

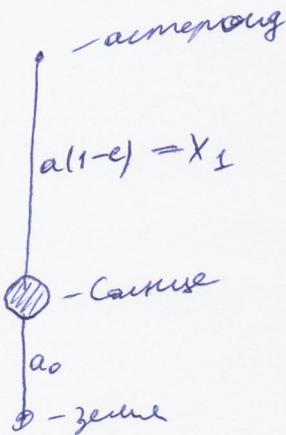
№ 1

заменим, что  $\underbrace{3,0 \text{ дм}}_{\text{Факт.}} \neq n \cdot \frac{1 \text{ м}}{T_0}$ , где  $n \in \mathbb{N} \Rightarrow$

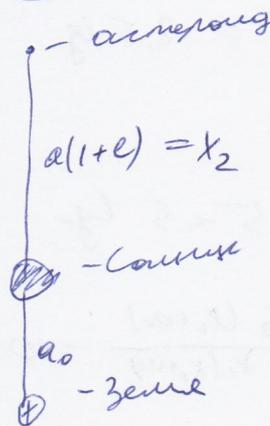
$\Rightarrow$  на каждый раз измеренный будет в произвольном виде в разных точках орбиты.

$\Downarrow$   
 max — экстремальная величина будет, когда измеренный будет ближе всего — в перигелиуме;  
 min — в афелиуме.

max



min



$a$  — радиус орбиты астронома,  $e$  — его эксцентриситет (эллипс)  
 $a_0 = 1 \text{ а. е.}$  — радиус орбиты Земли.

рассмотрим max:

$$I_1 = \frac{L_0}{4\pi x_1^2}$$

$\uparrow$   
 освещ. астронома от Солнца

$$E_1 = \frac{L_0}{4\pi x_1^2} S$$

$\downarrow$   
 падает на астронома Земли

$$E_{01} = \frac{L_0}{4\pi x_1^2} S A$$

Спринимаем астрономом

$$I_{01} = I_{\text{max}} = \frac{L_0}{4\pi x_1^2} \frac{SA}{4\pi (x_1 + a_0)^2}$$

$\uparrow$   
 осв. Земли от астронома

Аналогично для  $(min)$ :

$$I_{\theta 2} = I_{min} = \frac{\frac{L_0}{4\pi x_2^2} SA}{4\pi(x_2+a_0)^2}$$

используя формулу Поурона:

$$\frac{M_{max}}{M_{min} - M_{max}} = 2,5 \lg \frac{I_{max}}{I_{min}}$$

$$S^{\eta} = 2,5 \lg \frac{\frac{L_0}{4\pi x_2^2} SA \cdot 4\pi(x_2+a_0)^2}{4\pi(x_1+a_0)^2 \cdot \frac{L_0}{4\pi x_1^2} SA}$$

$\nearrow$   
~~SA~~ взаимноотменяется  
 (взаимноотменяется - отмен. от  
 числителя и знаменателя)

$$S = 2,5 \lg \frac{\frac{1}{x_2^2} \cdot (x_2+a_0)^2}{\frac{1}{x_1^2} (x_1+a_0)^2}$$

$$S = 5 \lg \frac{x_2(x_2+a_0)}{x_1(x_1+a_0)} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \frac{x_2(x_2+a_0)}{x_1(x_1+a_0)} = 10$$

$$x_2(x_2+a_0) = 10 x_1(x_1+a_0)$$

III закон Кеплера:

$$\frac{a^3}{a_0^3} = \frac{T_{Асм. планета}^2}{T_{\oplus}^2} \Rightarrow a = a_0 \left( \frac{T_{Асм.}}{T_{\oplus}} \right)^{\frac{2}{3}} = 1 \text{ a.e.} \cdot (3,9)^{\frac{2}{3}}$$

$$a = \sqrt[3]{(3,9)^2} \approx 2,5 \text{ a.e.}$$

$$2,5(1+e) (2,5(1+e)+1) = 10 \cdot 2,5(1-e) (2,5(1-e)+1)$$

$$(1+e) (3,5+2,5e) = (1-e) (3,5-2,5e)$$

$$3,5 + 3,5e + 2,5e + 2,5e^2 = 3,5 - 2,5e - 3,5e + 2,5e^2$$

$$2,5e^2 + 6e + 3,5 = 2,5e^2 - 6e + 3,5$$

$$22,5e^2 - 66e + 31,5 = 0. \quad | \cdot 2$$

$$45e^2 - 132e + 63 = 0 \quad |:3$$

$$15e^2 - 44e + 21 = 0$$

$$\begin{array}{r} 1 \\ 44 \\ \times 44 \\ \hline 176 \\ 176 \\ \hline 1936 \end{array}$$

$$D = 44^2 - 4 \cdot 15 \cdot 21 = 1936 - 1260 = 676$$

$$e = \frac{44 \pm \sqrt{676}}{2 \cdot 15} = \frac{44 \pm 26}{30} = \frac{18}{30} \text{ и } \frac{70}{30}$$

У-ке погрешно  
(не зина)

$$e = \frac{18}{30} = \frac{3}{5} = 0,6$$

ответ: 0,6.

