

ЛИСТ ОТВЕТОВ		КОД	625	
	страница	1	из	5

ЗАДАЧА №2. Используя из характеристик звезды и диаграмм

Герцшпрунга-Рассела, мы можем понять, что звезда - красный гигант. Светимость звезды составит 10^4 светимости Солнца.

Пусть L_3 - светимость звезды, L_\odot - светимость Солнца, T_3 - температура звезды, T_\odot - температура Солнца, R_3 - радиус звезды, R_\odot - радиус Солнца.

По закону Стефана-Больцмана $L = \sigma T^4 \cdot 4\pi R^2$

$$\text{Тогда } \frac{L_3}{L_\odot} = \frac{T_3^4}{T_\odot^4} \cdot \frac{R_3^2}{R_\odot^2} \Rightarrow R_3 = R_\odot \cdot \frac{T_\odot^2}{T_3^2} \cdot \sqrt{\frac{L_3}{L_\odot}}$$

Подставив характеристики Солнца, получаем $R_3 \approx 3 \cdot 10^8$ км.

Из «средности» на поверхности найдем массу звезды:

$$g = \frac{GM_3}{R_3^2} \Rightarrow M_3 = \frac{g \cdot R_3^2}{G} = 3,6 \cdot 10^{33} \text{ кг или } 1,5 \cdot 10^3 M_\odot, \text{ где } M_\odot - \text{масса Солнца}$$

Из третьего закона Кеплера:

$$\frac{T_3^2}{T_\oplus^2} \frac{M_3}{M_\odot} = \frac{a_\oplus^3}{a_\oplus^3}, \text{ где } a_\oplus - \text{радиус орбиты Земли, } = 1 \text{ ае}$$

$$T_3^2 \cdot 1,5 \cdot 10^3 = a_\oplus^3 \Rightarrow a_\oplus = \sqrt[3]{0,2^2 \cdot 1,5 \cdot 10^3} = \sqrt[3]{2^2 \cdot 1,5 \cdot 10} = 4 \text{ ае.}$$

Планета не может приблизиться к центру звезды ближе чем на

$$\text{радиус звезды } \Rightarrow R_{\min} = a(1-e) = R_3 \Rightarrow e = 1 - \frac{R_{\min}}{a} = 1 - \frac{2 \text{ ае}}{4 \text{ ае}} = 0,5.$$

Ответ: $e_{\max} = 0,5$.

ЛИСТ ОТВЕТОВ		КОД	625	
	страница	2	ИЗ	5

Задание 4. Из данных задачи мы можем определить время S между двумя полковатыми столкновениями как сумму.

Из условия шариков и шариков перископа:

$$\frac{1}{S} = \frac{1}{T_{A1}} - \frac{1}{T_3}, \text{ если шарик движется в ту же сторону, что и Земля,}$$

$$\frac{1}{S} = \frac{1}{T_{A2}} + \frac{1}{T_3}, \text{ если шарик движется в противополож. сторону от Земли.}$$

$$\frac{1}{S} + \frac{1}{T_3} = \frac{1}{T_{A1}} \quad \text{или} \quad \frac{1}{T_{A2}} = \frac{1}{S} - \frac{1}{T_3}$$

Второй случай даёт нам отрицательный период $\Rightarrow T_A = \frac{ST_3}{S+T_3}$

$$T_A = 0,989 \text{ года, при } T_3 = 1 \text{ год.}$$

Для любого тела Солнечной системы справедливо равенство

$$T^2 = a^3 \Rightarrow a = \sqrt[3]{T^2} = \sqrt[3]{0,989^2} \approx 0,976 \text{ а.е.}$$

Ответ: 0,976 а.е.

ЛИСТ ОТВЕТОВ		КОД	625	
	страница	3	ИЗ	5

Задача 5. Т.к. для Арквы объект на небе, то он в
вершине кульминации $\Rightarrow h_{13} = 90 - |4 - \delta| = 0 \Rightarrow \delta \approx -28^\circ$

Если бы Вашингт находился на уровне моря, то высота
равна была бы $90 - |4 + 28| = 28^\circ$. Но Вашингт находится на
горе и горизонт для него понижен на угол d , косинус
которого равен $\frac{R_0}{R_0 + h}$, где R_0 - радиус Земли, h - высота горы.

