

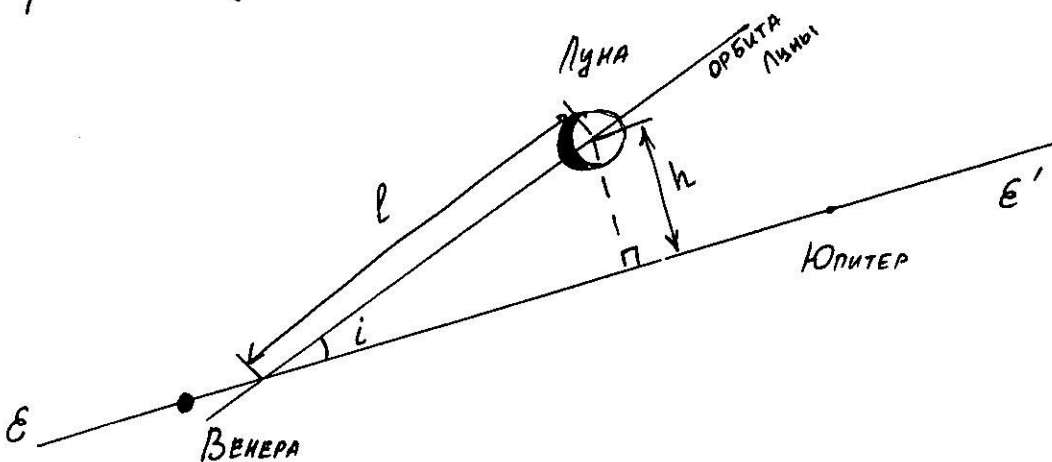
Тогда на представленные фотографии, мы видим, что Луна освещена с левой стороны. Из этого следует, что Солнце также находится слева. Также, на фотографиях видно, что объект, который находится слева, ярче (а следовательно больше в условном размере), чем объект справа. Из всех этих высказываний следует, что справа находится Юпитер, а слева - Венера\* (логично, что в центре находится Луна, т.к. её условные размеры гораздо больше данных небесных тел). Тогда фотографии имеют вид:



Венера  
•

\* Из курса астрономии мы знаем, что Венера - самая яркая планета на ночном небе Земли. Так же она ближе к Солнцу, чем Юпитер.

Определим время, прошедшее между снимками. Для этого на одной фотографии соединим линией (с помощью линейки и карандаша) Юпитер и Венеру. Затем на данную прямую опустим перпендикуляр из центра Луны. Так как все планеты движутся в плоскости эклиптики (по условию задачи), то данная прямая, соединяющая Венеру и Юпитер, является эклиптической. Мы знаем, что угол наклона орбиты Луны к плоскости эклиптики равно  $i = 5^\circ$ .



На данном рисунке орбита Луны расположена символически, для представления общей картины происходящего.

На обеих фотографиях измерили с помощью линейки размер Луны и расстояние от центра Луны до эклиптики ( $h$ ) и составили пропорции. Мы знаем, что условный размер Луны равен  $32'$ .

Для верхней фотографии:

$$\begin{aligned} 8\text{мм} = 32' \\ 14\text{мм} = h_1 \end{aligned} \Rightarrow h_1 = \frac{14\text{мм} \cdot 32'}{8\text{мм}} = 14 \cdot 4' = 56'$$

Для нижней фотографии:

$$\begin{aligned} 12\text{мм} = 32' \\ 27\text{мм} = h_2 \end{aligned} \Rightarrow h_2 = \frac{27\text{мм} \cdot 32'}{12\text{мм}} = 72'$$

Найдем расстояние, пройденное Луной от точки пересечения с эклиптикой до наименьшего попятения ( $l$ ):

Для верхней фотографии:

$$\sin i = \frac{h_1}{l_1} \Rightarrow l_1 = \frac{h_1}{\sin i}$$

Для нижней фотографии:

$$\sin i = \frac{h_2}{l_2} \Rightarrow l_2 = \frac{h_2}{\sin i}$$

Найдем, какое расстояние прошла Луна между снимками ( $\Delta l$ ):

$$\Delta l = l_2 - l_1$$

$$\Delta l = \frac{h_2}{\sin i} - \frac{h_1}{\sin i} = \frac{h_2 - h_1}{\sin i}$$

