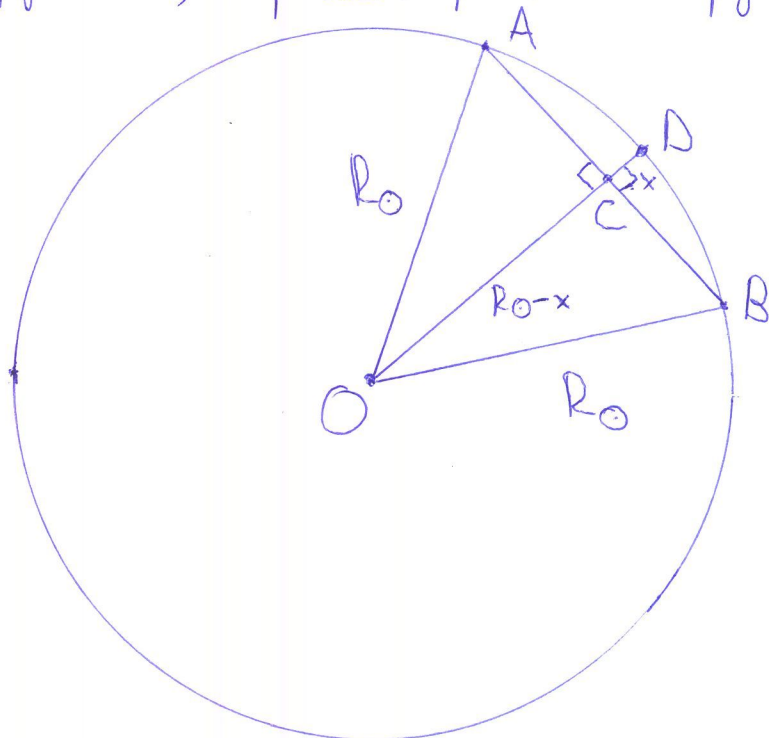


Сначала определим масштаб фотографии. Соединим крайние видимые точки солнечного диска прямой. Тогда линия, проходящая через середину получившегося отрезка и перпендикулярная ему, проходит через центр Солнца (так как изображение всего Солнца представляет собой окружность, а рассекательный отрезок - хорда этой окружности).



Пусть крайние видимые точки солнечного диска - точки A и B, середина отрезка AB - точка C, центр Солнца - точка O (она на фотографии не видна), линия OC пересекает поверхность Солнца в точке D. Измерив длины отрезков AB и CD, найдем, что

$AB \sim 16,6$  см,  $CD \sim 1$  см. Значит,  $AC \sim 8,3$  см ( $= \frac{AB}{2}$ ). Пусть реальная длина CD равна  $x$ . Тогда длина  $AC = 8,3x$ . Поскольку  $\angle ACO = 90^\circ$ ,  $\triangle ACO$  - прямоугольный. Тогда по теореме Пифагора в

$\triangle ACO$ :  $OC^2 + AC^2 = AO^2$ . Пусть радиус Солнца равен  $R_0$ . Тогда  $OC = R_0 - x$ ,  $AO \leq R_0$ . Значит,  $(R_0 - x)^2 + (8,3x)^2 = R_0^2$

$$R_0^2 - 2R_0x + x^2 + 8,3^2x^2 = R_0^2$$

$$2R_0x = x^2(1 + 8,3^2)$$

Поскольку  $x \neq 0$ ,  $2R_0 = x(1 + 8,3^2)$

$$x = \frac{2R_0}{1 + 8,3^2}$$

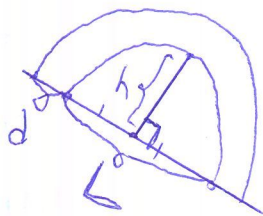
НАГ-6

Страница 1

Пусть  $R_{\odot} = 7 \cdot 10^8$  м. Тогда  $x = \frac{2 \cdot 7 \cdot 10^8}{1 + 8,3^2} \approx \frac{14}{70} \cdot 10^8 = 2 \cdot 10^7$  м.

Значит, 1 см на фотографии соответствует  $2 \cdot 10^7$  реальным метрам.

