

Г. Г. КОМАН

ОПРЕДЕЛЕНИЕ ЭЛЕМЕНТОВ ПРОМЕЖУТОЧНОЙ ОРБИТЫ ИСКУССТВЕННЫХ СПУТНИКОВ ЛУНЫ ПО НАЧАЛЬНЫМ ДАННЫМ

В ранней работе автора¹ были рассмотрены промежуточные орбиты искусственных спутников Луны, основанные на несимметричном варианте задачи двух неподвижных центров. Исходя из результатов этой работы, в данной статье для начального момента времени по известному положению спутника и трех проекций его скорости выводятся все формулы, позволяющие определить элементы промежуточной орбиты искусственных спутников Луны.

§ 1. Постановка задачи

Будем рассматривать промежуточную орбиту искусственного спутника Луны, основанную на несимметричном варианте задачи двух неподвижных центров. В прямоугольной луноцентрической селеноэкваториальной системе координат уравнения, определяющие промежуточное движение спутника, имеют следующий вид:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = \frac{\partial W}{\partial x}, \quad \frac{d^2y}{dt^2} = \frac{\partial W}{\partial y}, \quad \frac{d^2z}{dt^2} = \frac{\partial W}{\partial z}, \quad (1)$$

где

$$W = \frac{fm}{r} \left\{ 1 + \sum_{k=2}^{\infty} I'_k \left(\frac{r_0}{r} \right)^k P_k \left(\frac{z}{r} \right) \right\},$$

а

$$I'_k = \frac{1}{2} \left(\frac{c}{r_0} \right)^k (1 - \gamma)^2 [(1 - \gamma)^{k-1} + (-1)^k (1 + \gamma)^{k-1}].$$

Здесь f — постоянная тяготения, m и r_0 — масса и средний экваториальный радиус Луны, $P_k \left(\frac{z}{r} \right)$ — полином Лежандра k -го порядка, c и γ — некоторые постоянные, равные $c = 92,076$ км, $\gamma = -1,036$, и $r = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$ — луноцентрический радиус-вектор искусственного спутника Луны.

¹ См. Г. Г. Коман. Промежуточные орбиты искусственных спутников Луны. «Сообщения ГАИШ», № 186, 3—45, 1973.

В дальнейшем в этой статье будем упоминать только данную работу.

Заметим, что уравнения (1) полностью учитывают влияние второй и третьей зональных гармоник потенциала притяжения Луны.

В указанной работе автора уравнения (1) были проинтегрированы и получены все формулы, выражающие координаты спутника как функции времени и шести постоянных интегрирования. В данной статье покажем, что, зная для начального момента времени ($t=t_0$) положение спутника и три проекции его скорости, можно вывести все формулы, позволяющие находить элементы орбиты.

Пусть переход от координат x, y, z к координатам ξ, η и ω дается формулами

$$\begin{aligned} x &= \sqrt{(\xi^2 - c^2)(1 - \eta^2)} \cos \omega, & y &= \sqrt{(\xi^2 - c^2)(1 - \eta^2)} \sin \omega, \\ z &= -c\gamma + \xi\eta. \end{aligned} \quad (2)$$

Тогда для уравнений (1) имеем три первых интеграла, которые можно записать в виде

$$I^2 \dot{\xi}^2 = 2h\xi^4 + 2fm\xi^3 - (c_2^2 + 2hc^2)\xi^2 - 1fmc^2\xi + c^2(c_2^2 - c_3^2), \quad (3)$$

$$I^2 \dot{\eta}^2 = 2hc^2\eta^4 - 2fmc\gamma\eta^3 - (c_2^2 + 2hc^2)\eta^2 + 2fmc\gamma\eta + c_2^2 - c_3^2, \quad (4)$$

