

**Объяснение
чандлеровского колебания
полюсов Земли**

Д.М. Сонечкин

**Институт океанологии
им. П.П. Ширшова, РАН**

Цель данной работы удостоверить, что **чандлеровское колебание** является **нелинейным** откликом вращающейся Земли на вынуждающие квазипериодические солнечно-лунные воздействия:

- 1). Показана недопустимость общепринятой **линеаризации** уравнений Эйлера,
- 2). построено равномерно пригодное асимптотическое разложение общего решения **исходных нелинейных уравнений**.
- 3). **Учет** в этом решении лунно-солнечных приливов и магнитной активности Солнца (цикла Хейла) позволяет воспроизвести периоды **чандлеровского колебания**.

Недопустимость общепринятой линеаризации уравнений Эйлера

$$A\dot{\omega}_1 = -(C - B)\omega_2\omega_3 ,$$

$$B\dot{\omega}_2 = (C - A)\omega_1\omega_3 ,$$

$$C\dot{\omega}_3 = -(B - A)\omega_1\omega_2 .$$

$$\varepsilon = (B - A) / C$$

$$\ddot{\omega}_i = -N_e^2 \omega_i , i = 1, 2$$

$$N_e = \frac{C - A}{A} \omega_3(0)$$

Пусть

$$B = A + \varepsilon C$$

Тогда

$$\dot{\omega}_1 = -\left(\frac{(C - A)}{A} - \varepsilon \frac{C}{A}\right)\omega_2\omega_3 ,$$

$$(A + \varepsilon C)\dot{\omega}_2 = (C - A)\omega_1\omega_3 ,$$

$$\dot{\omega}_3 = -\varepsilon\omega_1\omega_2 ,$$

Общее решение будем искать в виде асимптотического ряда по малому параметру :

$$\omega_i = \omega_{i0} + \varepsilon \omega_{i1} + \dots; \quad i = 1, 2, 3$$

Сохраняя только члены **нулевого** порядка по малому параметру, получаем систему:

$$\dot{\omega}_{1o} = -\left(\frac{(C - A)}{A}\right)\omega_{2o}\omega_{3o} ,$$

$$\dot{\omega}_{2o} = \frac{(C - A)}{A}\omega_{1o}\omega_{3o} ,$$

$$\dot{\omega}_{3o} = 0 , \quad \omega_{3o} = \Omega$$

$$\omega_{1o}(t) = a \cos\left(\frac{(C - A)}{A}\Omega t\right) ;$$

$$\omega_{2o}(t) = a \sin\left(\frac{(C - A)}{A}\Omega t\right) .$$

В приближении **первого** порядка по малому параметру получаем систему

$$\dot{\omega}_{11} = -\frac{(C-A)}{A}(\omega_{30}\omega_{21} + \omega_{20}\omega_{31}) + \frac{C}{A}\omega_{20}\omega_{30},$$

$$\dot{\omega}_{21} = \frac{(C-A)}{A}(\omega_{30}\omega_{11} + \omega_{10}\omega_{31}) - \frac{C}{A}\dot{\omega}_{20},$$

$$\dot{\omega}_{31} = -\omega_{10}\omega_{20} = -a^2 \cos\left(\frac{C-A}{A}\Omega t\right) \sin\left(\frac{C-A}{A}\Omega t\right).$$

Ее решение для 3-ей компоненты легко получить в виде:

$$\omega_{31} = -\frac{a^2 A}{2(C - A)\Omega} \sin^2\left(\frac{C - A}{A} \Omega t\right)$$

Нахождение решений для 1-ой и 2-ой компонент требует преобразования первых двух уравнений системы 1-го приближения к виду уравнений линейных осцилляторов:

$$\ddot{\omega}_{11} = -\left(\frac{C-A}{A}\right)\left\{\omega_{30}\left[\frac{(C-A)}{A}(\omega_{30}\omega_{11} + \omega_{10}\omega_{31}) - \frac{C}{A}\dot{\omega}_{20}\right] + \dot{\omega}_{20}\omega_{31} + \omega_{20}\dot{\omega}_{31}\right\} + \frac{C}{A}\omega_{30}\dot{\omega}_{20},$$

