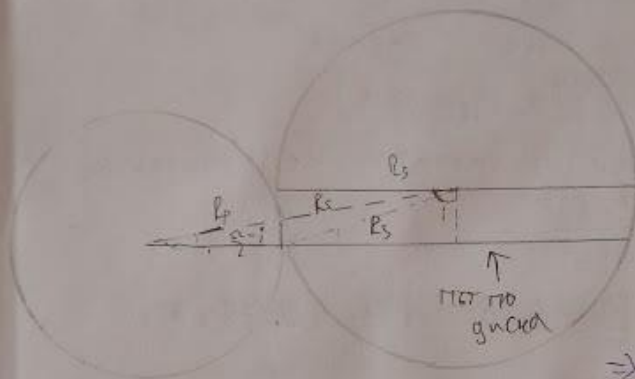


XXVIII Санкт-Петербургска олимпиада
 по астрономия
 Практически тур
 14.03.2021

Измерваме продължителността на
 затамненето: $\Delta t \approx 7,7 \text{ min}$



$i = 88,8^\circ$

$$\frac{\sin \psi}{R_s} = \frac{\sin(90^\circ + i)}{R_p + R_s}$$

$$= \frac{\sin(\frac{\pi}{2} + i)}{R_p + R_s}$$

$$= \frac{\sin(\frac{\pi}{2} - i)}{R_p + R_s}$$

$\psi, \frac{\pi}{2} - i \ll 1 \text{ rad}$

$$\Rightarrow \psi = \frac{R_s}{R_p + R_s} \left(\frac{\pi}{2} - i \right)$$

$$s = 2(R_p + R_s) \cos \psi \approx 2(R_p + R_s) \left(1 - \frac{\psi^2}{2} \right) =$$

$$= 2(R_p + R_s) \left(1 - \frac{R_s^2}{2(R_p + R_s)^2} \left(\frac{\pi}{2} - i \right)^2 \right)$$

Поправката се оказва много малка и
 може да използваме просто $s \approx 2(R_p + R_s)$

$$s \approx 2(R_p + R_s) \sin i \approx 2(R_p + R_s)$$

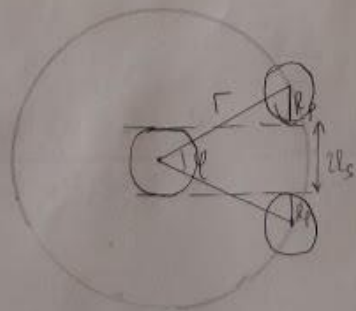
$$\varphi = 2\alpha \frac{\Delta t}{T} \quad (T = 1,4 \text{ d})$$

$$s = 2(R_p + R_s) = 2r \sin \frac{\varphi}{2}$$

$$\Delta t \ll T \Rightarrow \varphi \ll 1 \text{ rad}$$

$$\Rightarrow s \approx r\varphi$$

$$2(R_p + R_s) = 2r \sin \frac{\Delta t}{T}$$



$$2(R_p + R_s) = \frac{\sigma \tau \Delta t}{T} \approx 440000 \text{ км}$$

Относителният поток в минимума е

$$\frac{E}{E_0} \approx 0,48$$

~~$\frac{E}{E_0} \approx 0,48$~~

Вижда се, че $R_p + R_s$ е сравнимо с $r = 3 \cdot 10^6 \text{ км}$.
Разумно е да отчетем ефектите от топлиното преизлъчване на планетата.

Да разгледаме два случая:

1. $A=1$ (планетата перфектно отразява)

В този случай планетата не преизлъчва

$$\frac{E}{E_0} = \frac{R_s^2 - R_p^2}{R_s^2}$$

$$\frac{R_p^2}{R_s^2} = 1 - \frac{E}{E_0} = 0,56 \Rightarrow \frac{R_p}{R_s} \approx 0,75 = \frac{3}{4}$$

$$\Rightarrow \begin{cases} R_s \approx 440000 \text{ км} \\ R_p \approx 2 \end{cases}$$

$$R_s \approx 220000 \text{ км}$$

$$R_p \approx 140000 \text{ км}$$

2. $A=0$ (планетата поглъща като абсолютно черно тяло)

