

① Обозначим нашу зависимость как $\Delta\varphi(t)$

Видно, что $\Delta\varphi(t)$ возрастает, о периодичности её ничего сказать нельзя.

Для начала поймём, от чего возникает поправка к φ (фазовому углу). Очевидно, что из-за того, что наблюдаемая и предполагаемая освещенность не совпадают, то есть объект не сферический, π имеет неодинаковое альбедо и т.д.

$\Delta T_0 = 500$ дней по оси времени это $\Delta l_0 = 3.05$ см

наблюдения проводятся катодом $\Delta l = 2.2$ см, что соответствует промежутку δ днях

$$\Delta T = \frac{2.2}{3.05} \cdot 500 = \frac{1100}{3.05} \approx 350 \text{ дней. (примерно катодной сетке)}$$

Возможно, что эта модель неправильная, но этот промежуток выбран не случайно.

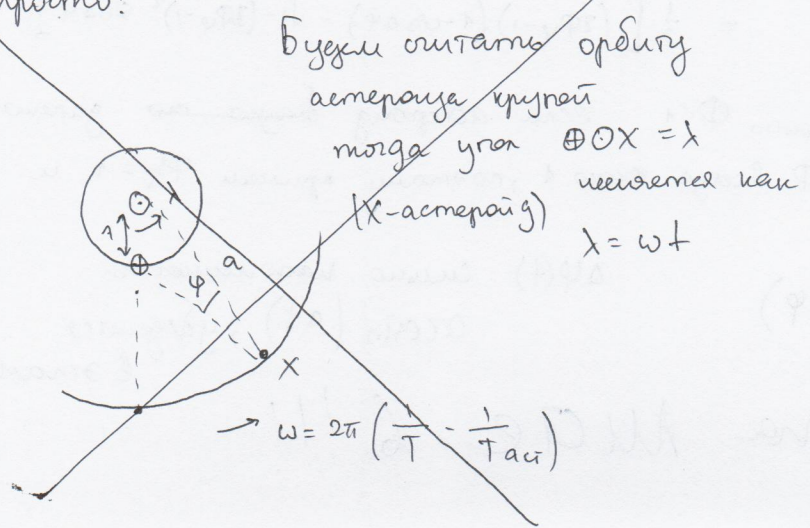
Процесс таблицы:

| $t, \text{ days}$ | $\Delta\varphi(t), ^\circ$ | $\Delta\varphi^\circ(t)$ |
|-------------------|----------------------------|--------------------------|
| 0 | 0 | 0 |
| ΔT | 0.5 | 18° |
| $2\Delta T$ | 1.6 | 57° |
| $3\Delta T$ | 3.7 | 142° |
| $4\Delta T$ | 6.2 | 221° |

Катодом 50° это 1.4 см

$$\begin{aligned}
 & 50 \cdot \frac{5}{14} = \frac{250}{14} = \\
 & = \frac{280 - 30}{14} = \\
 & = 20 - 2 - \frac{2}{14} \approx 18^\circ \\
 & 50 \cdot \frac{16}{14} = \frac{800}{14} = \\
 & = \frac{700 + 100}{14} = 50 + \\
 & + \frac{28 + 28 + 28 + 28}{14} - \frac{12}{14} = \\
 & = 50 + 8 - 1 = 57^\circ \quad 45 - 28 = 17 \\
 & 50 \cdot \frac{37}{14} = 100 + \frac{450}{14} = \\
 & = 100 + 20 + \frac{170}{14} = \\
 & = 100 + 20 + 10 + 2 \\
 & 50 \cdot \frac{62}{14} = 50 \cdot \frac{31}{7} = \\
 & = 200 + 50 \cdot \frac{8}{7} = \\
 & = 200 + \frac{150}{7} = 200 + 20 + 1
 \end{aligned}$$

~~Зависимость фазового угла от времени имеет вид:~~



①

$$\oplus X = \sqrt{1+a^2 - 2a \cos \lambda}$$

$$\frac{\sin \lambda}{\oplus X} = \frac{\sin \varphi}{1}$$

$$\Rightarrow \varphi = \arcsin \left(\frac{\sin(\omega t)}{\sqrt{1+a^2 - 2a \cos(\omega t)}} \right)$$

$$\omega = \frac{360^\circ}{\text{log}} \left(1 - \frac{1}{a^{3/2}} \right)^{-1}$$

относительная
скорость
вращения

тогда зависимость имеет вид:

$$\varphi(t) = \Delta \varphi(t) + \arcsin \left(\frac{\sin \left(\frac{360^\circ}{\text{log}} \frac{a^{3/2}}{a^{3/2}-1} t \right)}{\sqrt{1+a^2 - 2a \cos \left(\frac{360^\circ}{\text{log}} \frac{a^{3/2}}{a^{3/2}-1} t \right)}} \right)$$

[a] = а.е.