Так как  $i$  - малый угол, то  $\sin i = i = \frac{5^\circ}{57,3^\circ/\text{рад}} \approx \frac{5}{55} \text{ рад} = \frac{1}{11} \text{ рад} = 0,09 \text{ рад}$

$$\Delta l = \frac{h_2 - h_1}{i} = \frac{72' - 56'}{0,09} = \frac{16'}{0,09} = \frac{1600'}{9} = \frac{1600^\circ}{9 \cdot 60} = \frac{80^\circ}{27} \approx 3^\circ$$

Угловая скорость Луны ( $\omega$ ) равна:

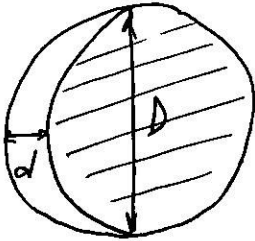
$$\omega = \frac{360^\circ}{T}, \text{ где } T = 27,32^{\text{д}}$$

Итого искомое время  $\Delta t$ :

$$\begin{aligned} \Delta t &= \frac{\Delta l}{\omega} = \frac{\Delta l \cdot 27,32^{\text{д}}}{360^\circ} = \frac{3^\circ \cdot 27,32^{\text{д}}}{360^\circ} = \frac{27,32^{\text{д}}}{120} \approx \frac{27^{\text{д}}}{120} = \frac{9^{\text{д}}}{40} = 0,225^{\text{д}} = 5,4^{\text{ч}} = \\ &= 5^{\text{ч}} 24^{\text{м}} \end{aligned}$$

Найдем фазу Луны.

Для этого с помощью линейки найдем размер освещенной части Луны и диаметр Луны.



$$\varphi (\text{фаза Луны}) = \frac{d}{D}$$

$$d = 2 \text{ мм}$$

$$D = 8 \text{ мм} \quad (\text{из верхней фотографии})$$

$$\varphi = \frac{2 \text{ мм}}{8 \text{ мм}} = \frac{1}{4} = 0,25$$

Найдем фазовый угол  $\varphi$ :

$$\varphi = \frac{1 - \cos \varphi}{2} \Rightarrow 2\varphi = 1 - \cos \varphi \Rightarrow \cos \varphi = 1 - 2\varphi$$

$$\cos \varphi = 1 - 2 \cdot \frac{1}{4} = 1 - \frac{1}{2} = \frac{1}{2} \Rightarrow \varphi = 60^\circ$$

Это означает, что Луна находится в  $60^\circ$  от Солнца.

Мы знаем, что 31 января Солнце в Козероге. Если Луна на  $60^\circ$  правее Солнца, то можно вернуться на  $\frac{60^\circ}{360^\circ} = \frac{1}{6}$  года раньше, т.е. на 2 месяца раньше. 2 месяца назад было  $\approx$  31 ноября. В это время Солнце находилось в созвездии Змееносца. Следовательно, 31 января Луна была в созвездии Змееносца.

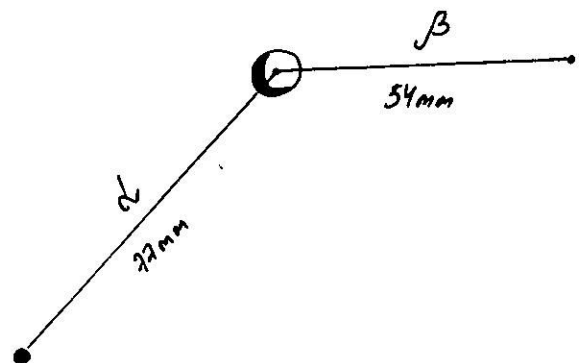
Найдем расстояние до планеты в момент события.  
Измерим линейкой расстояние от центра Луны до касательной из планеты.

Из верхней фотографии:

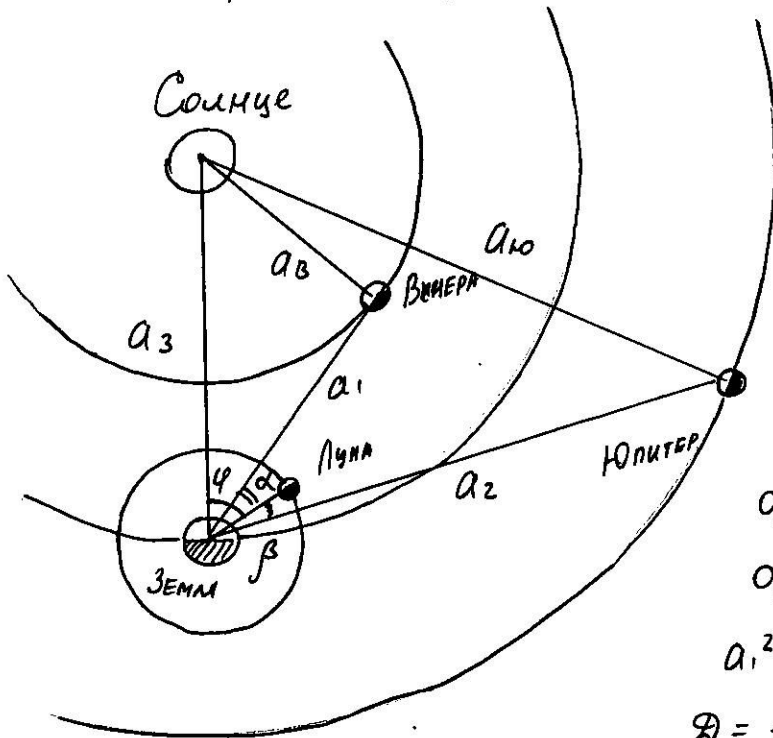
$$8 \text{ мм} = 32'$$

$$77 \text{ мм} = \alpha \Rightarrow \alpha = \frac{77 \text{ мм} \cdot 32'}{8 \text{ мм}} = 308' \approx 5^\circ$$

$$54 \text{ мм} = \beta \Rightarrow \beta = \frac{54 \text{ мм} \cdot 32'}{8 \text{ мм}} = 216' \approx 3,6^\circ$$



Рассмотрим ситуацию сверху:



Найдем расстояние до  
Венеры ( $a_1$ ), по теореме  
косинусов:

$$a_B^2 = a_3^2 + a_1^2 - 2a_3a_1 \cdot \cos(\varphi - \alpha)$$

$$a_B = 0,72 \text{ а.е.}$$

$$a_{\odot} = 1 \text{ а.е.}$$

$$\varphi - \alpha = 60^\circ - 5^\circ = 55^\circ$$

$$0,72^2 = 1^2 + a_1^2 - 2 \cdot 1 \cdot a_1 \cdot \cos(55^\circ)$$

$$0,52 = 1 + a_1^2 - 2 \cdot 0,55 \cdot a_1$$

$$a_1^2 - 1,1a_1 + 0,48 = 0$$

$$D = 1,1^2 - 4 \cdot 0,48 \approx 0$$

$$a_1 = \frac{1,1}{2} = 0,55 \text{ а.е.}$$

Найдем расстояние до Юпитера ( $a_2$ ). По теореме косинусов:

$$a_{10}^2 = a_3^2 + a_2^2 - 2 \cdot a_3 \cdot a_2 \cdot \cos(\varphi + \beta)$$

$$a_{10} = 5,2 \text{ а.е.}$$

$$a_3 = 1 \text{ а.е.}$$

$$\varphi + \beta = 60^\circ + 3,6^\circ = 63,6^\circ$$

$$5,2^2 = 1^2 + a_2^2 - 2 \cdot 1 \cdot a_2 \cdot \cos(63,6^\circ)$$

$$27 = 1 + a_2^2 - 2 \cdot 0,45 a_2$$

$$26 = a_2^2 - 0,9a_2 \Rightarrow a_2^2 - 0,9a_2 - 26 = 0$$

$$D = 0,81 + 4 \cdot 26 = 104,81; \sqrt{D} \approx 10$$

$$a_2 = \frac{0,9 + 10}{2} = \frac{10,9}{2} = 5,45 \text{ а.е.}$$

$$a_2 = \frac{0,9 - 10}{2} = -\frac{9,1}{2} = -4,55 \text{ (не подходит, т.к. } < 0)$$

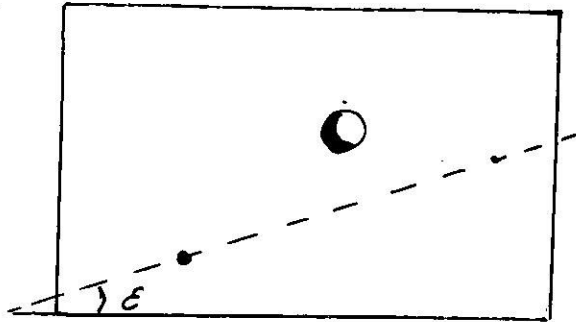
Найдем расстояние между точками на Земле.