$$\ddot{\omega}_{21} = -\left(\frac{C-A}{A}\right)\left\{\omega_{30}\left[-\frac{(C-A)}{A}(\omega_{30}\omega_{21} + \omega_{20}\omega_{31}) + \frac{C}{A}\omega_{20}\omega_{30}\right] + \dot{\omega}_{10}\omega_{31} + \omega_{10}\dot{\omega}_{31}\right\} - \frac{C}{A}\dot{\omega}_{20}.$$

$$\ddot{\omega}_{11} = -\left(\frac{C-A}{A}\right)^2 \Omega^2 \omega_{11} +$$

$$+ \left\{ 2\frac{(C-A)}{A}a^3 + \frac{(C-A)C^2}{A^3}\Omega^2 a \right\} \cos\left(\frac{C-A}{a\Omega t}\right) - 2\frac{(C-A)}{A}a^3 \cos\left(3\frac{C-A}{a\Omega t}\right),$$

$$\ddot{\omega}_{21} = -\left(\frac{C-A}{A}\right)^2 \Omega^2 \omega_{21} +$$

$$+ \left\{ 2\frac{(C-A)}{A}a^3 + \frac{(C-A)C^2}{A^3}\Omega^2 a \right\} \sin\left(\frac{C-A}{a\Omega t}\right) - 2\frac{(C-A)}{A}a^3 \sin\left(3\frac{C-A}{a\Omega t}\right).$$

С учетом

$$\omega_{1_0}(t) = a \cos \left(\frac{(C - A)\Omega t}{A} \right);$$

$$\omega_{2_0}(t) = a \sin \left(\frac{(C - A)\Omega t}{A} \right).$$

и

$$\omega_{31} = -\frac{a^2 A}{2(C - A)\Omega} \sin^2 \left(\frac{C - A}{A} \Omega t \right)$$

после элементарных, но громоздких, преобразований,
получаем:

$$\begin{aligned}
\ddot{\omega}_{11} &= -\left(\frac{C-A}{A}\right)^2 \Omega^2 \omega_{11} + \\
&+ \left\{ 2\frac{(C-A)}{A} a^3 + \frac{(C-A)C^2}{A^3} \Omega^2 a \right\} \cos\left(\frac{C-A}{a\Omega t}\right) \\
&- 2\frac{(C-A)}{A} a^3 \cos\left(3\frac{C-A}{a\Omega t}\right), \\
\ddot{\omega}_{21} &= -\left(\frac{C-A}{A}\right)^2 \Omega^2 \omega_{21} + \\
&+ \left\{ 2\frac{(C-A)}{A} a^3 + \frac{(C-A)C^2}{A^3} \Omega^2 a \right\} \sin\left(\frac{C-A}{a\Omega t}\right) \\
&- 2\frac{(C-A)}{A} a^3 \sin\left(3\frac{C-A}{a\Omega t}\right).
\end{aligned}$$

Оба осциллятора являются линейными.
Их общие решения

$$\omega(t) = \alpha_1 \cos(N_e t) + \alpha_2 \cos(3N_e t) + t \alpha_3 \cos(N_e t).$$

содержат сингулярность, т.е. колебание с амплитудой, которая неограниченно растет со временем.

Такие решения физически невозможны.

Таким образом, пренебрежение малым параметром приводит к сингулярности общего решения уравнений Эйлера.

Асимптотическое равномерно пригодное разложение решений уравнений Эйлера

Чтобы избавиться от сингулярного члена в решении уравнений Эйлера, надо явно учесть зависимость частоты колебания полюсов от амплитуды:

$$N = N_e + \varepsilon N_1 + \dots,$$

Введем «медленное время»

$$\tau = Nt$$

Учтем, что

$$\frac{d}{dt} = \frac{d\tau}{dt} \frac{d}{d\tau} = N \frac{d}{d\tau},$$

$$\frac{d^2}{dt^2} = N^2 \frac{d^2}{d\tau^2}$$

Исходные нелинейные уравнения
в «медленном времени» (производные
обозначены **штрихом**)
легко переписать в виде:

$$N\omega'_1 = -\left(\frac{(C - A)}{A} - \varepsilon \frac{C}{A}\right)\omega_2\omega_3 ,$$

