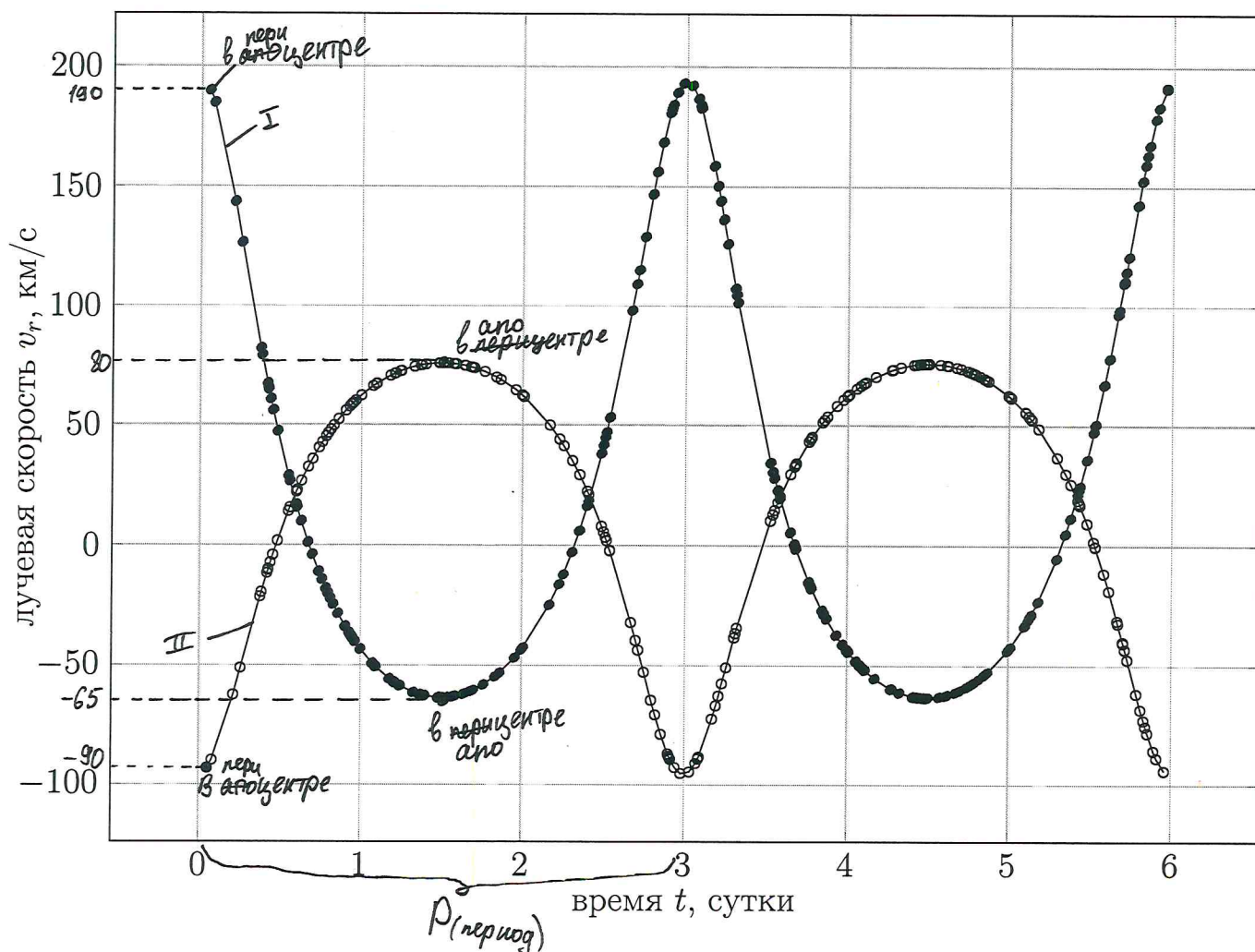


XXIX Санкт-Петербургская  
астрономическая олимпиада  
практический тур

2022  
13  
марта

11 класс

Вам дана кривая лучевых скоростей двойной системы, состоящей из двух звезд Главной последовательности. Луч зрения лежит в плоскости орбиты, линия апсид (соединяющая периастры и апоастры орбит) перпендикулярна лучу зрения. Найдите параметры системы: массы звезд, период и большую полуось системы, эксцентриситет орбиты. Определите видимые звездные величины системы в максимуме и минимумах блеска. Годичный параллакс системы равен  $\pi = 0''.05$ , звезды считайте сферически симметричными, эффектами прогрева и потемнения диска к краю можно пренебречь.



