

Надпись: "Когда тончайшим серп, рогами обращённый на восход,
Близу яркой голубой звезды покажется на небосклоне, путь верный
и зранию он тебе укажет..."

167

Разберём некоторые фразы: "Тончайшим серп" - это Луна,
"рогами обращённый на восход" - это значит, что, если
провести прямую линию "рогами" Луны, то перпендикуляр
будет указывать на восток. "Близу яркой голубой звезды покажется
на небосклоне" - ~~это~~ "голубая звезда" - это Сириус. Это можно
понять по тому, что во-первых самая яркая голубая звезда
на небосклоне - это Сириус, а во-вторых - это древней объект,
а в древности люди с уважением относились именно к Сириусу,
(даже летоисчисление начинали с восходом Сириуса). И
последняя фраза: "Путь верный и зранию он тебе укажет...".
Конечно же "зранию" - это Солнце. Это можно понять из
предыдущих фраз, то что "рога" Луны показывали направление
на восход Солнца (на восток). Даже если вспомнить древнюю
миралогию, то в древности люди отождествляли явления природы,
у египтян фараона называли "сыном бога Ра". Но кто Ра -
то Солнце. Теперь вернёмся к вопросу: в какой сезон года
следует наблюдать? Звезду Сириус (α CMa) следует наблюдать
в декабре или начале января. ^{Поздней} - это самое лучшее
время для наблюдения этой звезды. ^{В древней Египте} эта звезда
наблюдается в декабре. В какое время суток? Скорее всего
это вечер, когда и Солнце ещё не зашло, а Луна уже взошла,
потому что Луна восходит там же, как и Солнце на востоке
и рогами она должна указывать на восток, а как известно
освещённой стороной она всегда указывает направление на Солнце, да
и Сириус, восходит там же.

Задача №2

Облако B2 теряет за год массу, равную $5 \cdot 10^{-7}$ от массы Солнца, примем $M_{\odot} = 2 \cdot 10^{30}$ кг. \Rightarrow массу, которую теряет облако B2 (назовем её M_{cl} от английского "cloud") равна $M_{cl} = 5 \cdot 10^{-7} \cdot 2 \cdot 10^{30} = 10 \cdot 10^{-7} \cdot 10^{30} = 10^{-6} \cdot 10^{30} = 10^{24} \frac{\text{кг}}{\text{год}}$. Теперь посчитаем сколько оно теряет за 1 секунду. Заметим, что 1 год = $365 \cdot 24 \cdot 3600$ секунд

Получается, что за 1 секунду облако B2 теряет массу, равную $M_{cl, 1s} \approx \frac{10^{24}}{3,15 \cdot 10^7} \approx \frac{10 \cdot 10^{26}}{3,15} \approx 3 \cdot 10^{16}$ кг

Теперь посчитаем ^{приблизительно} массу всех людей на Земле. Пусть всего людей на Земле 7 миллиардов = $7 \cdot 10^9$. Возьмем за среднюю массу человека на Земле 85 кг. Тогда $M_{\text{люди}} = 7 \cdot 10^9 \cdot 85 = 595 \cdot 10^9 = 5,95 \cdot 10^{11} \approx 6 \cdot 10^{11}$

Теперь посчитаем во сколько раз эти два значения различаются:

$$\frac{3 \cdot 10^{16}}{6 \cdot 10^{11}} = \frac{5 \cdot 10^4}{1 \cdot 10^0} = 5 \cdot 10^4 = 50000$$

Ответ: приблизительно в 50000 раз масса, теряемая облаком B2 больше массы всех людей на Земле.

Задача №5

Сначала найдем средний радиус в километрах.

$$40 \cdot 700000 = 2,8 \cdot 10^7 \text{ км}$$

Если полное изменение диаметра $7 \cdot 10^6$ км, то полная смена радиуса — это $3,5 \cdot 10^6$ км. Получается, что максимальный радиус будет: $2,8 \cdot 10^7 + \frac{3,5 \cdot 10^6}{2} = 2,8 \cdot 10^7 + 1,75 \cdot 10^6 = 2,975 \cdot 10^7$ км

А минимальный радиус будет: $2,8 \cdot 10^7 - \frac{3,5 \cdot 10^6}{2} = 2,8 \cdot 10^7 - 1,75 \cdot 10^6 = 2,625 \cdot 10^7$ км

продолжение
501 задачи

Теперь мы можем найти плотность.

