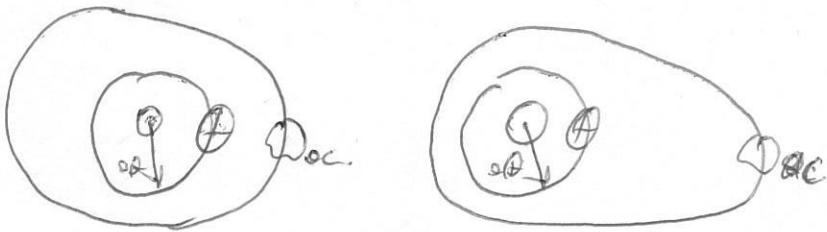


Сар-18

КОД

1	2	3	4	5	Σ

с 017



Рассмотрим гла
уравновешен (когда
осередку и периферии в
периметри и в осередку)

По формуле 3-ю Кенлера:

$$\left(\frac{T_a}{T_\oplus}\right)^2 = \left(\frac{a_a}{a_\oplus}\right)^3, \text{ где } T_0 - \text{первая скорость осередка и } a_0 - \text{вторая} \\ \text{концов осередка осередка.}$$

Вывод в 1-й и 2-й формулы:

$$a_0 = (3,9)^{\frac{2}{3}} \text{ а.е.}$$

Т.к. первая скорость 3,9 а.е. то ~~вторая скорость~~ скорость
уравновешен и в осередку и в периферии. Тогда константа скорости
изменения звезды вращательной скорости в прилегающей среде.

Из формулы Лангмюра:

$$\Delta m = 5 \lg \left(\frac{a_0(1+e) - a_\oplus}{a_0(1-e) - a_\oplus} \right)$$

↓
осередку в периферии

$$\Downarrow$$

$$a_0(1+e) - a_\oplus = 10^{0,2 \Delta m} (a_0(1-e) - a_\oplus)$$

Подставим численные значения в а.е.:

$$(3,9)^{\frac{2}{3}}(1+e) - 1 = \sqrt{10} \cdot ((3,9)^{\frac{2}{3}}(1-e) - 1)$$

отсюда:

$$e = \frac{\sqrt{10} \cdot ((3,9)^{\frac{2}{3}} - 1) + 1 - (3,9)^{\frac{2}{3}}}{3,9^{\frac{2}{3}} + \sqrt{10} \cdot (3,9)^{\frac{2}{3}}}$$

С 1/7

C größten radiumierten Barometern:

Cap-18

$$\sqrt{10} \approx 3,2 \left(\begin{array}{r} 3,2 \\ \underline{64} \\ 10,24 \\ \underline{128} \\ 12,24 \end{array} \right)$$

$$(3,9)^{\frac{2}{3}} = \sqrt[3]{(9,0 \cdot 0,1)^2} = \sqrt[3]{16(1-0,025)^2} \approx \sqrt[3]{16 - 29,25 \cdot 16} = \sqrt[3]{16 - 0,8} =$$

$$= \sqrt[3]{15,2} = \sqrt[3]{\frac{121,6}{8}} \approx \sqrt[3]{\frac{125}{8}} = \sqrt[3]{\left(\frac{5}{2}\right)^3} = 2,5$$

$$\begin{array}{r} 41 \\ \times 15,2 \\ \hline 1216 \end{array}$$

$$\text{Umelin: } e = \frac{3,2 \cdot (2,5 - 1) + 1 - 2,5}{2,5 + 3,2 - 2,5}$$

$$e \approx \frac{\frac{3}{2} \cdot \frac{32}{10} - \frac{3}{2}}{\frac{5}{2} + \frac{32}{10} - \frac{5}{2}} = \frac{\frac{8 \cdot 3}{5} - \frac{3}{2}}{\frac{5}{2} \cdot \frac{42}{10}} = \frac{\frac{48 - 15}{10}}{\frac{42}{4}} = \frac{33 \cdot 4}{10 \cdot 42}$$

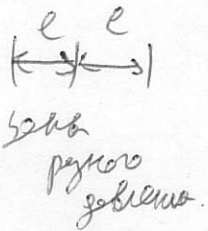
$$e \approx \frac{33}{104} \approx 0,33$$

$$\boxed{\text{also: } e \approx 0,33}$$

(217

Аппарат Визукоп-1 при даль зоружен зорозно зово и усил
 улей в к оронне релозне от Соме, зово зомн оз ноннее
 зоронне окументовон сунимов. Дл зоронне релон во
 скорост $V \approx 15 \frac{км}{с}$ нн у Сомоникл аперев зл
 релонне сретон Кернуре.

Поче имем, что зоронне зоронне с релонне $\approx 2-3 \mu m$



т.е. получаем, что периметр зоронне релонне
 зоронне зоронне релонне:

$$l = \frac{V}{\nu}$$

Имем:

$$l = \frac{15000 \overset{\text{скорост суниме}}{\nu}}{3000 \underset{\text{константное релонне}}{\nu}} = 5 \mu$$