$$(A + \varepsilon C)N\omega'_2 = (C - A)\omega_1\omega_3 ,$$

$$N\omega'_3 = -\varepsilon\omega_1\omega_2 ,$$

Ясно, что решения **0-го приближения** для них полностью идентичны таковым у линеаризованных уравнений. В решениях же для **1-го приближения** появляются **дополнительные члены**, в которых фигурируют 2-е производные от решений 0-го приближения:

$$\begin{aligned}
 & N_1 \omega''_{10} + N_e^2 \omega''_{11} = \\
 & -2 \frac{(C - A)}{A} \Omega N_1 a^2 \cos\left(\frac{(C - A)}{A} \tau\right) + \left(\frac{(C - A)}{A}\right) \Omega^2 \omega''_{11} , \\
 & 2N_e N_1 \omega''_{20} + N_e^2 \omega''_{21} = \\
 & -2 \frac{(C - A)}{A} \Omega N_1 a^2 \sin\left(\frac{(C - A)}{A} \tau\right) + \left(\frac{(C - A)}{A}\right) \Omega^2 \omega''_{21} .
 \end{aligned}$$

Наличие этих новых членов позволяет **ИСКЛЮЧИТЬ сингулярные члены** из общего решения простым приравнением коэффициентов сингулярных членов коэффициентам этих новых членов. В результате получается **нелинейная поправка, немного уменьшающая частоту эйлеровского осциллятора.**

$$N_1 = - \left\{ 2 \frac{(C - A)}{A} a^3 + \frac{(C - A)C^2}{A^3} \Omega^2 a \right\} / 2 \frac{(C - A)}{A} \Omega N_1 a^2 .$$

Однако это уменьшение незначительно по величине (порядка величины малого параметра).

Учет отклика на лунно-солнечные приливные силы

Учетом **внешние силы** в правых частях исходных нелинейных уравнений Эйлера, представив их в виде **суммы периодических колебаний, модулированных по амплитуде**

$$G_i = g_{ij} \cos(g_{ij} \nu_{ij} \tau) (1 + g_{ik} \cos(\nu_{ik} \tau)) \times \dots$$

Вклад этих сил в решение уравнений **1-го приближения** с учетом нелинейной поправки к частоте, имеет вид

$$k_{i1} G_i \cos \left(\frac{C - A}{A} \tau \right),$$

$i = 1, 2, \dots$ $j = 1, 2, \dots$ $k = 1, 2, \dots$

Среди форсирующих частот выделим ту, которая соответствует наиболее мощному **полугодовому солнечному приливу**. Расчет (по частотам, указанным в обратных днях) амплитудной модуляции эйлеровского колебания, вызываемой **этим приливом**, приводит к **существенно более низкой**, чем эйлеровская, частоте

$$\frac{1}{182.7} - \frac{1}{304} = \frac{1}{458}.$$

Период в 458 дней относится к одной из известных групп периодов чандлеровского колебания.

Модуляция этой новой частоты частотой, связанной с 8.85-летним (3232-дневным) *движением к востоку перигея лунной орбиты*, приводит к известной из оценок спектра чандлеровского колебания, *еще более низкой* частоте

$$\frac{1}{458} + \frac{1}{3232} = \frac{1}{401}$$

Учитывая частоту 18.66-годовой (6816-дневной) *модуляции лунных приливов*, получим

$$\frac{1}{458} + \frac{1}{6816} = \frac{1}{429}$$

Период 429 дней очень близок к периоду 427 дней, указывавшемуся самим Чандлером.

Необъясненным однако остается самый главный известный период в 433-435 дней!!!

Солнечная природа главного пика чандлеровского колебания

Поиск возможной причины существования 433-435-дневного периода приводит к неожиданному выводу, что это - **результат модуляции** частоты 1/458 обратных дней частотой 22-летнего (8036-дневного) **цикла Хейла** магнитной активности Солнца

$$\frac{1}{458} + \frac{1}{8036} = \frac{1}{433}$$

Заключение

- 1). **Линеаризация** уравнений Эйлера недопустима.
- 2). Чандлеровское колебание – результат **нелинейной** реакции вращения Земли на **квазипериодические** внешние воздействия.
- 3). Главные воздействия: **полугодовой солнечный прилив**, **18.66-** и **8.85-летняя модуляции лунных приливов**, и **22-летний цикл Хейла магнитной активности Солнца**.
Таким образом, природа **ЧК** – не только гравитационная, но и магнитная.