Решения задач и результаты олимпиады будут размещены на сайте

<http://school.astro.spbu.ru>

Решение:

На графике обозначили места, где находилась звезда относительно фокуса системы, когда имела некоторую скорость. Обозначим также, на какую звезду считаем ~~первой~~ первой, а какую второй.

Рассмотрим масштаб графика: 17 мм соответствует 50 км/с

Тогда посчитаем скорости звезд в апоастре и периастре:

$$V_{n1} \approx 150 + 40 \times 190 \text{ км/с}$$

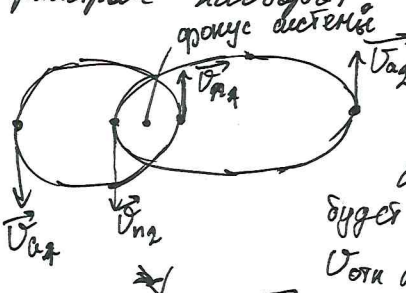
$$V_{a1} \approx -50 - 15 \approx -65 \text{ км/с}$$

$$V_{n2} \approx -100 + 8 \approx -92 \approx -90 \text{ км/с}$$

$$V_{a2} \approx 50 + 26 \approx 80 \text{ км/с}$$

50.14 2700  
 700 117  
 68 141...  
 20  
 17  
 3  
 250 17  
 17 114...  
 80  
 61  
 12  
 450 117  
 34 126  
 110  
 10 2  
 8

Когда левая скорость отрицательна, звезда отдаляется от нас, а когда - положительна, звезда приближается к нам. Это значит, что I звезда в апоастре отдаляется от нас, а ~~второй~~ <sup>первой</sup> в периастре приближается. Ну а с периастром наоборот. Тогда нарисуем примерно картину:



Значит обе звезды ~~идут~~ движутся против часовой стрелки.

Если одну звезду считать неподвижной, то вторая

будет двигаться с относительными скоростями  $V_{отн} = 190 + 90 = 280 \text{ км/с}$

$$V_{отн a} = 80 + 65 = 145 \approx 140 \text{ км/с}$$

$$V_a = V_0 \sqrt{\frac{1-e}{1+e}} ; V_n = V_0 \sqrt{\frac{1+e}{1-e}}$$

$$\frac{V_{na}}{V_a} = \frac{1+e}{1-e} ; \text{ тогда } \frac{V_{отн n}}{V_{отн a}} = \frac{1+e}{1-e}, \text{ где } e - \text{ эксцентриситет системы}$$

$$\frac{1+e}{1-e} \approx 2 \Rightarrow 2 - 2e = 1 + e \Rightarrow e = \frac{1}{3}$$

Из графика видно, что между двумя орбитальными скоростями проходит 3 суток, это и будет период системы.  $P = 3 \text{ сут.}$

Для I звезды:  $\frac{190}{65} = \frac{1+e_1}{1-e_1} \Rightarrow \frac{190}{65} \approx \frac{1+e_1}{1-e_1} \Rightarrow 19 - 19e_1 = 1 + 7e_1 \Rightarrow 12 = 26e_1 \Rightarrow e_1 \approx 0,5$

$$V_{n1} = V_{01} \sqrt{\frac{1+e}{1-e}} \Rightarrow V_{n1} = V_{01} \sqrt{\frac{1,5}{0,5}} = V_{01} \sqrt{\frac{15}{5}} = V_{01} \sqrt{3} \Rightarrow V_{01} = \frac{V_{n1}}{\sqrt{3}} = \frac{190}{\sqrt{3}} \approx 111 \text{ км/с}$$

$$L - \text{ длина эллипса}; L = V_{01} P; L_1 = V_{01} P = L_1 = 111 \cdot 3 \cdot 24 \cdot 3600 \text{ км}$$

$$L = \pi(a+b); e = \sqrt{1 - \frac{b^2}{a^2}} \Rightarrow e^2 = 1 - \frac{b^2}{a^2} \Rightarrow a^2 e^2 = a^2 - b^2 \Rightarrow b = \sqrt{a^2(1-e^2)}$$