Ответ: периметр зоронне релонне зоронне зоронне 5μ



$a = 0,6 \text{ е.е.}$

$\bar{T} = 0,25 \text{ года}$

$S_k = 1 \text{ м}^2$

$S_{\text{пл}} = 2 \text{ м}^2$

$\eta = 30\%$

$\sigma = 10^{-14} \quad v = 4 \cdot 10^2 \text{ км/с}$

из третьего закона Кеплера для Земли и звезды:

$$\bar{T}_a = 2\pi \sqrt{\frac{a^3}{GM_0}}$$

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{e^3}{GM}}$$

тогда:

$$\left(\frac{\bar{T}_a}{T}\right)^2 = \left(\frac{a^3}{e^3}\right) \cdot \frac{M}{M_0} \rightarrow \text{масса Солнца}$$

$$M = M_0 \left(\frac{\bar{T}_a}{T}\right)^2 \left(\frac{a}{e}\right)^3$$

По условию мелкие значения:

$$M = M_0 \left(\frac{1}{0,25}\right)^2 \left(\frac{0,5}{1}\right)^3 = M_0 \cdot 16 \cdot 0,125 = 2M_0$$

$M = 2M_0$ - масса звезды
 $\approx 4 \cdot 10^{30} \text{ кг}$

Как известно для звезды световая мощность $L \sim M^{2,5}$ при $M \sim M_0$

тогда получим:

$$L = \left(\frac{M}{M_0}\right)^{2,5} \cdot L_0 \text{ - световая мощность звезды}$$

$$L = (2)^{2,5} \cdot L_0$$

Для нашего случая

$$L \approx 10^{27} \text{ Вт}$$

Тару

Энерги, нугураар зє (тү):

$$W_k = \frac{J \cdot M \cdot \nu^2}{4\pi a^2 \cdot 2} \cdot S_{\text{жүж}} - \text{мөндөхөс энерги тэцүз, нугураар}$$

ангаруулах зє түр (үрүл, түр зүлүзүс
нугураар б тє сүрүл
гүрүл)

$$W_{\text{жүж}} = \frac{2 \cdot L \cdot \Gamma \theta}{4\pi a^2} \cdot S_{\text{жүж}} - \text{Энерги, нугураар өд нугураар}$$

Ангуу:

$$\mu = \frac{2 \cdot L \cdot \Gamma \theta}{4\pi a^2} \cdot \frac{S_{\text{жүж}}}{S_k} \cdot \frac{4\pi a^2 \cdot 2}{J \cdot M \cdot \nu^2}$$

$$\mu = \frac{2 \cdot L \cdot \Gamma \theta}{J \cdot M \cdot \nu^2} \cdot \frac{S_{\text{жүж}}}{S_k} \quad \Gamma \theta \approx 1 \cdot 10^{-7} \text{ c}$$

Мөндөхөс түрүлүс зүрүлүс.

$$\mu = \frac{2 \cdot 0,3 \cdot 10^{27} \cdot 1 \cdot 10^{-7}}{10^{-14} \cdot 4 \cdot 10^{30} \cdot 16 \cdot 10^{10}} \cdot \frac{2}{1}$$

$$\mu \approx \frac{2 \cdot 3 \cdot 10^{39}}{32 \cdot 10^{24}}$$

$$\mu \approx \frac{9}{16} \cdot 10^{14} = 0,5625 \cdot 10^{14}$$

Ойгуу: энерги нугураар түрүлүс энерги тэцүз зүлүзүс тэцүс
б $\mu \approx 6 \cdot 10^6$ түр

Т.к. расстояние между двумя звездами меньше чем их собственные размеры на расстоянии видимости, то угловое расстояние между звездами увеличивается. А значит, ~~они~~ они могут быть в одной звезде, либо в соседних.

Между эклиптикой и меридианом первой звезды составляет 10° . То означает, что на небе звезда расположена близ эклиптики, т.е. в зодиакальном созвездии.

Азимут звезды первой звезды составляет 100° , т.е. она находится практически на севере. Это произошло в Санкт-Петербурге (северный полюс), а значит обе эти звезды могут находиться в вершине пульсарной (т.е. в южной части зодиакального пояса). Тогда можно утверждать о том, что звезда находится близ южной лоды.

Точка лоды расположена в созвездии Ориона. Там же расположена звезда α Ориона (Бетельгейзе) и другие звезды южной лоды (2 бет и 3 бет). Вероятнее всего именно они и являются искомыми. Как известно 3 бет звезда, т.е. 2 бет звезда, а 3 бет - вторая.

Итого: звезды 2 бет и 3 бет; первая звезда звезда α .



Средняя скорость вращения Земли
 вокруг Солнца $v_{\oplus} \approx 30 \frac{км}{с}$
 Луна вокруг Земли $v_{л} \approx 1 \frac{км}{с}$
~~Вращение~~

т.е. $v_{\oplus} - v_{л} > 0$, т.е. Луна все же движется по своей
 орбите, т.е. не пересекает ~~свои орбиты~~ ^{предела} (считая, что $v_{л} \ll v_{\oplus}$)

Угол наклона Луны к плоскости эклиптики $i \approx 5^\circ$ достаточен
 тем, что Луна не пересекает эклиптику и следовательно, не способна
 орбиты Луны совпадают с плоскостью эклиптики.

Скорость Луны вращении не компенсируется от (сн. направлением
 вращения ~~Луны~~ Земли) потому что $v_{\oplus} \gg v_{л}$. Тогда
 движение Луны будет представлять собой движение (т.е.
 скорость ~~Луны~~ ^{Луны} ~~перпендикулярно~~ ^{перпендикулярно} от центра от центра гала). Тогда

Луна будет описывать галактику относительно Солнца
 и следовательно будет непрерывно вращаться.

Примерный вид орбиты:



С 3/17