№4

Найдём массу звезды:

$$T^2 = \frac{a^3 [a.e.]}{M [M_\odot]} \Rightarrow M = \frac{a^3}{T^2} = \frac{0,5^3}{0,25^2} = \frac{1}{8} = \frac{1}{16} = 2M_\odot$$

Найдём излучение звезды:

звезда главной последовательности  $\Rightarrow L \sim M^4$

$$\frac{L}{L_\odot} = \frac{M^4}{M_\odot^4}$$

$$L = L_\odot \cdot \left(\frac{2M_\odot}{M_\odot}\right)^4 = 16L_\odot$$

Вычислим освещённость от звезды на расстоянии звезды-Земля:

$$I = \frac{L}{4\pi a^2} = \frac{16L_\odot}{4\pi a^2}$$

Выполним, что от Земли:  $I_0 = \frac{L_\odot}{4\pi a_\oplus^2} \approx 1400 \text{ Вт/м}^2$



$$E_s = \frac{m_1 v^2}{2} + \frac{m_2 v^2}{2} + \dots = \frac{v^2}{2} (m_s)$$

$$E_s = \frac{4 \cdot 10^2 \cdot 10^3 \text{ м/с}^2}{2} \cdot \frac{10^{-4}}{44} = \frac{16 \cdot 10^{10}}{2} \cdot \frac{10^{-4}}{44} = \frac{8}{44} \cdot 10^6 \text{ Дж за шаг.}$$

Полная энергия за 1 с равна

$$E = \frac{\frac{8}{44} \cdot 10^6}{365 \cdot 24 \cdot 3600} \text{ Дж} =$$

$$= \frac{8 \cdot 10^4}{44 \cdot 365 \cdot 24 \cdot 36} = \frac{10^4}{44 \cdot 365 \cdot 3 \cdot 36} = \frac{10^4}{16060 \cdot 3 \cdot 36} =$$

$$= \frac{10^4}{48180 \cdot 36}$$

$$\begin{array}{r} 22 \\ \times 365 \\ \hline 1460 \\ \times 1460 \\ \hline 16060 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 1 \\ \times 62 \\ \hline 372 \end{array}$$

Некое отношение:

$$\frac{2 \cdot 3584}{48180 \cdot 36} = \frac{358400 \cdot 0,6}{10^4} = \frac{358400 \cdot 48180 \cdot 36 \cdot 0,6}{10^4} =$$

$$= \frac{3584 \cdot 4818 \cdot 36 \cdot 0,6}{10} =$$

$$= 62163763,2 \cdot 0,6 \approx 62 \text{ млн раз} \cdot 0,6$$

$$\approx 37,2 \text{ млн раз}$$

$$\begin{array}{r} 42631 \\ \times 3584 \\ \hline 281672 \\ + 3584 \\ \hline 28672 \\ + 14336 \\ \hline 17267712 \\ \times 36 \\ \hline 103606272 \\ + 51803136 \\ \hline 621637632 \end{array}$$

Ответ:  $\frac{37,2}{10}$  млн раз

(3)

~~Давать~~ ~~показ~~ считаем орбиты Земли и Луны приравняем (в орбиты нам разрешим...)



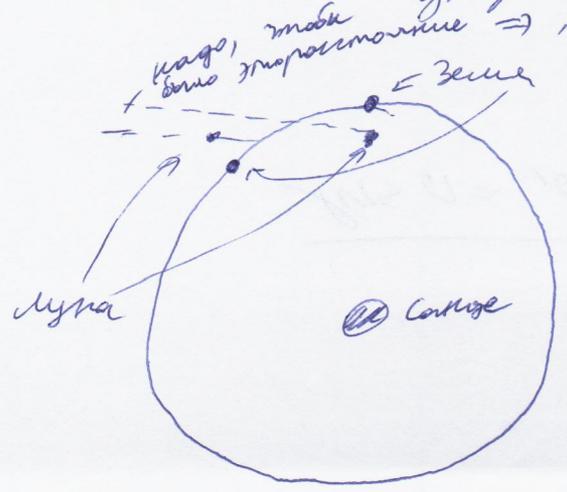
Земли отн. Солнца  $\approx 30$  км/с  $\Rightarrow$   
 $\Rightarrow$  тогда min скорость Луны отн. Солнца будет  
 тогда, когда векторы скоростей Земли отн. Солнца и  
 Луны отн. Земли параллельны и направлены в  
 противоположную сторону  $\Rightarrow$  по дате  
 будет  $30 - 1 = 29$  км/с но всё же в эту же  
 сторону, куда вращается Земля.



