

§ 5. Решение уравнения Хилла

Уравнение Хилла имеет вид

$$\frac{d^2x}{d\tau^2} + \Theta x = 0, \quad (5.1)$$

где

$$\Theta = q^2 + 2q_1 \cos 2\tau + 2q_2 \cos 4\tau + \dots \quad (5.2)$$

есть π -периодическая функция.

Рассмотрим прежде всего некоторые свойства этого уравнения, являющиеся частными случаями свойств, присущих линейным уравнениям с периодическими коэффициентами. Эти свойства являются следствием того факта, что каждому решению $x(\tau)$ уравнения (5.1) соответствует другое решение, имеющее вид $x(\tau + \pi)$.

Таким образом, если через $g(\tau)$ и $h(\tau)$ обозначить линейно независимые решения уравнения (5.1), то должны иметь место равенства

$$\left. \begin{aligned} g(\tau + \pi) &= \alpha g(\tau) + \beta h(\tau), \\ h(\tau + \pi) &= \gamma g(\tau) + \delta h(\tau), \end{aligned} \right\} \quad (5.3)$$

где $\alpha, \beta, \gamma, \delta$ не зависят от τ .

Покажем, что уравнение (5.1) имеет решение $F(\tau)$, удовлетворяющее условию

$$F(\tau + \pi) = \nu F(\tau), \quad (5.4)$$

где ν — постоянный множитель.

Полагая

$$F(\tau) = Ag(\tau) + Bh(\tau), \quad (5.5)$$

найдем, что A, B и ν должны удовлетворять соотношению (аргумент τ опускаем)

$$A(\alpha g + \beta h) + B(\gamma g + \delta h) = \nu(Ag + Bh).$$

Так как g и h линейно независимы, то отсюда следует, что

$$A(\alpha - \nu) + B\gamma = 0, \quad A\beta + B(\delta - \nu) = 0.$$

Поскольку оба коэффициента, A и B , не могут быть равны нулю, то

$$\begin{vmatrix} \alpha - \nu & \gamma \\ \beta & \delta - \nu \end{vmatrix} = 0,$$

или

$$\nu^2 - (\alpha + \delta)\nu + (\alpha\delta - \beta\gamma) = 0. \quad (5.6)$$

Каждый из корней этого уравнения дает решение, удовлетворяющее условию (5.4).

Легко убедиться, что корни уравнения (5.6) не зависят от выбора частных решений $g(\tau)$ и $h(\tau)$. Возьмем решения, определяемые начальными условиями:

$$g(0) = 1, \quad g'(0) = 0; \quad h(0) = 0, \quad h'(0) = 1. \quad (5.7)$$

Уравнение (5.1) дает

$$g \frac{d^2 h}{d\tau^2} - h \frac{d^2 g}{d\tau^2} = 0,$$

откуда, интегрируя и пользуясь начальными условиями, получим

$$g(\tau) h'(\tau) - g'(\tau) h(\tau) = 1.$$

В этом равенстве положим $\tau = \pi$ и воспользуемся соотношениями (5.3). Это даст

$$g(\pi) = \alpha, \quad g'(\pi) = \beta; \quad h(\pi) = \gamma, \quad h'(\pi) = \delta, \quad \alpha\delta - \beta\gamma = 1.$$

Таким образом, корни уравнения (5.6) можно обозначить через v и v^{-1} , причем $v + v^{-1} = \alpha + \delta$.

С другой стороны, равенство (5.4) при $\tau = 0$ и $\tau = -\pi$ дает

$$F(\pi) = vF(0), \quad F(-\pi) = v^{-1}F(0),$$

откуда

$$v + v^{-1} = \frac{F(\pi) + F(-\pi)}{F(0)}.$$

Легко убедиться, что $g(\tau)$ есть четная функция τ , тогда как $h(\tau)$ — нечетная. Поэтому из равенства (5.5) следует, что

$$F(\pi) = Ag(\pi) + Bh(\pi); \quad F(-\pi) = Ag(\pi) - Bh(\pi).$$

Так как, кроме того, $F(0) = A$, то

$$v + v^{-1} = 2g(\pi), \quad (5.8)$$

откуда

$$v = g(\pi) \pm \{[g(\pi)]^2 - 1\}^{1/2}.$$

В рассматриваемом нами случае, когда коэффициенты ряда (5.2) даются формулами (4.20), уравнение (5.1) имеет вид

$$\frac{d^2 x}{d\tau^2} + \left(1 + 2m - \frac{1}{2}m^2 + \dots - 15m^2 \cos 2\tau - \dots\right) x = 0.$$

Таким образом,

$$g(\tau) = \cos(1 + m)\tau + O(m^2)$$

и потому $|g(\pi)| < 1$, если только $|m|$ достаточно мало. В этом случае, имеющем место для Луны, целесообразно положить

$$v = \exp(i\pi) \quad (i = \sqrt{-1}),$$

где через s обозначено вещественное число. Для малых значений $|m|$ это число близко к единице.

Очевидно,

$$\exp[ic(\tau + \pi)] = v \exp(ict),$$

откуда следует, что выражение

$$\Phi(\tau) = \frac{F(\tau)}{\exp(ict)}$$

является π -периодической функцией τ .

Поэтому, введя вместо τ переменную

$$\zeta = \exp(i\tau),$$

будем иметь

$$\Phi(\tau) = \sum_{-\infty}^{+\infty} b_k \zeta^{2k},$$

а решение уравнения Хилла, удовлетворяющее условию (5.4), примет вид

$$x(\tau) = \Phi(\tau) \exp(ict) = \sum_{-\infty}^{+\infty} b_k \zeta^{2k+c}. \quad (5.9)$$

Поскольку уравнение (5.1) не меняется при замене τ через $-\tau$, функция $x(-\tau)$ будет другим частным решением этого уравнения. Решения $x(\tau)$ и $x(-\tau)$ образуют, как легко проверить, фундаментальную систему во всех случаях, кроме тех, когда s есть целое число.

Таким образом, во всех интересующих нас случаях полное решение уравнения Хилла приводится к нахождению величины s и коэффициентов b_k , входящих в выражение (5.9).

Примечание I. Уравнение (5.8) показывает, что для нахождения величины s достаточно вычислить значения функции $g(\tau)$, определяемой уравнением (5.1) и начальными условиями (5.7). в интервале $[0, \pi]$. Для этого могут быть использованы методы численного интегрирования дифференциальных уравнений.

Примечание II. Когда показатель s в выражении (5.9) имеет вещественное значение, вариационная кривая является устойчивым периодическим решением задачи Хилла. Такого рода случай имеет место, как уже было отмечено, при изучении движения Луны.

§ 6. Уравнение, дающее показатель s

Если в уравнении Хилла (5.1) взять за независимую переменную ζ , то оно примет вид

$$-\zeta \frac{d}{d\zeta} \left(\zeta \frac{dx}{d\zeta} \right) + \Theta x = 0, \quad (6.1)$$