где a -
большая
полуось
(радиус в
нашем
случае)
орбиты
астероида.

А теперь возникает самое страшное, потому что
надо понять, как вообще образован угол φ
зависит от вращения астероида.

Астероид находится на той же линии, но имеет ~~другую~~ ^{другой} ~~скорость~~ ^{векс.}
из-за фазы $\varphi = \frac{1 + \cos \varphi}{2} = \cos^2 \frac{\varphi}{2}$

Предположим, что на астероиде есть какое-то пятно и
маленьким арьдео, которое уменьшает фазу, а значит увеличивает
разовный угол с $\varphi(t)$ до $(\varphi + \Delta \varphi)(t)$

$$\cos(\varphi + \Delta \varphi) = \cos \varphi \cos \Delta \varphi - \sin \varphi \sin \Delta \varphi < \cos \varphi$$

Тогда изменение фазы будет

$$\Delta \varphi = \varphi(\varphi) - \varphi(\varphi + \Delta \varphi) = \frac{1}{2} (\cos \varphi (1 - \cos \Delta \varphi) - \sin \varphi \sin \Delta \varphi) =$$

$$\cos \varphi = \frac{2\varphi_\varphi - 1}{\sin \varphi = \sqrt{1 - (2\varphi_\varphi - 1)^2}} = \frac{1}{2} [(2\varphi_\varphi - 1)(1 - \cos \Delta \varphi) - \sqrt{1 - (2\varphi_\varphi - 1)^2} \sin \Delta \varphi]$$

Обозначим $\varphi(\varphi)$ как просто $\varphi < 1$ если астероид ~~ближе~~ ^{далеко} ~~то~~ ^{далеко}
(далеко 2 а.е.), то φ всегда около 1, поэтому нулем $\varphi_\varphi = 1$ и
забыли.

$$\Rightarrow \Delta \varphi \approx \frac{1}{2} (1 - \cos \Delta \varphi)$$

$\Delta \varphi(t)$ сильно напоминает
 $\arcsin(a t)$, убедимся
в этом

Дальше на листе 6 !!!

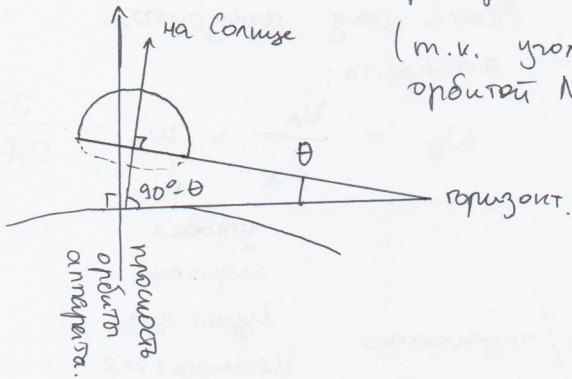
Лист 3/8

- ② Что необходимо учесть:
- 1) движение самого аппарата.
 - 2) движение ~~Земли~~ Луны вокруг Земли.

Заметим, что угол между горизонтом для аппарата и направлением на Солнце составляет:

$90^\circ - \theta = 90^\circ - 10^\circ \approx 80^\circ$, что означает, что аппарат вращается примерно в плоскости орбиты Луны.

Рисунок:



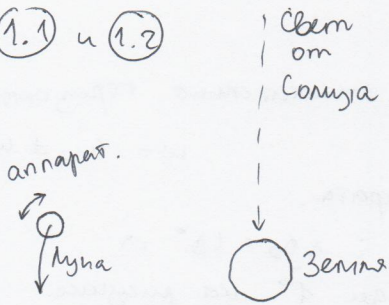
(т.к. угол между эклиптикой и орбитой Луны меняется в пределах от $-i - \epsilon$ до $+i + \epsilon$ где $i \approx 5.1^\circ$; $\epsilon \approx 23.5^\circ$, значит он меняется в пределах от -28.6° до $+28.6^\circ$, что

дает нам возможность сказать, что аппарат с погрешностью $\sim 30^\circ$ летит ~~на орбите~~ в плоскости орбиты Луны и там летает.