$$\frac{4\pi R_s^2 \sigma T_s^4}{4\pi r^2} \cdot \frac{R_p^2}{R_s^2} = \frac{4\pi R_p^2 \sigma T_p^4}{4\pi r^2}$$

$$\Rightarrow \frac{T_p^4}{T_s^4} = \frac{R_s^2}{R_p^2}$$

$$\frac{E}{E_0} = \frac{(R_s^2 - R_p^2) T_s^4 + R_p^2 T_p^4}{R_s^2 T_s^4 + R_p^2 T_p^4} = \frac{4r^2(R_s^2 - R_p^2) + R_p^2 R_s^2}{4r^2 R_s^2 + R_p^2 R_s^2}$$

Получената система е трудна за решаване на ръка, но вероятно дава близки резултати.

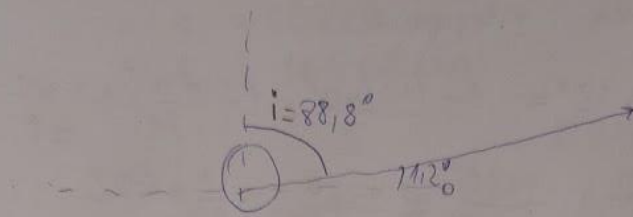
$$\frac{(\Gamma/\Gamma_{\oplus})^3}{(\Gamma/\Gamma_{\oplus})^2} = \frac{M}{M_{\oplus}} \Rightarrow M \approx 0,5 M_{\oplus}$$

($\Gamma_{\oplus} \approx 150 \cdot 10^6 \text{ km}$, $\Gamma_{\oplus} \approx 365 \text{ d}$)

Звездата е с маса $M \approx 0,5 M_{\oplus}$ и радиус $R \approx 200\,000 \text{ km}$. Това вероятно е някое малко червено джудже от клас K или M, а планетата е с размер няколко пъти колкото на Юпитер и е много близо до звездата, ~~може~~ може да се определи като част от класа на т.нар. "горещи Юпитери".

Доста е вероятно при образуването на системата двата обекта да са имали почти равностойни шансове да станат звезда, т.е. планетата да е "провалена звезда".

ЧЕРМОБА



$$\frac{265.3}{1095}$$

$$\left(\frac{r/r_{\oplus}}{r/r_{\oplus}}\right)^2 = \frac{M}{M_{\oplus}}$$

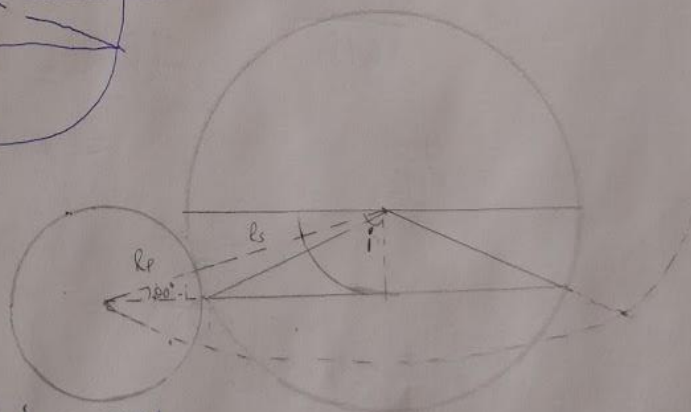
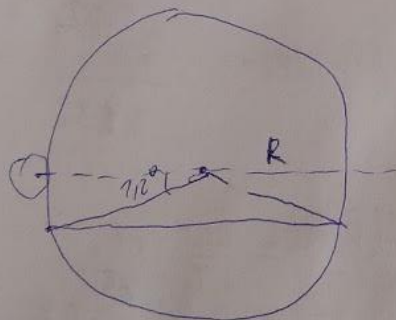
$$\begin{array}{r} 1095 \\ + 365 \\ \hline 1460 \end{array}$$

$$r/r_{\oplus} = \frac{3}{150} = \frac{1}{50} = 0,02$$

$$\tau/\tau_{\oplus} = \frac{1,4}{365} = \frac{4,14}{1460} \approx 0,004$$

$$\frac{M}{M_{\oplus}} = \frac{(2 \cdot 10^{-2})^3}{(2^3 \cdot 10^{-3})^2} = \frac{2^3 \cdot 10^{-6}}{2^6 \cdot 10^{-6}} = 0,5 M_{\oplus}$$