Пусть корональная петля - это "спираль" солнечного ветра, движущаяся в поле тяжести Солнца. Тогда объем корональной петли можно найти по формуле  $V = S \cdot v \cdot t$ , где  $S$  - площадь поперечного сечения "спирали" ~~на канале движения ветра~~ в месте начала движения ветра по петле,  $v$  - скорость движения ветра во время начала движения по петле,  $t$  - время, в течение которого данная часть ветра не находится на поверхности Солнца (время движения ветра по петле). Будем также считать, что если некоторая часть ветра начала своё движение во внешней слое петли, но в течение всего движения она оказалась во внешней слое (может ~~быть~~ ветер в петле не перемещается). Также предположим поверхность Солнца между началом и концом петли плоскостью. Рассмотрим внутренний слой ветра петли. Измерив расстояние между точками начала и конца движения ветра в этом слое, получим  $L \sim 2,2$  см =  $2,2 \cdot 2 \cdot 10^7 = 4,4 \cdot 10^7$  м. Возьмем середину между этими точками и проведем перпендикуляр через эту середину к рассматриваемому срезу, получим максимальную высоту подъема ветра в этом слое над поверхностью, равную расстоянию от середины до точки пересечения перпендикуляра и петли:



Получаем, что  $h \sim 2$  см =  $2 \cdot 2 \cdot 10^7$  м =  $4 \cdot 10^7$  м. По закону движения тела в поле тяжести  $h = \frac{g t'^2}{2}$ , где  $t'$  - время с начала движения

тела от поверхности до достижения максимальной точки проекции, но есть  $t' = \frac{t}{2}$  (так как путь тела в поле тяжести симметричен за весь промежуток времени  $t$ ). Значит,  $h = \frac{g (\frac{t}{2})^2}{2}$

$$h = \frac{g t^2}{8}$$

И А Г - 6

Страница 2

$t = \sqrt{\frac{8h}{g}}$  (или кон  $t > 0$ ). ~~В~~ В данной формуле  $g$  - ускорение свободного падения на поверхности Солнца. По формуле

$$g = \frac{GM_0}{R_0^2}, \text{ где } M_0 - \text{масса Солнца, } R_0 - \text{радиус Солнца. Тогда}$$

$$M_0 = 2 \cdot 10^{30} \text{ кг, имеем } g = \frac{6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 2 \cdot 10^{30}}{(7 \cdot 10^8)^2} \approx 0,29 \cdot 10^3 = 290 \text{ м/с}^2.$$

Тогда  $t = \sqrt{\frac{8h}{g}} = \sqrt{\frac{8 \cdot 4 \cdot 10^7}{290}} = 10^3 \cdot \sqrt{\frac{32}{29}} \approx 1,1 \cdot 10^3 \text{ с}$ . Пусть угол, <sup>к горизонту</sup>

под которым вылетает луч света, равен  $\alpha$ . Тогда по формулам геометрии

лучи в поле зрения  $\sigma \cdot \cos \alpha \cdot t = L$  (лучение по горизонту),

$\sigma \cdot \sin \alpha = \frac{gt}{2}$  (лучение по вертикали). Отсюда  $\sigma = \frac{gt}{2 \sin \alpha}$ ,

$$\frac{gt^2}{2 \operatorname{tg} \alpha} = L, \operatorname{tg} \alpha = \frac{gt^2}{2L}. \text{ Имеем } \operatorname{tg} \alpha = \frac{290 \cdot (1,1 \cdot 10^3)^2}{2 \cdot 4,4 \cdot 10^7} \approx 3,72.$$

Тогда  $\sin \alpha \approx 1$ . Значит,  $\sigma = \frac{gt}{2 \sin \alpha} \approx \frac{gt}{2} = \frac{290 \cdot 1,1 \cdot 10^3}{2} = \frac{297}{2} \cdot 10^3$ ,

$$= 148,5 \cdot 10^3 \approx 1,5 \cdot 10^5 \text{ м/с.}$$

Узкий рассеянный луч между точками начала движения внешнего и внутреннего полей, шириной  $d \sim 1 \text{ см} = 2 \cdot 10^{-2} \text{ м}$ . Значит,  $r = \frac{d}{2} = 10^{-2} \text{ м}$ . Тогда площадь сечения

по формуле площади круга равна  $S = \pi r^2 = \pi \cdot (10^{-2})^2 = 3,14 \cdot 10^{-4} \text{ м}^2$ .

Значит, объем пыли равен  $V = S \cdot \sigma \cdot t = 3,14 \cdot 10^{-4} \cdot 1,5 \cdot 10^5 \cdot 1,1 \cdot 10^3 = 5,18 \cdot 10^{22} \text{ м}^3$ .

Ответ: ~~5,18 \cdot 10^{22} \text{ м}^3~~

$$5,18 \cdot 10^{22} \text{ м}^3$$

ИАР-6

Сураница 3