

Судя по траектории, объект ~~является~~ находится либо на южной или северной эклиптике, либо на галактической орбите. Предположим, что на галактической. Тогда, исходя из данных траектории можно найти угол между асимптотами галактики, а затем эксцентриситет. Обозначим направление прилета объекта точкой 1, а направление, в котором он улетит - точкой 2. Годовой паралакс примерно 1 миллисекунда и не вносит значительный вклад в оценку угла между этими направлениями. Ориентируясь по звездам, возле которых находится точки 1 и 2, перенесем их на карту и определим экваториальные координаты:

$$L_1 \approx 18^h 40^m \quad S_1 \approx 33^\circ$$

$$L_2 \approx 22^h 50^m \quad S_2 \approx 10^\circ$$

По сферической теории косинусов угол ρ между направлениями:

$$\begin{aligned} \cos \rho &= \cos(90 - S_1) \cos(90 - S_2) + \sin(90 - S_1) \sin(90 - S_2) \cos(L_2 - L_1) = \\ &= \sin S_1 \sin S_2 + \cos S_1 \cos S_2 \cos(L_2 - L_1) \end{aligned}$$

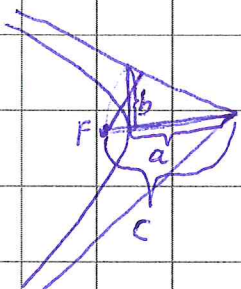
Значения синусов и косинусов соответствующих углов были найдены измерением сторон треугольников, построенных на окружности с помощью линейки, транспортира и угольника.

$$\sin S_1 \approx 0,5 \quad \sin S_2 \approx 0,3 \quad \cos S_1 \approx 0,85 \quad \cos S_2 \approx 0,95 \quad \cos(L_2 - L_1) \approx 0,5$$

Таким же способом был определен угол ρ по формуле: $\sin \rho \approx 0,58$; $\rho \approx 54^\circ$

Для гиперболической орбиты справедливы равенства:

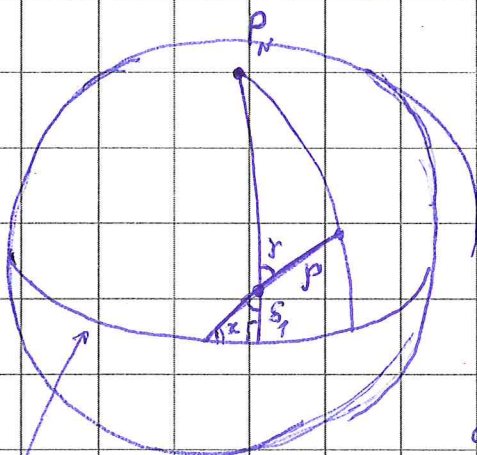
$$c = \sqrt{a^2 + b^2} \quad b = a \operatorname{tg} \frac{\rho}{2}$$



$$e = \frac{c}{a} = \frac{\sqrt{a^2 + b^2}}{a} = \frac{\sqrt{a^2 + a^2 \operatorname{tg}^2 \frac{\rho}{2}}}{a} = \sqrt{1 + \operatorname{tg}^2 \frac{\rho}{2}} = \frac{1}{\cos \frac{\rho}{2}} = \frac{1}{\cos 27^\circ} \approx \frac{1}{\cos 30^\circ} \approx \frac{1}{0,87} \approx 1,14$$

Таким образом, эксцентриситет: $e \approx 1,1$

Чтобы найти наклонение возмущаемых планет к эклиптике космическим.



$$\cos \gamma = \frac{\sin \delta_1 - \sin \delta_2 \cos \rho}{\cos \delta_2 \sin \rho} \approx \frac{0,5 - 0,3 \cdot 0,6}{0,95 \cdot 0,85} \approx \frac{0,5 - 0,18}{0,81} \approx \frac{0,32}{0,85} \approx 0,38$$

$$\cos \alpha = \sin \gamma \cos \delta_2 \approx 0,85$$

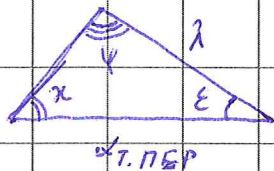
Видно, что косинусы углов α и δ_2 совпадают, значит совпадают и углы.

То есть, угол наклона плоскости орбиты к эклиптике равен склонению δ_2 .

Отсюда следует, что точка пересечения плоскости орбиты с эклиптикой отстоит на прямой восхождения от направления вылета на 6^h . Её прямое восхождение: $\alpha_{\text{пер}} = 0^h 40^m$, что близко к точке весеннего равноденствия.

Поэтому можно считать, что наклонение i равно сумме ϵ и α : $i = 56,5^\circ$

Длину восходящего узла λ можно оценить, из т.е. сферической тригонометрии между точкой восхода равноденствия, точкой пересечения плоскости орбиты с экватором и восходящим узлом. Давший тригонометрический вид, поэтому его можно считать правильным.



~~$\varphi = 180^\circ - \alpha - \epsilon = 87.0^\circ$~~
 ~~$\lambda = \frac{\delta_{T.ПЕР}}{\sin \varphi} \cdot \sin \alpha \approx \frac{40^m}{1}$~~

$\varphi = 180^\circ - \alpha - \epsilon = 87.0^\circ$
 123,5

$\lambda = \frac{\delta_{T.ПЕР}}{\sin \varphi} \cdot \sin \alpha = \frac{40^m}{0,85} \cdot 0,5 = 23,5^m = 24^m$
 ~~$\lambda \approx \delta_{T.ПЕР} \cdot \cos \epsilon \approx \delta_{T.ПЕР} \cdot 0,9 = 36^m$~~

Длина восходящего узла: $\lambda = 0^h 36^m 24^m$

Очевидно, что перигеум на карте будет находиться в точке, соответствующей середине отрезка между точкой направления прилета и вылета. Если

Длина восходящего узла довольно мала, поэтому аргумент перигеума примерно равен его эклиптической долготе, которая ^{протеридиональная} была его прямой восходящей долготой за близкого к симметричному расположению эклиптика и плоскости орбиты на карте.

Длина аргумента перигеума: $\omega = 360^\circ - 24^h = \delta_{П.ПЕР} = 24^h - 8^h 45^m = 15^h 15^m$

EKB-12