Лист 2 из 2

167

$$\rho = \frac{m}{V}$$

$$m = 5 \cdot 2 \cdot 10^{30} = 10^{31}$$

возьмем π за 3, т.к. это
пока никак не влияет

$$V_1 (\text{объем маленькой звезды}) = \frac{4}{3} \pi R^3 = \frac{4}{3} \cdot 3 \cdot (2,625 \cdot 10^9)^3 = 4 \cdot (2,625 \cdot 10^9)^3$$

$$V_2 (\text{объем большой звезды}) = \frac{4}{3} \pi R^3 = \frac{4}{3} \cdot 3 \cdot (2,985 \cdot 10^9)^3 = 4 \cdot (2,985 \cdot 10^9)^3$$

$$\rho_1 = \frac{10^{31}}{4 \cdot (2,6 \cdot 10^9)^3} = \frac{10^{31}}{80 \cdot 10^{27}} = \frac{10^{31}}{8 \cdot 10^{22}} = \frac{10}{8} \cdot 10^8 \frac{\text{кг}}{\text{км}^3}$$

$$\rho_2 = \frac{10^{31}}{4 \cdot (3 \cdot 10^9)^3} = \frac{10^{31}}{108 \cdot 10^{27}} = \frac{10^{31}}{10,8 \cdot 10^{22}} = \frac{25}{27} \cdot 10^8 \frac{\text{кг}}{\text{км}^3}$$

$$\frac{\frac{10}{8} \cdot 10^8}{\frac{25}{27} \cdot 10^8} = \frac{10}{8} \cdot \frac{27}{25} = \frac{54}{35} = \frac{1,49}{3,5} \approx 1,5 \text{ во столько раз}$$

Теперь найдем среднюю скорость

Если период пульсации 5,4 дня, а сжатие длится в три раза меньше времени, чем расширение, то

сжатие длится $5,4 : 4 = 1,35$ дня, а расширение $5,4 : 4 \cdot 3 = 4,05$ дня

Получается, что при сжатии звезда за 1,35 уменьшает свой радиус на 3,5 миллиметра км., а при расширении увеличивает свой радиус на 3,5 мм. км. Значит скорость при сжатии равна $\frac{3,5 \cdot 10^6}{1,35} \approx 2,4 \cdot 10^6 \text{ км/сут.}$

А при расширении $\frac{3,5 \cdot 10^6}{4,05} \approx 0,9 \cdot 10^6 \text{ км/сут.}$

Ответ: плотности различаются в 1,5 раз, скорость при сжатии $2,4 \cdot 10^6 \text{ км/сут.}$, при расширении $0,9 \cdot 10^6 \text{ км/сут.}$

Задача №3

48535

Ответ: раньше на ~~48390~~ суток.

Посмотрим на эти два года. Будем смотреть на отставание обычного года от "года Сириуса" в течение времени

1 год - отставание $\frac{1}{4}$ дня

2 год - отставание $\frac{2}{4}$ дня

3 год - $\frac{3}{4}$ дня

4 год - 1 день

5 год - $1\frac{1}{4}$ дня

и так будет дальше. Отставание становится все больше и больше. Единственный вариант, когда может произойти совпадение дат начала, это когда отставание будет равно

1 году, т.е. 365 дней. Если за ~~4 года~~^{года} отставание набирает в 1 день, то отставание в 365 дней наберет за $365 \cdot 4 = 1460$ лет.

1460 лет - это 483900 суток. Т.к. рождение Юпитера происходит через 1 год Сириуса, т.е. через $365\frac{1}{4}$ суток, то начало следующего "Великого года" произойдет позже \ominus рождения Юпитера примерно на $483900 - 365 = 483535$ суток

~~Задача №3~~

~~Отставание увеличивается: Юпитер оба растущим, так как у Луны
середина фазы и среднее положение 355° , а в конце декады уже
происходит полная затмение.~~

~~Юпитер в начале декады и будет полным, так как у
средней Луны, а она перестанет~~