$M = 0,5 M_{\oplus} \rightarrow$ черная дырка?



$$s = (R_p + R_s) \sin i = v \Delta t$$

$$\cos 88,8^\circ = \sin 1,2^\circ$$

много манка збогга е

$$\sin 88,8^\circ = \cos 1,2^\circ = 1 - \frac{(1,2^\circ \text{ рад})^2}{2} = 1 - \frac{\pi \cdot 10^{-4}}{2} = 1 - 2 \cdot 10^{-4} \approx 1$$

$$[\cos i]_{\text{ref}} = \frac{1,2 \cdot 60 \cdot 60}{206265} = \frac{4320}{206265} \approx \frac{4320}{200000} \approx \frac{1}{50} = 0,02$$

$$\begin{array}{r} 3600 \cdot 1,2 \\ 4200 \\ + 3600 \\ \hline 43200 \end{array}$$

$$\frac{E}{E_0} = \frac{R_s^2 - R_p^2}{R_s^2} = 1 - \frac{R_p^2}{R_s^2} \approx 0,44$$

$$\frac{R_p^2}{R_s^2} = 1 - \frac{E}{E_0} = 0,56 \Rightarrow \frac{R_p}{R_s} \approx 0,75 = \frac{3}{4}$$

$$\begin{array}{r} 0,74 \cdot 0,74 \\ \hline \end{array}$$

$$+ 2,96$$

$$\hline 5,46$$

$$\begin{array}{r} 0,75 \cdot 0,75 \\ \hline \end{array}$$

$$+ 3,65$$

$$\hline 5,25$$

$$\hline 5,915$$

$$710$$

$$+ 142$$

$$\hline 852$$

$$\begin{array}{r} 24 \cdot 14 \\ \hline \end{array}$$

$$+ 96$$

$$\hline 24$$

$$\hline 936$$

$$v = \frac{2\pi r}{T}$$

$$\begin{array}{r} 102 \cdot 7,8 \\ \hline \end{array}$$

$$+ 802$$

$$\hline 463$$

$$\hline 814,32$$

$$2(R_p + R_s) \approx \frac{2\pi r}{T} \cdot \Delta t =$$

$$= 2 \cdot 3,14 \cdot 6 \cdot 10^5 \cdot \frac{77}{3600}$$

$$= 14 \cdot 24 \cdot 60$$

$$= 3,14 \cdot 77 \cdot 10^8 \approx$$

$$3,36$$

$$\approx 7,6 \cdot 10^5 \text{ km}$$

$$2(R_p + R_s) = \left(1 + \frac{3}{4}\right) R_s$$

$$\frac{7}{4} R_s = 7,6 \cdot 10^5 \text{ km}$$

$$2 R_s \approx \frac{4 \cdot 77 \cdot 10^8}{4} \approx 440000 \text{ km}$$

$$2 R_p \approx 330000 \text{ km}$$

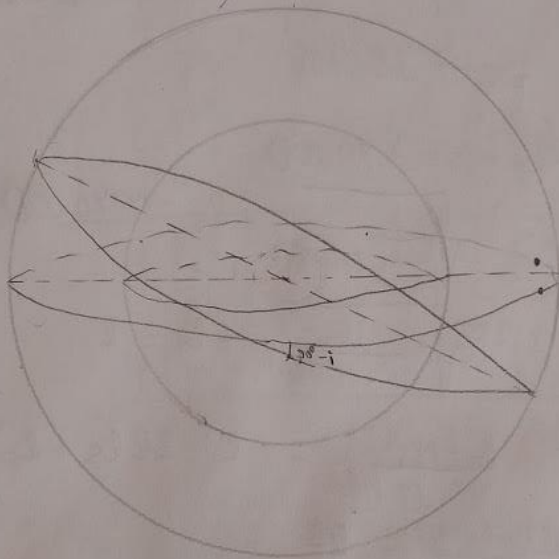
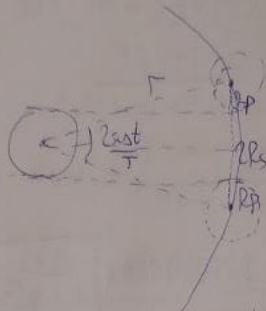
УЕРНОБА