$$\dot{\omega} = \frac{c_3}{(\xi^2 - c^2)(1 - \eta^2)}, \quad (5)$$

и интеграл энергии

$$V^2 = \frac{2fm(\xi + c\gamma\eta)}{\xi^2 - c^2\eta^2} + 2h. \quad (6)$$

Здесь через h, c_2, c_3 обозначены произвольные постоянные интегрирования. Вместо них введем более удобные и имеющие наглядный геометрический смысл элементы a, e, s . Связь между постоянными h, c_2, c_3 и a, e, s дается формулами

$$\begin{aligned} a &= -\frac{fm}{2h} \{1 + \varepsilon^2(1 - e^2)(1 - s^2) + \varepsilon^4 s^2(1 - e^2)(3 + e^2)(1 - s^2) + \\ &\quad + \varepsilon^4 \gamma^2(1 - e^2)(1 - s^2)(1 - 7s^2)\}, \end{aligned} \quad (7)$$

$$\begin{aligned} c_2^2 &= fma(1 - e^2) \{1 - 2\varepsilon^2(1 + e^2)(1 - s^2) + \varepsilon^4(1 - s^2)[(1 - 6s^2) - \\ &\quad - 2e^2(1 + 4s^2) + e^4(1 - 2s^2)] - 2\varepsilon^4 \gamma^2(1 + e^2)(1 - s^2)(1 - 7s^2)\}, \end{aligned} \quad (8)$$

$$\begin{aligned} c_3^2 &= fma(1 - e^2)(1 - s^2) \{1 - \varepsilon^2(2 - 3s^2 + 2e^2 - e^2 s^2) + \varepsilon^2 \gamma^2(1 - 7s^2) + \\ &\quad + \varepsilon^4(1 - s^2)[(1 - 5s^2) - 2e^2(1 + 5s^2) + e^4(1 - s^2)] + \\ &\quad + \varepsilon^4 \gamma^2(1 - e)(1 - 17s^2 + 22s^4) - \delta^4 \gamma^4(2 - 19s^2 + 7s^4)\}, \end{aligned} \quad (9)$$

где параметр ε определяется равенством $\varepsilon = \frac{c}{a(1 - e^2)}$.

Для определения координат спутника вместо формулы (2) удобно пользоваться аналогичными формулами, полученными в указанной моей работе:

$$\begin{aligned} x &= \rho(\cos \varphi \cos \bar{\Omega} - \alpha \sin \varphi \sin \bar{\Omega} - \beta \sin \bar{\Omega}), \\ y &= \rho(\cos \varphi \sin \bar{\Omega} + \alpha \sin \varphi \cos \bar{\Omega} + \beta \cos \bar{\Omega}), \\ z &= -c\gamma + \rho'(\bar{s} + s \sin \varphi), \end{aligned} \quad (10)$$

где

$$\rho = \frac{\sqrt{\bar{\gamma}^{-1}(\xi^2 - c^2)}}{1 + d \sin \varphi}, \quad \rho' = \frac{\xi}{1 + d \sin \varphi},$$

$$\xi = \frac{a [(1 - e\bar{e}) + (\bar{e} - e) \cos \psi]}{1 + \bar{e} \cos \psi}, \quad (11)$$

$$s = \sin i, \quad \alpha = \cos i \{1 + 2\varepsilon^4 \gamma^2 s^2 (1 - s^2) (1 - e^2) - 2\varepsilon^4 \gamma^4 s^2 (1 - 2s^2)\}. \quad (12)$$

Для дальнейших расчетов воспользуемся формулами из указанной работы автора: (109), (101), (102), (197), (180), (182), (183) и (184).