~~то~~ Луна всегда движется в одну и  
 ту же сторону (куда летит Земля)  $\Rightarrow$   
 $\Rightarrow$  пересечений орбиты не будет.

Разберём с выпуклостью орбиты...

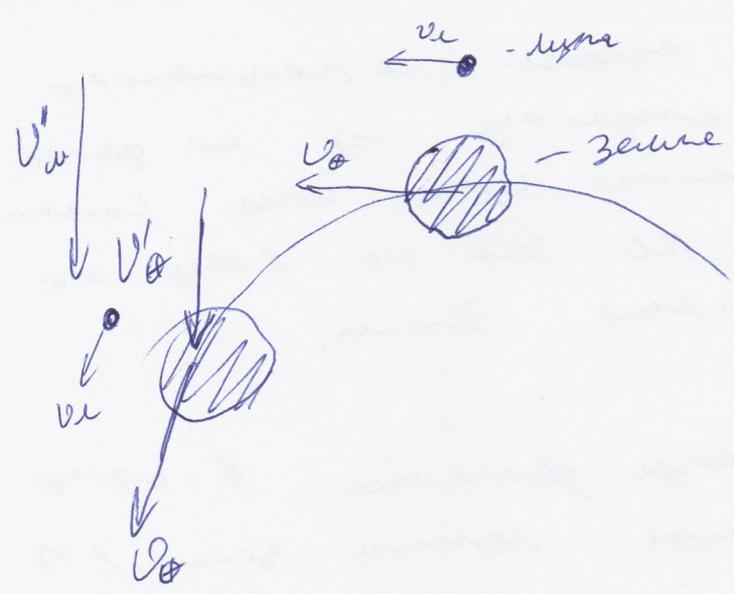
Очевидно, что Луна, вращаясь вокруг ~~Земли~~<sup>Земли</sup>  
 будет по орбите там же, но отдалённые  
 от Солнца, и, наоборот же, это сдвигает орбиту  
 невыпуклой, но ~~у~~ у нас есть Земля,  
 вращающаяся вокруг Солнца, благодаря ~~ей~~ ей,  
 Луна будет двигаться там же ~~в~~ в одной линии,  
 а дальше - уже в другом:



траектория будет выпуклой  
 (так как, расст. от  
 Солнца увеличивается)

Чтобы ~~было~~ доказать, что такое систем, нужно, чтобы скорость земли  $v_0$  была больше скорости  $v_1$  Луны  $v_1'$ :

перемещение  
10 км/с



так как скорость Земли всегда  $\Rightarrow$  рассмотрим время  $t$  ~~когда Луна пройдет над землей~~ ~~когда Луна пройдет над землей~~

1) Земля:  $v_0$  скорости

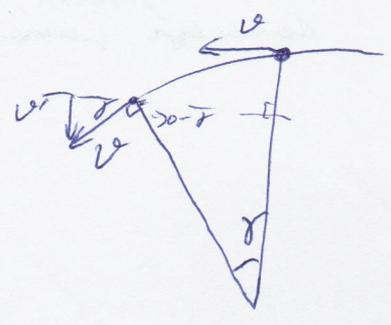
$$d = \frac{v_0 t}{2\pi R} \cdot 2\pi \quad \text{— путь движения Земли}$$

Луна

$$B = \frac{v_1 t}{2\pi r} \cdot 2\pi$$

радиус орбиты Земли (вокруг Солнца)  
Луны (вокруг Земли)

4



$$\Rightarrow v' = v \sin \alpha$$

10 мая 9 мая 14

175

Смещение  $U_{\oplus} > U_{\ominus}$

$$U_{\oplus} \sin \alpha > U_{\ominus} \sin \beta$$

прямой, при расчете берем, что

$$U_{\oplus} \approx 30 \text{ В} \quad \text{и} \quad R \approx 400 \text{ Ом}$$