$$\Rightarrow R_s = 2200000 \text{ km}$$

$$R_p = 1650000 \text{ km}$$

$$2(R_s + R_p) = 2r \sin\left(\frac{\alpha_{\text{sat}}}{T}\right)$$

$$R_s + R_p = r \sin\left(\frac{\alpha_{\text{sat}}}{T}\right)$$



$$(R_s + R_p) \sin i = 2r \sin \frac{\alpha_{\text{sat}}}{T}$$

$$\frac{E}{E_0} = \frac{(R_s^2 - R_p^2) T_s^4 + R_p^2 T_p^4}{R_s^2 T_s^4 + R_p^2 T_p^2}$$

$$\cancel{4R_s^2 T_s^4} \cdot \cancel{4R_p^2} = 4 \cancel{R_p^2} T_p^4$$

$$T_p^4 = \frac{R_s^2 T_s^4}{4r^2} \quad f = \frac{E}{E_0} = \frac{(R_s^2 - R_p^2) + R_p^2 \frac{R_s^2}{4r^2}}{R_s^2 + R_p^2 \frac{R_s^2}{4r^2}}$$

$$fR_s^2 + fR_p^2 \frac{R_s^2}{y_r^2} = R_s^2 - R_p^2 + \frac{R_p^2 R_s^2}{y_r^2}$$

$$y_r^2 f R_s^2 + f R_p^2 R_s^2 = y_r^2 R_s^2 - y_r^2 R_p^2 + R_p^2 R_s^2$$

$$(R_s^2 - y_r^2 - f R_s^2) R_p^2 = (y_r^2 - y_r^2) R_s^2$$

$$R_p^2 = R_s^2 \cdot \frac{y_r^2 (1-f)}{y_r^2 - (1-f)R_s^2}$$

$$R_s + 2R_s \sqrt{\frac{1-f}{y_r^2 - (1-f)R_s^2}} = v \cdot t$$

$$(770000 - R_s) + 2 \cdot 3000000 \sqrt{\frac{0.44}{4 \cdot 9 \cdot 10^{12} - 0.44 R_s^2}} = 770000$$

$$R_p + R_s = 770000$$

$$R_s \cdot \frac{2r \sqrt{1-f}}{\sqrt{y_r^2 - (1-f)R_s^2}} + R_s = 770000$$

$$2r \sqrt{\frac{(1-f)R_s^2}{y_r^2 - (1-f)R_s^2}} + R_s = R$$

$$y_r^2 - \frac{(1-f)R_s^2}{y_r^2 - (1-f)R_s^2} = R^2 - 2R R_s + R_s^2$$

$$\frac{y_r^2 (R_s^2 - R_p^2) + R_p^2 R_s^2}{y_r^2 R_s^2 + R_p^2 R_s^2} = f$$

$$\frac{1 - \frac{R_p^2}{R_s^2} + \frac{R_p^2}{y_r^2}}{1 + \frac{R_p^2}{y_r^2}} = f$$

$$1 - \frac{R_p^2}{R_s^2} = f \cdot \frac{1 + \frac{R_p^2}{y_r^2}}{1 + \frac{R_p^2}{y_r^2}}$$

ЧЕРМОБА

$$\frac{2R_p + R_s}{r} = \frac{470000}{3000000} = \frac{1}{4}$$

$$\Rightarrow \frac{R_p + R_s}{r} = \frac{1}{8}$$

$$\frac{R_p}{r} = \frac{1}{8} - \frac{R_s}{r}$$

$$\frac{4 \left(\frac{R_s^2}{r^2} - \frac{R_p^2}{r^2} \right) + \frac{R_p^2}{r^2} \cdot \frac{R_s^2}{r^2}}{4 \frac{R_s^2}{r^2} + \frac{R_p^2}{r^2} - \frac{R_s^2}{r^2}} = 0,44$$

$$\frac{4 \left(\frac{R_s^2}{r^2} - \left(\frac{1}{8} - \frac{R_s}{r} \right)^2 \right) + \left(\frac{1 - R_s}{8} \right)^2 \frac{R_s^2}{r^2}}{4 \frac{R_s^2}{r^2} + \left(\frac{1}{8} - \frac{R_s}{r} \right)^2 \left(\frac{R_s}{r} \right)^2} = 0,44$$