$$L = \pi(a + a\sqrt{1-e^2}) = \pi a(1 + \sqrt{1-e^2}) \Rightarrow a_1 = \frac{L_1}{\pi(1 + \sqrt{1-e^2})} \Rightarrow a_1 \approx \frac{111 \cdot 3 \cdot 24 \cdot 3600}{\pi(1 + \sqrt{0,75})}$$

$$= \frac{111 \cdot 24 \cdot 3600}{1 + \sqrt{0,75}} ; \sqrt{0,75} \approx 0,85 ; \times \frac{85}{85} ; a_1 \approx \frac{111 \cdot 24 \cdot 3600}{1,85} \approx 5184000 \approx 5,2 \text{ млн км}$$

1900 112  
 17 20 111  
 17  
 30  
 12  
 13

959040000 | 185  
 925 5184000 26640 13600  
 340  
 185  
 1554  
 1480  
 740  
 740  
 0  
 222  
 26640  
 15984  
 7932  
 9590400

Продолжение на сл. стр.

1

Аналогично поступаем со 2 звездой:

$$\frac{g_0}{g_0} = \frac{1+e_2}{1-e_2} \Rightarrow g-g_{e_2} = g+g_{e_2} \Rightarrow e_2 = \frac{1}{17}$$

$$v_{h_2} = v_{o_2} \sqrt{\frac{1+e_2}{1-e_2}} = v_{o_2} \sqrt{\frac{18}{16}} = v_{o_2} \sqrt{\frac{9}{8}} = \frac{3}{2\sqrt{2}} v_{o_2} \Rightarrow v_{o_2} = \frac{L_{h_2} \cdot 2\sqrt{2}}{3} = \frac{90 \cdot 2\sqrt{2}}{3} \approx 84 \text{ км/с}$$

$$L_2 = 84 \cdot 3 \cdot 24 \cdot 3600 \text{ (км)}; a_2 = \frac{L_2}{\pi(1+\sqrt{1-e_2^2})} = \frac{84 \cdot 3 \cdot 24 \cdot 3600}{3(1+\sqrt{\frac{288}{289}})} \times 1,4$$

$$\text{Г.к. } \sqrt{\frac{288}{289}} \approx 1; a_2 = \frac{84 \cdot 24 \cdot 3600}{2} = 84 \cdot 24 \cdot 1800 = 3628800 \text{ км} \approx 3,6 \text{ млн км}$$

$$a = a_1 + a_2 = 3,6 \text{ млн} + 5,2 \text{ млн} = 8,8 \text{ млн км} - \text{большая полуось системы}$$

$$a = 8,8 \text{ млн км} = 8,8 \cdot 10^6 \text{ км} \quad a = 8,8 \cdot 10^6 \text{ км}$$

Запишем III з-н Кеплера (в угломерной форме), систему звезд сравним с звездой Солнце-Земля, массой Земли пренебрегаем.

Для удобства вычисления  $T \approx 360 \text{ сут.}$

$$\frac{P^2 (M_1 + M_2)}{T^2 \cdot M_{\odot}} = \frac{a^3}{a_{\odot}^3}$$

$$\frac{g \cdot (M_1 + M_2)}{120 \cdot 360^2 \cdot 2 \cdot 10^{30}} = \left(\frac{8}{150}\right)^3$$

$$M_1 + M_2 = \frac{150^3 \cdot 360^2 \cdot 2 \cdot 10^{30} \cdot g^3}{g \cdot 150^3} = \frac{120^2 \cdot 2 \cdot 10^{30} \cdot g^3}{150^3} = \frac{120^2 \cdot 2 \cdot 10^{30}}{150^3} = \frac{120^2 \cdot 1024 \cdot 10^{30}}{150^3}$$

$$= \frac{14400 \cdot 1024 \cdot 10^{30}}{150^3} \approx 4,4 \cdot 10^{30} \text{ кг}$$

$$M_1 = 4,4 \cdot 10^{30} - M_2$$

$M_1 a_1 = M_2 a_2$  - соотношение систем

$$4,4 \cdot 10^{30} a_1 = M_2 (a_1 + a_2)$$

$$4,4 \cdot 10^{30} \cdot 5,2 = M_2 \cdot 8,8 \Rightarrow M_2 = \frac{4,4 \cdot 10^{30} \cdot 5,2}{8,8} = \frac{5,2 \cdot 10^{30}}{2} = 2,6 \cdot 10^{30} \text{ кг.}$$