§ 2. Определение элементов a , e , s и n_0

Введем следующие обозначения:

$$r^{*2} = x^2 + y^2 + (z c \gamma)^2, \quad V^2 = \dot{x}^2 + \dot{y}^2 + \dot{z}^2, \quad (13)$$

$$r^{**2} = x\dot{x} + y\dot{y} + (z + c\gamma)\dot{z}, \quad I = \xi^2 - c^2 \eta^2.$$

Тогда из уравнений (2), учитывая, что в реальном движении $\xi^2 > c^2$, и используя (13), находим

$$\xi^* = \frac{r^{*2} + c^2}{2} \left\{ 1 + \sqrt{1 - \frac{4c^2(z + c\gamma)^2}{(r^{*2} + c^2)^2}} \right\},$$

$$\eta = \frac{z + c\gamma}{\xi}, \quad \operatorname{tg} \omega = \frac{y}{x}.$$

Здесь

$$\operatorname{sgn} \cos \omega = \operatorname{sgn} x.$$

Продифференцировав по времени формулы (2) и разрешив полученные формулы относительно ξ , η , $\dot{\omega}$, найдем

$$\dot{\omega} = \frac{x\dot{y} - y\dot{x}}{(\xi^2 - c^2)(1 - \eta^2)}, \quad I\dot{\xi} = r^{**}\xi - c^2\eta\dot{z},$$

$$I\dot{\eta} = \dot{z}\xi - \eta r^{**}. \quad (14)$$

Из интегралов (4), (5), (6) и равенства (14) определяем

$$2h = V^2 - \frac{2fm(\xi + c\gamma\eta)}{I},$$

$$c_2^2 = (1 - \eta^2)^{-1} (c_3^2 + I^2 \dot{\eta}^2) + 2hc^2 \eta^2 - 2fmc\gamma\eta,$$

$$c_3 = x\dot{y} - y\dot{x},$$

а затем из формул (7), (8) и (9) найдем

$$a = a_0 \{1 + \varepsilon^2 (1 - e^2) (1 - s^2) + \varepsilon^4 s^2 (1 - e^2) (3 + e^2) (1 - s^2) + \varepsilon^4 \gamma^2 (1 - e^2) (1 - s^2) (1 - 7s^2)\}, \quad (15)$$

$$1 - e^2 = (1 - e_0^2) \{1 + \varepsilon^2 (1 + 3e^2) (1 - s^2) + 2\varepsilon^4 (1 - s^2) [1 + e^2 (4 + 2s^2) + \varepsilon^4 (3 - 2s^2)] + \varepsilon^4 \gamma^2 (1 + 3e^2) (1 - s^2) (1 - 7s^2)\}, \quad (16)$$

$$1 - s^2 = (1 - s_0^2) \{1 - \varepsilon^2 s^2 (1 - e^2) - \varepsilon^2 \gamma^2 (1 - 7s^2) - \\ - \varepsilon^4 s^2 (1 - e^2) (3 - 4s^2 + e^2) - \varepsilon^4 \gamma^2 [(5 - 51s^2 + 64s^4) + \\ + e^2 (3 - 13s^2 - 8s^4)] + \varepsilon^4 \gamma^4 (3 - 33s^2 + 56s^4)\}, \quad (17)$$

где

$$a_0 = -\frac{fm}{2h}, \quad e_0^2 = 1 + \frac{2c_2^2 h}{(fm)^2}, \quad s_0^2 = 1 - \frac{c_3^2}{c_2^2}. \quad (18)$$

Наконец, для постоянной n_0 из формулы (7) получаем

$$n_0 = \sqrt{\frac{(-2h)^3}{(fm)^2}}.$$

Уравнения (16)–(18) следует решать численно методом последовательных приближений, принимая за нулевое приближение для a , e , s величины a_0 , e_0 , s_0 .