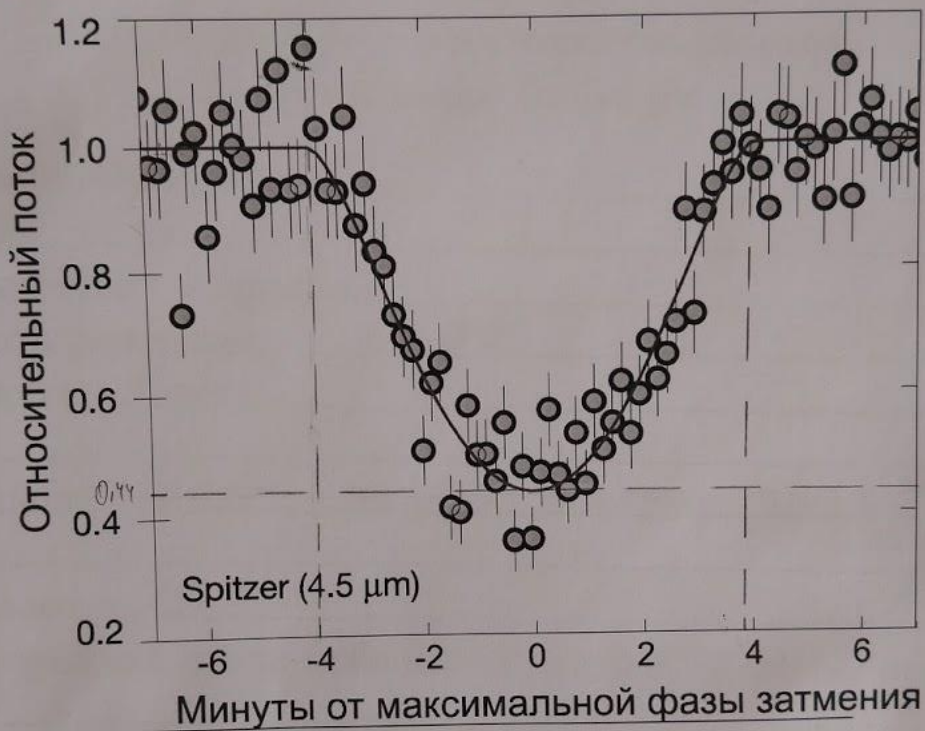
$$\frac{4(x^2 - (\frac{1}{8} - x)^2) + (\frac{1}{8} - x)^2 x^2}{4x + (\frac{1}{8} - x)^2 x^2} = 0,44$$

$$\frac{4 - 2 \cdot \frac{1}{8} \cdot x + (\frac{1}{8} - x)^2 x^2}{4 + (\frac{1}{8} - x)^2 x^2} = 0,44$$

x

XXVIII Санкт-Петербургска олимпиада по астрономия
 Практически тур
 14 Март 2021г.
 11-12 клас

Дадена Ви е кривата на бляска (получена по наблюдения с телескопа Spitzer), наблюдавана по време на преминаването на планета по диска на звездата Gaia DR2 2146576589564898688. Подробният анализ е показал, че планетата има орбитален период 1.4 денонощия и кръгова орбита с радиус 3 милиона километра. Ъгълът между лъча на зрение и нормалата към равнината на орбитата на планетата е $88^\circ.8$. Използвайки тези параметри, оценете радиусите на планетата и на звездата, а също така определете към какви типове звезди и планети те принадлежат.



$y:$ $1 \rightarrow 101,5 \text{ mm}$
 $\frac{56,5}{101,5} \cdot 1 \approx 0,56$
 $\frac{E}{E_0} = 1 - 0,54 = 0,44$

$x:$ $12 \text{ min} \rightarrow 109 \text{ mm}$
 $at = \frac{71}{109} \cdot 12 \approx 7,7 \text{ min}$