Т.к. азимуты центров фотографий в обеих точках были примерно одинаковы (по условию задачи)  $\Rightarrow$  фотографии были сделаны в одно и то же время. Мы знаем, что в таком случае разница времени ( $\Delta t$ ) равна разнице долгот ( $\Delta \lambda$ ):

$$\Delta t = \Delta \lambda = 5^{\text{h}}24^{\text{m}} \text{ (как мы нашли ранее)}$$

$$\Delta \lambda = 5^{\text{h}}24^{\text{m}} \cdot 15^{\circ}/\text{h} = 5,4 \cdot 1,5^{\circ} = 81^{\circ}$$

Измерим наклон эклиптики к горизонту. Для этого проведем линию эклиптики до пересечения с нижней частью фотографии.



Для верхней фотографии:

$$\epsilon_1 = 17^{\circ}$$

Для нижней фотографии

$$\epsilon_2 = 26^{\circ}$$

Заметим, что:  $\Delta \varphi = \Delta \epsilon$

$$\Delta \varphi = \Delta \epsilon = \epsilon_2 - \epsilon_1 = 26^{\circ} - 17^{\circ} = 9^{\circ}$$

Угловое расстояние между фотографиями ( $\delta$ ):

$$\delta = \sqrt{\Delta \lambda^2 + \Delta \varphi^2} = \sqrt{(81^{\circ})^2 + 9^{\circ 2}} \approx \sqrt{(81^{\circ})^2} = 81^{\circ}$$

Составим пропорцию:

$$\frac{2\pi R}{360^{\circ}} = \frac{L}{\delta} \Rightarrow L = \frac{\delta \cdot 2\pi R}{360^{\circ}} = \frac{81^{\circ} \cdot 2 \cdot 3,14 \cdot 6400 \text{ км}}{360^{\circ}} = \frac{81 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 10 \cdot 16}{9} \text{ км} =$$

$$= 9 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 10 \cdot 16 \text{ км} = 27 \cdot 32 \cdot 10 \text{ км} = 8640 \text{ км}$$

Ответ: 1) слева - Венера, в центре - Луна, справа - Юпитер

2)  $\Delta t = 5^{\text{h}}24^{\text{m}}$

3) Луна находилась в созвездии Змееносца

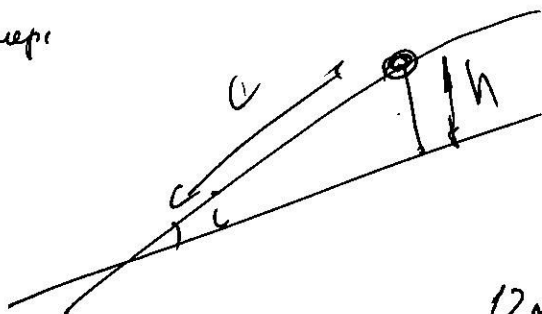
4) до Венеры  $a_1 = 0,55 \text{ а.е.}$ , до Юпитера  $a_2 = 5,45 \text{ а.е.}$

5)  $L = 8640 \text{ км}$

Л<sub>нн</sub>

Л<sub>он</sub>

Венер:



$$S_{MM} = 32$$

$$14 = h_1$$

$$h_1 = \frac{14 \cdot 32}{8} = 14 \cdot 4 = 56'$$

$$12 \text{ mm} = 32'$$

$$27 \text{ mm} = h_2$$

$$\Rightarrow h_2 = \frac{27 \cdot 32}{12} = 98 = 72'$$

$$\Delta l = \frac{\Delta h}{\sin i} = \frac{(72' - 56') \cdot 57.3}{5} = \frac{16' \cdot 57.3}{5} =$$

$$\Delta t = \frac{3^\circ \cdot 27.32}{360^\circ} = \frac{27.32}{120} = \frac{27}{120} = \frac{9}{40} = \frac{16}{176} \approx 3^\circ$$

$$= \frac{2.25}{10} = 0.225 \cdot 24^h =$$

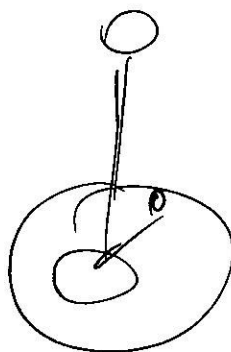
$$\begin{array}{r} 1 \\ 225 \\ \times 24 \\ \hline 900 \\ 450 \\ \hline 5400 \end{array}$$