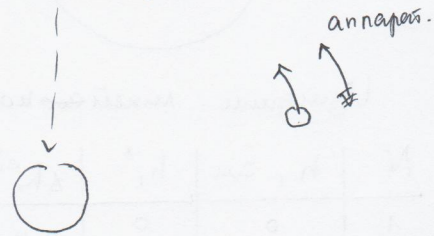
Теперь определимся с геометрией:

В задане вылезает сразу 2 основных случая:

①.1 и ①.2



②.1



- ①.1 Луна растущая, аппарат из-за нее вылетает.
- ①.2 Луна растущая, аппарат вылетает за нее, но скорости Земли на его небе больше скорости повышения горизонта, поэтому Земля на его небе восходит.
- ②.1 Луна ~~от~~ убывает по фазе для Земли, аппарат вылетает из-за нее.

②

Угловой размер Земли на Луне аппарата:

(рассчитаем его орбиту ~~спутника~~ много меньше расстояния до Земли, т.е. горизонт почти плоский, а значит аппарат близко к Луне)

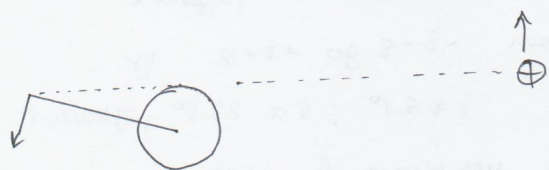
$$\rho = \frac{2R_{\oplus}}{d_{\text{Л}}} \approx \frac{2 \cdot 6400 \text{ км}}{386000 \text{ км}} = \frac{32}{965} = \frac{32}{1000} \cdot \frac{1000}{965} \approx$$

(в радианах) $\approx 0.032 \cdot \left(1 - \frac{35}{1000}\right) = 0.031 \text{ радиана} = 1.8^\circ$

Скорость подвигания Земли над горизонтом аппарата:

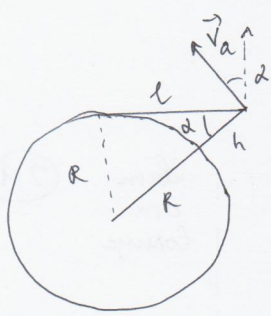
$$\omega_{\oplus} = \frac{v_{\text{Л}}}{d_{\text{Л}}} = \omega_{\text{Л}} = \frac{2\pi}{27.3 \text{ сут}}$$

угловая скорость Луны над наблюдателем в центре Земли



Для аппарата горизонт поднимается/опускается со скоростью:

$$v_a = \sqrt{\frac{GM_{\text{Л}}}{R+h}}$$



$$\omega_0 = \frac{v_a \cos \alpha}{\sqrt{(R+h)^2 - R^2}} \ominus; \quad \cos \alpha = \frac{\sqrt{(R+h)^2 - R^2}}{R+h}$$

$$\ominus \frac{v_a}{R+h} = \sqrt{\frac{GM_{\text{Л}}}{(R+h)^3}}$$

Угловая скорость Земли относительно горизонта

$$\omega = \omega_0 \pm \omega_{\oplus}$$

Измерим линейной скоростью высоту аппарата.

| N | h, см | h, ° | Δh, ° |
|---|-------|------|-------|
| 1 | 0 | 0 | 0.4 |
| 2 | 0.4 | 0.4 | 0.4 |
| 3 | 0.8 | 0.8 | 0.3 |
| 4 | 1.1 | 1.1 | 0.4 |
| 5 | 1.5 | 1.5 | 0.4 |
| 6 | 1.9 | 1.9 | 0.4 |

Диаметр Земли Δφ = 1.8 см ; Δρ = 1.8° ⇒ ⇒ в 1 см 1° на рисунке.

$$\Rightarrow \omega_{\text{cp}} = \frac{\langle \Delta h \rangle}{t} \Big|_{t=8 \text{ с}} = \frac{0.38^\circ}{8 \text{ сек}} \approx 0.48^\circ/\text{сек.}$$

$$\omega_{\oplus} = \frac{360^\circ}{27.3 \cdot 3600 \cdot 24 \text{ сек}} = \frac{0.1^\circ}{24 \cdot 27.3 \text{ сек}} \ll \omega_{\text{cp}}, \text{ скорость}$$

подвигания Земли над горизонтом можно не учитывать.