Отсюда $d \approx 30^\circ$, тогда максимальная высота равна $28 + d = 58^\circ$.

Вашингт находится восточнее ~~Арквы~~, соответственно
вершине кульминации для него наступит на время t раньше,
разное Δt в часовой мере. $t \approx 48$ минут. Но от востока
объекта до его верхней кульминации пройдет время t , равное
часовому углу объекта в момент востока: $\lg t = \lg \varphi \lg \delta$.

Отсюда $t = 1^h 52^m$. Тогда ~~объект~~ объект взойдет в Вашингт
на $48^m + 1^h 52^m = 2^h 40^m$ раньше.

Ответ: $h_{\max} = 58^\circ$, $\Delta t = 2^h 40^m$.

ЛИСТ ОТВЕТОВ		КОД	625	
	страница	4	из	5

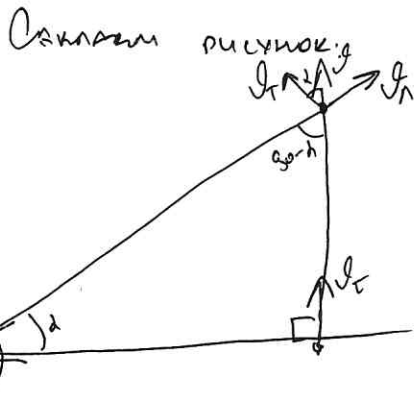
Задача 1. Для того, чтобы спектрограф дифракционной решетки
лучевую скорость, необходимо, чтобы краевая дифракционная
волна 6600 \AA соответствовала $0,1 \text{ \AA}$. Из формулы Краунштерна:

$$\frac{\Delta \lambda}{\lambda} = \frac{v_n}{c}, \text{ где } v_n = \text{лучевая скорость звёзды, } c - \text{ скорость света.}$$

$$v_n = c \frac{\Delta \lambda}{\lambda} \approx 4,55 \text{ км/с}$$

Составляющая скорости звёзды параллельно скорости в нач. момент
и равна $4,74 \text{ мс} \approx 7,1 \text{ км/с}$

За 100 лет звёзда сместится на $d = 100 \cdot 7,1 = 710 \text{ п.с.}$



Для выполнения условия обнаруживаем
необходимо, чтобы ~~было~~ отношение $\frac{v_n}{v_t}$ было
меньше $\cos \alpha$

$$\cos \alpha > \frac{4,55}{7,1}; \frac{4,55}{7,1} < \frac{50}{206265}$$

Как видно из неравенства, условие не выполняется \Rightarrow

обнаружить лучевую скорость будет нельзя.

Ответ: нельзя.

ЛИСТ ОТВЕТОВ		КОД	625	
	страница	5	из	5

Задание 3. Мы видим Антарес оранжево-красным, довольно слабо, \Rightarrow Антарес — красный гигант, $R_A \approx 100R_{\odot}$, где R_A — радиус Антареса, R_{\odot} — радиус Солнца. Также из наблюдений мы понимаем, что параллакс Антареса составляет около $0,125'' \Rightarrow$ расстояние R_A равно примерно 800 п.к.

Угловой диаметр $D = \frac{R}{r}$. Сравним угловые размеры Солнца и Антареса:

$$\frac{D_A}{D_{\odot}} = \frac{R_A}{R_{\odot}} \cdot \frac{r_{\odot}}{r_A}, \text{ где } D_{\odot} = 0,5^{\circ}, r_{\odot} = 1 \text{ а.е.} = \frac{1}{206265} \text{ п.к.}$$

$$D_A = D_{\odot} \cdot \frac{R_A}{R_{\odot}} \cdot \frac{r_{\odot}}{r_A} = \frac{0,5^{\circ} \cdot 100 \cdot 1}{206265 \cdot 8} \approx 1,1''$$

Ответ: $\approx 1,1''$.