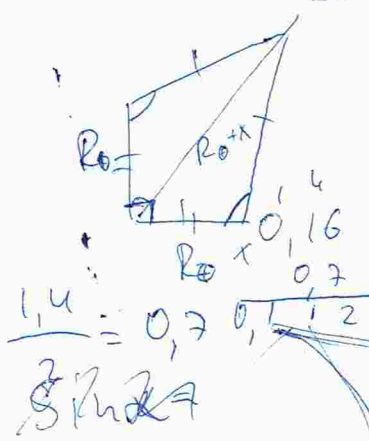
Чертовик.



$$\frac{R_0 + x}{R_0 \cos h} = \frac{R_0 + x}{R_0 \cos 45^\circ} = \frac{R_0}{\sin(45^\circ - h)} = \frac{R_0}{\sin 5^\circ}$$



cos	sin	
2/3	2/3	30°
2/3	2/3	45°
2/3	2/3	60°

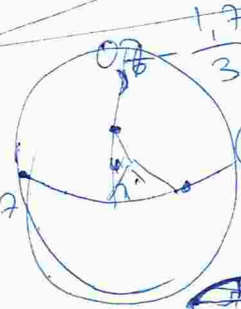
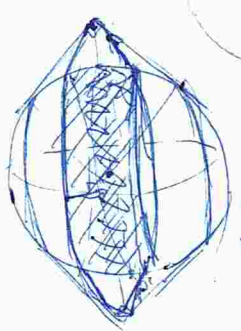


$R_0 + x = R_0 \cdot \frac{\cos 45^\circ}{\sin 5^\circ} = R_0 \cdot \frac{\cos 45^\circ}{\cos 85^\circ}$

1,4 = 0,7
3/2 = 1,5

1,7 | 3
15 | 0,57

0,37



B.P.

O.P.

$90^\circ - \delta + 4$

$S = 2\pi R h \frac{2\pi R^2 (1 - \cos \alpha)}{R - h}$

$\cos \alpha = \frac{R - h}{R}$
 $\frac{R}{\cos \alpha} = R - h$
 $2\pi h = R - h$

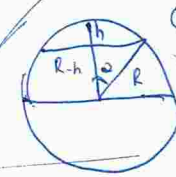
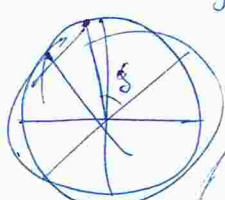
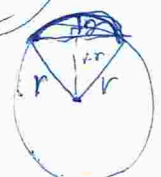
$R \cos \alpha = R - h$
 $2\pi h = R - h$

64
400
200
100
50
25

2310 ans. - 8°

2600 ans. - 360

3,1
x 0,6
18,6
12

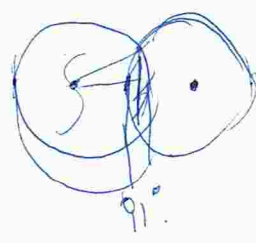
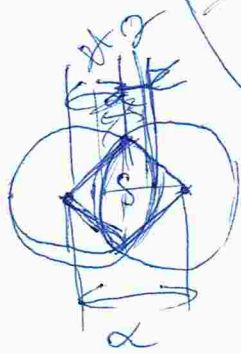
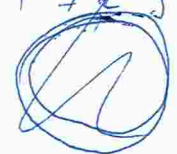


260
2300
260

260
23
= 118 = 210
241,5

360
x 23
260
23
248
360 | 23
360 | 30
30

11,7
x 23
270
12345
x 2330 + 54
362645
24
276



$r = d \sin \alpha$

91°