Август 5/8

$$\textcircled{2} \quad 0.48^\circ/\text{сек} = \sqrt{\frac{GM_A}{(R+h)^3}} \cdot \frac{360}{2\pi}$$

h
выс

R - радиус Луны.

$$\left(\frac{\omega_{\text{цп}} \cdot 2\pi}{360^\circ}\right)^2 = \frac{GM_A}{(R+h)^3}$$

$$h = \left(\frac{GM_A (360^\circ)^2}{4\pi^2 \cdot \omega_{\text{цп}}^2}\right)^{1/3} - R_A =$$

$$= \left(\frac{6.67 \cdot 10^{-11} \cdot \frac{1}{81} \cdot 6 \cdot 10^{24} \cdot 360^2}{4 \cdot \pi^2 \cdot 0.48^2}\right)^{1/3} - 1740 \text{ км} =$$

$$= \left(\frac{6.67 \cdot 4^2 \cdot 10^2 \cdot 6 \cdot 10^{24-11}}{4 \cdot 3.12 \cdot 0.48^2}\right)^{1/3} - 1740 \text{ км} =$$

$$= 10^5 \text{ м} \cdot \left(\frac{6.67 \cdot 4^2 \cdot 6}{4 \cdot 3.12 \cdot 0.48^2}\right)^{1/3} - 1740 \text{ км} =$$

$$= 10^5 \text{ м} \left(\frac{6.67 \cdot 24}{9.8 \cdot 0.48^2}\right)^{1/3} - 1740 \text{ км} =$$

$$= 10^5 \text{ м} \left(\frac{160}{0.48^2 \cdot 9.8}\right)^{1/3} - 1740 \text{ км} =$$

$$= 4000 \text{ км} - 1740 \text{ км} \approx 2260 \text{ км} \approx 2300 \text{ км}$$

Ответ: 2300 км

$$81 = 3^4$$

$$\frac{360^2}{81} = 40^2$$

$$10^{24-11+2} = 10^{15}$$

$$\sqrt[3]{10^{15}} = 10^5$$

$$\pi^2 \approx 9.8$$

$$6.67 \cdot 24 = \left(6 + \frac{2}{3}\right) \cdot 24 =$$

$$= \frac{20}{3} \cdot 8 \cdot 3 =$$

$$= 160$$

① Прогониме.



$$\Delta\Phi|_0 = 0$$

$$\begin{aligned} \Delta\Phi|_{\Delta T} &= \frac{1}{2} (1 - \cos 18^\circ) = \\ &= \frac{1}{2} \cdot 180 \left(\frac{18}{180} \cdot \pi \right)^2 \cdot \frac{1}{4} = \frac{9.8}{100} \cdot \frac{1}{4} = \\ &= \boxed{0.025} \end{aligned}$$

$$\ominus \frac{1}{2} \left(1 + \frac{1}{\sqrt{2}} + \frac{1}{\sqrt{2}} \cdot \frac{7\pi}{180} \right) =$$

$$\begin{aligned} &= \frac{1}{2} \left(1 + \frac{0.8}{\sqrt{2}} \right) = \frac{1}{2} (1 + 0.4 \cdot 1.414) = \\ &= \frac{1}{2} (1 + 0.5656) = 0.5 \cdot (1 + 0.5656) = \\ &= \frac{1.5656}{2} = 0.78 \end{aligned}$$

$$\Delta\Phi|_{4\Delta T} = \frac{1}{2} (1 - \cos 221^\circ) =$$

$$= \frac{1}{2} (1 + \cos 41^\circ) = 0.78$$

$$\Delta\Phi|_{2\Delta T} = \frac{1}{2} (1 - \cos 57^\circ) \approx \frac{1}{2} (1 - \cos 60^\circ \cos 3^\circ + \sin 60^\circ \sin 3^\circ) =$$

$$= \frac{1}{2} \left(1 - \frac{1}{2} + \frac{\sqrt{3}}{2} \cdot \frac{3}{180} \cdot \pi \right) =$$

$$= \frac{1}{4} + \frac{9.3 \cdot \sqrt{3}}{360 \cdot 2} = \frac{1}{4} + 0.02 = \boxed{0.27}$$

$$\approx 0.25 + \frac{10\sqrt{3}}{720} = \frac{\sqrt{3}}{72} \approx \frac{4}{3} \cdot \frac{\sqrt{3}}{100} = 0.0186 \cdot \frac{4}{3} =$$

$$= 0.02$$

$$\Delta\Phi|_{3\Delta T} = \frac{1}{2} (1 - \cos 142^\circ) = \frac{1}{2} (1 + \cos 38^\circ) \ominus$$