Значит в 400 Ом больше  
 тока и в 400 Ом больше  
 тока  $\rightarrow$  увеличен размер  
 резистора - если правильно это,  
 можно так написать:  
 $R = 400 \text{ Ом}$

~~$$30 \text{ В} \sin \alpha > U_{\oplus} \sin \beta$$~~

$$U_{\oplus} \sin \left( \frac{U_{\oplus} t}{4\pi R} \cdot 2\pi \right) > U_{\oplus} \sin \left( \frac{U_{\oplus} t}{2\pi R} \cdot 2\pi \right)$$

~~Максимальное значение тока~~

мы рассматриваем небольшие промежутки  
 времени  $\Rightarrow$   $\alpha$  и  $\beta$  - маленькие  $\Rightarrow$   $\sin \alpha \approx \alpha$   
 $\sin \beta \approx \beta$

$$30 \text{ В} \cdot \frac{1}{4\pi} \cdot \frac{2\pi U_{\oplus} t}{R \cdot 400} > U_{\oplus} \cdot \frac{U_{\oplus} t}{2\pi R} \cdot 2\pi$$

$$\frac{30 \cdot 30}{400} > 2$$

Верно.

Максимальное значение тока  
 в конце импульса  
 не будет самым большим  
 это не так верно, всего  $t$  мы рассматриваем

Всем до  $\frac{29,5}{2}$  град  $\Rightarrow$   
(полюс равнолунный)

днем 10 ч 1.4  
10 часов

$\rightarrow$  дальше Луна ~~ден. от~~ ~~со~~ ~~отклонится~~, но ~~от~~  
Солнца,

$\downarrow$   
Земле возвращается не более чем на  $15^\circ$

$\angle < 15^\circ$  - еще меньше  
максимальное  
( $\sin \alpha \approx \alpha$ )

а где  $\beta$   $\sin \beta \approx \beta$  работаем мало и там  
вообще не работаем, но угол земли  
 $\sin \beta$  на  $\beta$  мы его уменьшаем:  $\sin \beta < \beta$   
~~тогда~~ ~~да~~ но если мы либо можем  
заменим  $\sin \beta$  на  $\beta$   $\gamma$ -я малости  $\beta$ , а  
затем мы просто увеличим  $\beta$  чтобы равно  
н-ва. Но она  $\pi$  должна быть  $>$ , и если  
один так она меньше, то при  $\sin \beta$   
будет точно меньше  
 $\downarrow$   
кто работает.

з.м.г.

это и есть концы  $\gamma$ -ва (пересечения не  
будет, а граница будет выходящей).

(12)

Хотелось бы повторить, как это вообще  
возможно... но, пожалуй так:

Мет. ~~10 мая~~ 11 мая 14  
10 мая

175

~~румя~~ ~~блать~~

двух, это ~~двух~~ ~~воина~~ ~~предарте~~ ~~чье~~  
в более ~~сложной~~ ~~среде~~

~~румя~~ ~~ею~~

мак как ~~рациона~~ ~~меры~~ ~~зависиме~~  
 $\approx 2500$  ~~руб~~ / ~~к~~, но за  $\frac{1}{2500}$  ~~с~~ ~~длина~~  
~~руб~~

эффект образованье ~~область~~ ~~ровномерного~~

~~зависиме~~ ~~и~~ ~~цельте~~ ~~разобразованье~~ ~~в~~ ~~общем~~ ~~состоянии~~ ~~этом~~  
~~космический~~ ~~раз~~ ~~овер~~ ~~размер~~ ~~и~~ ~~считаем~~,

это нам вообще ~~нет~~ ~~разницы~~. ~~Когда~~

Когда ~~нам~~ ~~будет~~ ~~область~~ ~~ровномерного~~ ~~зависиме~~,  
когда ~~туда~~ ~~туда~~ ~~туда~~ ~~разница~~. ~~Путь~~

размер ~~области~~  $d \Rightarrow$  ~~когда~~ ~~за~~  $\frac{1}{2500}$  ~~с~~

~~разница~~ ~~длина~~ ~~время~~ ~~в~~ ~~эту~~ ~~область~~ ~~и~~  
~~вылететь~~ ~~из~~ ~~нее~~, ~~тогда~~ ~~различия~~ ~~1~~ ~~раз~~ ~~смена~~  
~~зависиме~~ ~~в~~ ~~этой~~ ~~блать~~.