$$M_1 = (4,4 - 2,6) \cdot 10^{30} = 1,8 \cdot 10^{30} \text{ кг}$$

$$M_1 = 1,8 \cdot 10^{30} \text{ кг}; M_2 = 2,6 \cdot 10^{30} \text{ кг}$$

Так как звезда Главной последовательности, то справедливо, что  $\frac{L}{L_{\odot}} = \left(\frac{M}{M_{\odot}}\right)^4$ , тогда:

$$\frac{L_1}{L_{\odot}} = \left(\frac{1,8}{2}\right)^4 = 0,9^4 = 0,6561$$

$$\frac{L_2}{L_{\odot}} = \left(\frac{2,6}{2}\right)^4 = 1,3^4 = 2,8561$$

Тогда в минимуме блеска (по ф-ле Погсона):

$$\frac{|L_1 - L_2|}{L_{\odot}} = 2,512^{M'_{\odot} - M'_{min}}, \text{ где } M'_{\odot} \text{ и } M'_{min} - \text{абсолютные зв. величины.}$$

$$\frac{2,2 L_{\odot}}{L_{\odot}} = 2,512^{M'_{\odot} - M'_{min}} \Rightarrow 2,2 = 2,512^{M'_{\odot} - M'_{min}}; M'_{\odot} \approx 5^m$$

$$\lg 2,2 = 0,4(5^m - M'_{min}) = 2 - \lg M'_{min} \Rightarrow M'_{min} = (2 - \lg 2,2) \cdot \frac{1}{0,4}$$

$$M = m \cdot 5 + 5 \lg u, \text{ где } u = \frac{1}{1^n} = \frac{1}{0,05^n} = 20 \text{ нк}$$

$$M'_{\min} = M_{\min} - 5 + 5 \lg 20 = M_{\min} - 5 + 5 \lg 10 + 5 \lg 2 = M_{\min} + 5 \lg 2$$

$$\frac{1}{44}(2 - \lg 2, 2) = M_{\min} + 5 \lg 2; \lg 2 \approx \lg 2,2; \lg 2 \approx 0,3$$

$$M_{\min} = \cancel{6 \lg 2 + 2} = 2 - 6 \lg 2 = 5 - 1,5 \lg 2,2 - 5 \lg 2 = 5 - 7,5 \lg 2$$

$$M_{\min} = 2 - 6 \cdot 0,3 = 2 - 1,8 = 5 - 7,5 \cdot 0,3 = 5 - 2,25 = 2,75^m$$

А в максимуме диекта (по ф-ле Лорсона):

$$\frac{L_1 + L_2}{L_0} = 2,512 \quad M'_0 + M'_{\max} \approx 33,5$$

$$2,512 \cdot M \cdot 5^m - M'_{\max} \approx 3,5$$

$$0,4(5^m - M'_{\max}) \approx \lg 3,5; \lg 3,5 > \lg 2,512$$

$$2 - 0,4 M'_{\max} \approx 0,5 \quad \lg 3,5 > 0,4$$

$$1,5 \approx 0,4 M'_{\max} \quad \lg 3,5 \approx 0,5$$

$$M'_{\max} \approx \frac{15}{4} \text{ нк}$$

$$M'_{\max} \approx 3,75^m$$

$$M'_{\max} = M_{\max} - 5 + 5 \lg 20 = M_{\max} + 5 \lg 2$$

$$3,75^m = M_{\max} + 5 \cdot 0,3$$

$$2,25^m = M_{\max}$$

$$M_{\max} = 2,25^m$$

Ответ: 1)  $e = \frac{1}{3}$

2)  $p = 3 \text{ сут.}$

3)  $a = 8,8 \text{ млн км}$

4)  $M_1 = 1,8 \cdot 10^{30} \text{ кг}; M_2 = 2,6 \cdot 10^{30} \text{ кг}$

5)  $M_{\min} = 2,75^m$

6)  $M_{\max} = 2,25^m$

$$\begin{array}{r} 7,5 \\ 0,3 \\ \hline 2,25 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 0,6561 \\ 2,8561 \\ \hline 3,5122 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 15 \quad 4 \\ 12 \quad 3,75 \\ \hline 30 \\ 28 \\ \hline 20 \\ \hline 0 \end{array}$$