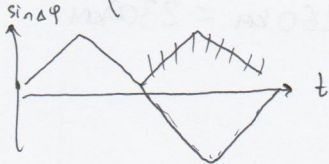
м.к. $\Delta\varphi(t)$ похона на арксин, а омыао, рмо $\Delta\varphi(t) = \frac{1}{2} (1 - \sqrt{1 - (at)^2})$
 $\arcsin(at)$

$$\Rightarrow -2\Delta\varphi + 1 = \sqrt{1 - (at)^2}$$

$$(1 - 2\Delta\varphi)^2 = 1 - (at)^2$$

$$at = \sqrt{1 - (1 - 2\Delta\varphi)^2} = \sqrt{1 - (1 - 2\Delta\varphi)^2}$$

$$at = \sin \Delta\varphi \text{ мкейна.}$$



| t | sin Δφ |
|-----|--------|
| 0 | 0 |
| ΔT | 0.31 |
| 2ΔT | 0.91 |
| 3ΔT | 0.63 |
| 4ΔT | -0.77 |

$$\sin 18^\circ = \frac{18}{180} \cdot \pi = \frac{\pi}{10} = 0.31$$

$$\sin 57^\circ = \frac{\sqrt{3}}{2} \cdot \cos 3^\circ - \sin 3^\circ \cdot \cos 60^\circ =$$

$$= \frac{\sqrt{3}}{2} - \frac{1}{2} \cdot \frac{3\pi}{180} = \frac{\sqrt{3}}{2} - \frac{0.05}{2} \ominus$$

$$\sqrt{3} - 0.05 = 1.87 - 0.05 = 1.82$$

$$\ominus 0.91$$

$$\sin 142^\circ = \sin 38^\circ =$$

$$= \sin 30^\circ \cos 8^\circ + \sin 8^\circ \cos 30^\circ =$$

$$= \frac{\sqrt{3}}{2} \cdot \frac{8\pi}{180} + \frac{1}{2} =$$

$$= \frac{\sqrt{3}}{14} + \frac{1}{2} = 0.63$$

$$\frac{8\pi}{180} \approx \frac{25}{180} = \frac{5}{36} = \frac{5}{35} \cdot \left(1 + \frac{1}{36}\right) =$$

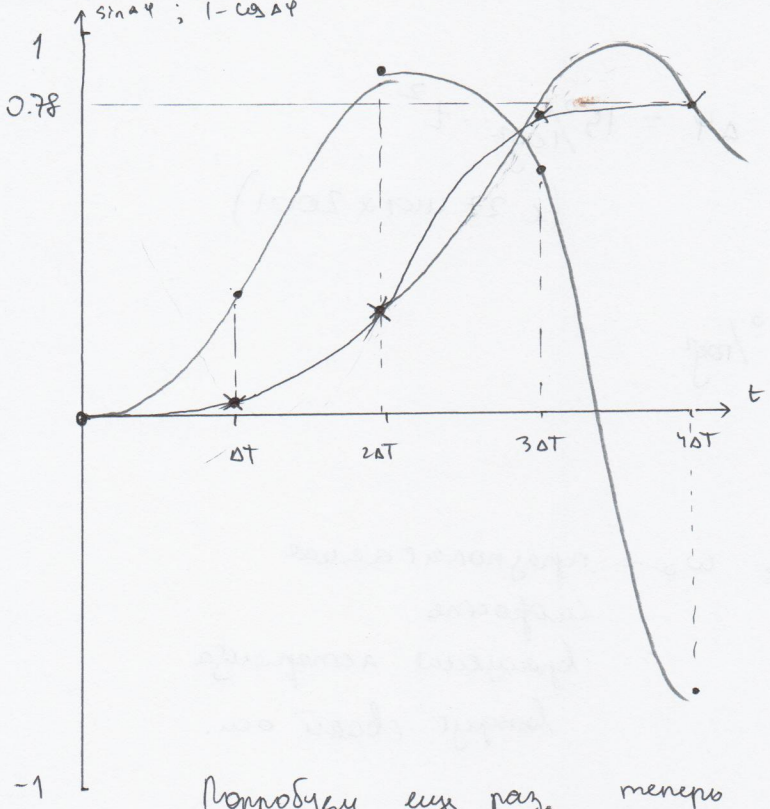
$$= \text{m} \quad \frac{187}{14} = 10 + 2 + 1$$

$$\sin 221^\circ =$$

$$= -\sin 41^\circ = -\frac{\sqrt{2}}{2} (1 - \sin 4^\circ) = -\frac{\sqrt{2}}{2} \left(1 - \frac{4\pi}{180}\right)$$