справить ~~затрата~~  $\frac{d}{2500}$   
( $d$ - $min$ , ~~веро~~ ~~в~~ ~~этом~~ ~~случае~~ ~~не~~ ~~все~~ ~~заом~~ ~~учетом~~  
~~вылететь~~, ~~некоторые~~ ~~оказались~~, ~~некоторые~~ ~~были~~)  
Пад ~~на~~ ~~к~~ ~~звездные~~ ~~воина~~ ~~перегатовне~~ ~~от~~

~~затрата~~ ~~и~~ ~~затрата~~, но ~~точно~~ ~~считать~~,  
то ~~они~~ ~~се~~ ~~сами~~ ~~излучают~~  $\Rightarrow$

2) ~~до~~ ~~эпохы~~ ~~длина~~ ~~мак~~ ~~длина~~  
~~воина~~ ~~длина~~, ~~когда~~ ~~все~~ ~~затрата~~ ~~уда~~

почему от АМС со скоростью

длина волны  $\lambda$   
10 макс

$\lambda \in [\lambda_{min}, \lambda_{max}]$ , а  $\lambda_{max}$  — когда набором радиусов матоме

↓  
~~нужно полициальная длина волны~~  
 ~~$\frac{2000 + 3000}{2} = 2500$~~

~~(здесь длина волны — период в Гц, а это — скорость света  $c$ , то)~~

~~$v = \frac{c}{\lambda} \Rightarrow c = \lambda v$  — радиус  
↓  
длина  
волны~~

~~$\lambda_{max} = \frac{c}{v_{min}} = \frac{c}{2000}$~~

~~$\lambda_{min} = \frac{c}{3000}$~~

~~$\lambda_0 = \frac{\lambda_{max} + \lambda_{min}}{2}$  — будет сумма макс.  
полициальная  
волна~~

↓  
получаем по заданному диаметру, это

~~$\frac{\lambda}{\lambda_0} = \frac{2v}{c}$  — все радиусы матоме и угловые  
(макс радиусы матоме =  $2v$ )~~

~~$\frac{\lambda_{max} - \lambda_{min}}{\lambda_0} = \frac{2v}{c}$~~

class 13 ug. 14

10 marks

175

$$\lambda \frac{\lambda_{\max} - \lambda_{\min}}{\lambda_{\max} + \lambda_{\min}} = \frac{2\nu}{c}$$

↙

$$\nu = c \cdot \frac{\lambda_{\max} - \lambda_{\min}}{\lambda_{\max} + \lambda_{\min}}$$

if d - moment  
 - min ; it is  
 given value  
 because more  
 body is  
 approximation  
 of volume  
 in case,

$$\frac{d}{2500} = c \cdot \frac{\lambda_{\max} - \lambda_{\min}}{\lambda_{\max} + \lambda_{\min}}$$

$$d = c \cdot \frac{\lambda_{\max} - \lambda_{\min}}{\lambda_{\max} + \lambda_{\min}} \cdot 2500$$

negative values:

$$d = c \cdot \frac{\frac{c}{2000} - \frac{c}{3000}}{\frac{c}{2000} + \frac{c}{3000}} \cdot 2500 =$$

$$= c \cdot \frac{\frac{2500}{2000} - \frac{2500}{3000}}{\frac{2500}{2000} + \frac{2500}{3000}} =$$

$$= c \cdot \frac{\frac{5^{16}}{4} - \frac{5^{14}}{6}}{\frac{5^{16}}{4} + \frac{5^{14}}{6}} = c \cdot \frac{30 - 20}{\frac{30+20}{24}} = c \cdot \frac{10}{50} = \frac{c}{5}$$

$$d = \frac{300000 \text{ m/s}}{5 \text{ s}} = 60000 \text{ m}$$

Answer: 60000 km.

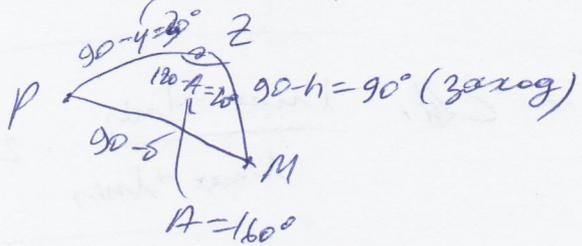
мин 14 ч 14.  
10 мая

Коме вариациям это очень интересно...

NS

из условия расстояния между звездами (виднее)  
 $\angle \approx 6^\circ$  (измеряем на графике).

Возьмем направление второй звезды:



по сф. т. cos:

$$\cos \delta = \cos 30^\circ \cdot \cos 90^\circ + \sin 30^\circ \cdot \sin 90^\circ \cdot \cos 20^\circ$$

$$\boxed{\sin \delta = \frac{\cos 20^\circ}{2}}$$

для второй звезды.

???