$$P = \frac{1 - \cos \varphi}{2}$$

$$2P = 1 - \cos \varphi$$

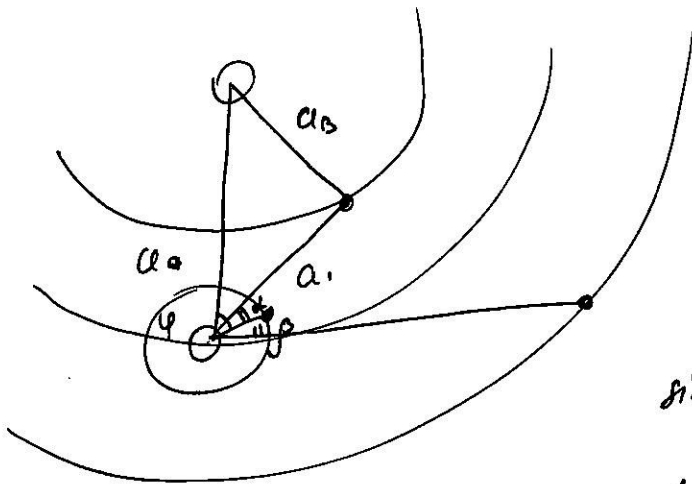
$$\cos \varphi = 1 - 2P = 0.5$$

$$\varphi = 60^\circ$$



Коррект. Сп. См. Сторн

Знач. ✓



$$\frac{a_0}{\sin x} = \frac{a_1}{\sin(\varphi - \alpha)}$$

$$\frac{1}{\sin x} = \frac{0,72}{\sin(55)}$$

$$\sin 60 = \frac{\sqrt{3}}{2} = \frac{1,7}{2} = 0,85$$

$$\frac{1}{\sin x} = \frac{0,72}{0,85}$$

$$0,72 \sin x = 0,85$$

$$\sin x = \frac{85}{72}$$

$$\Delta t = \Delta \lambda$$

$$\Delta t = 5^h 24^m \cdot 15''/h = 5,4 \cdot 15 = 81''$$

$$\cos \alpha_B^2 = a_0^2 + a_1^2 - 2a_0a_1 \cos 55^\circ$$

$$0,72^2 = 1 + a_1^2 - 2 \cdot 1 \cdot a_1 \cdot 0,55$$

$$0,52 = 1 + a_1^2 - 1,1a_1$$

$$a_1^2 - 1,1a_1 - 0,48 = 0$$

$$D = 1,21 - 4 \cdot 0,48 \approx 0$$

$$\frac{1,1}{2} = 0,55 a_1$$

$$\cos 63,6 \approx 0,45$$

$$\begin{array}{r} 5,2 \\ \times 5,2 \\ \hline 104 \\ 260 \\ \hline 27,04 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 0,72 \\ \times 0,72 \\ \hline 144 \\ 504 \\ \hline 0,5184 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 252 \\ \times 104 \\ \hline 1008 \\ 2520 \\ \hline 26208 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 54 \\ \times 15 \\ \hline 270 \\ 810 \\ \hline 810 \end{array}$$

разные широты →  
→ разный наклон ЭС'

$$\epsilon_1 = 17^\circ$$

$$26 - 17 = 9^\circ$$

$$\epsilon_2 = 26^\circ$$

$$\begin{aligned} \sqrt{81^2 + 9^2} &= \sqrt{81^2 + 81^2} = \\ &= \sqrt{81(1+81)} \approx 81 \sqrt{2} \end{aligned}$$

Черковик

Лист 3

БЕН-5

10кн

$$\frac{2GR}{360} = \frac{L}{5}$$

$$L = \frac{81 \cdot 2 \cdot 3 \cdot \overset{16}{\cancel{1000000}}}{9 \cdot \cancel{360000}} = \frac{81 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 16 \cdot 10}{9} = 9 \cdot 3 \cdot 32 \cdot 10 = 27 \cdot 32 \cdot 10 = 8640$$

$$\begin{array}{r} 32 \\ \times 27 \\ \hline 224 \\ 64 \\ \hline 864 \end{array}$$