①

Попробуем $\sin \Delta\varphi(t)$.
 $\sin \Delta\varphi$; $1 - \cos \Delta\varphi$



Это красиво, но она нелинейная. (точечки) 😞

Попробуем еще раз, теперь построим $(1 - \cos \Delta\varphi)(t) = f(t)$
 там же. (крестик)

| t | f(t) |
|-------------|-------|
| 0 | 0 |
| Δt | 0.025 |
| $2\Delta t$ | 0.27 |
| $3\Delta t$ | 0.78 |
| $4\Delta t$ | 0.78 |

значит $(1 - \cos \Delta\varphi)(t) \approx 0.78 \left(1 - \cos\left(\frac{2\pi}{8\Delta t} t\right)\right)$
 $\cos \Delta\varphi = 0.22 + 0.78 \cos\left(2\pi \frac{t}{8\Delta t}\right)$,
 это не очень красиво.

Прекрасно. Значит все это я написал зря, потому что там где мы были, то сразу этот угол это просто выделенный в пространстве угол между какими-то направлениями и и какими-то направлениями на астероиде.

Астероид вращается неравномерно из-за:

- сдвинутая спутника
- наличие взаимодействия с а планетами.

возможно, это это один из троянцев, которого раскручивает в потенциальной яме Юпитера. (у одной из точек Лагранжа)

Мас 8/8
 Забьем на ψ и эту аппроксимируем параболой, потому что
 можем! (поправка следующего порядка)

| $\Delta t / \Delta t^2$ | $\Delta \psi$ | $\frac{\Delta \psi}{\Delta t^2}$ |
|-------------------------|---------------|----------------------------------|
| 0 | 0 | - |
| 1 | 18 | 18 |
| 2 | 57 | 14 |
| 3 | 142 | 14 |
| 16 | 221 | 14 |

$\Rightarrow \Delta \psi = 15^\circ / \text{год}^2 \cdot t^2$
 (с 27 июня 2001)

$\langle \frac{\Delta \psi}{\Delta t^2} \rangle = \frac{14 \cdot 3 + 18}{4} = \frac{60}{4} = 15^\circ / \text{год}^2$

Тогда зависимость имеет вид:

$\psi(t) = \omega_0 t + 15^\circ / \text{год} \cdot t^2$, где ω_0 - предполагаемая
 скорость вращения астероида
 вокруг своей оси.

можно оценить ω_0 так:

$\omega_0 = \frac{2\pi}{T}$

$T = \sqrt{\frac{3\pi}{G\rho}} \left| \rho \approx 500 \text{ кг/м}^3 \right. = 3 \sqrt{\frac{1}{6.67 \cdot 10^{-11} \cdot 500}} = 3 \sqrt{\frac{2}{10^8 \cdot 7}} = 1.8 \cdot 10^4 \text{ с}$

↓ м.к.

↓ средняя плотность
 внешних астероидов.

$\Rightarrow \omega_0 = \frac{2\pi}{T} = \frac{2 \cdot 3.1}{1.8 \cdot 10^4 \cdot 10^3} =$
 $= \frac{2 \cdot 3.1 \cdot 3.1 \cdot 10^7 \text{ с/год}}{1.8 \cdot 10^7} =$

$\frac{T^2}{R^3} = \frac{4\pi^2}{GM}$ $M = \frac{4}{3}\pi R^3 \rho$
 $\Rightarrow T = \sqrt{\frac{3\pi}{G\rho}}$

$= 2\pi \cdot 10^5 \text{ }^\circ / \text{год}$
 ↳ предполагаемая линейная
 скорость вращения астероида.

⇒ Итоговая зависимость:

$\psi(t) = 1 \cdot 10^5 \text{ }^\circ / \text{год} \cdot t + 15^\circ / \text{год}^2 \cdot t^2$

Еще раз говорю, что мы можем и нужно не игнорировать все
 попытки связать фазовый угол с вибрацией
 фазой и активностью астероида, т.к. они в корне
неверны!

Астероид скорее всего имеет неправильную форму
 и его раскручивает потенциальная яма около
 какой-то планеты или близость к точке L_4 или L_5
 планет-гигантов \Rightarrow а) меняется (например линейно)