§ 3. Определение элементов ω_0 , Ω_0 , M_0

Обозначим

$$q = \frac{\eta - \bar{s}}{s - \eta d}, \quad (19)$$

тогда из (109) следует

$$\sin \varphi = q.$$

Продифференцировав по времени формулу (109) и используя (19), найдем

$$\cos \varphi = \frac{(s - \bar{s} d) \dot{\eta} I}{\sigma_1 (s - \eta d)^2 \sqrt{1 - k_1^2 q^2}}.$$

Положим

$$q^* = \frac{a(1 - e\bar{e}) - \xi}{\xi\bar{e} - a(\bar{e} - e)},$$

тогда из (11) получаем

$$\cos \psi = q^*. \quad (20)$$

Если продифференцировать по времени формулу (11) и использовать (101) и (20), то найдем

$$\sin \psi = \frac{ae(1 - e^2) \dot{\xi} I}{\sigma_2 [\xi\bar{e} - a(\bar{e} - e)]^2 \sqrt{1 - k_2^2 (1 - q^{*2})}}.$$

Зная φ и ψ , из равенства (102), легко находим

$$\omega_0 = \varphi - \frac{k_1^2}{8} \left(1 + \frac{k_1^2}{2}\right) \cdot \sin 2\varphi + \frac{3}{256} k_1^4 \cdot \sin 4\varphi - \\ - (1 + \nu) \left[\psi - \frac{k_2^2}{8} \left(1 + \frac{k_2^2}{2}\right) \sin 2\psi + \frac{3}{256} k_2^4 \sin 4\psi \right].$$

Обозначим

$$\rho^* = \frac{\rho (y \cos \varphi - \alpha \cdot x \sin \varphi - \beta x)}{x^2 + y^2}.$$

Тогда из уравнений (10) найдем

$$\begin{aligned} \sin \bar{\Omega} &= \rho^*, \\ \cos \bar{\Omega} &= \frac{\rho (x \cos \varphi - \alpha y \sin \varphi + \beta y)}{x^2 + y^2}. \end{aligned}$$

Теперь мы можем определить

$$\begin{aligned} \Omega_0 &= \bar{\Omega} - \mu\psi - \mu_1 \sin \psi - \mu_2 \sin 2\psi - \mu_3 \sin 3\psi - \\ &\quad - \mu_4 \sin 4\psi - \bar{\mu}_1 \cos \theta - \bar{\mu}_2 \sin 2\theta, \end{aligned}$$

где θ дается формулой (184).

Найдем последний элемент M_0 . Для этого сначала определяем из равенства (180).

$$E = 2 \operatorname{Arctg} \left(\sqrt{\frac{1 - \bar{e}}{1 + e}} \cdot \operatorname{tg} \frac{\psi}{2} \right),$$

затем по формуле (182) находим M и наконец из (184) имеем

$$M_0 = M - n_0(t - t_0).$$

Заметим, что E и ψ лежат в одной четверти.

§ 4. Окончательные формулы

Пусть для момента времени $t = t_0$ даны:

$$\begin{aligned} x &= x_0, \quad y = y_0, \quad z = z_0, \\ \dot{x} &= \dot{x}_0, \quad \dot{y} = \dot{y}_0, \quad \dot{z} = \dot{z}_0. \end{aligned}$$

Приведем для этого случая все формулы, необходимые для вычисления элементов орбиты.

Предварительно находим

$$\begin{aligned} r_0^{*2} &= x_0^2 + y_0^2 + (z_0 + c\gamma)^2, \quad V_0^2 = \dot{x}_0^2 + \dot{y}_0^2 + \dot{z}_0^2, \\ r_0^{**} &= x_0 \dot{x}_0 + y_0 \dot{y}_0 + (z_0 + c\gamma) \dot{z}_0, \quad I_0 = \xi_0^2 - c^2 \eta_0^2. \end{aligned}$$

Определение элементов a, e, s, n_0 . Находим $\xi_0, \eta_0, \omega_0, \dot{\xi}_0, \dot{\eta}_0, \dot{\omega}_0$

$$\xi_0^2 = \frac{r_0^{*2} + c^2}{2} \left\{ 1 + \sqrt{1 - \frac{4c^2 (r_0 + c\gamma)^2}{(r_0^{*2} + c^2)^2}} \right\},$$

$$\eta_0 = \frac{z_0 + c\gamma}{\xi_0}, \quad \operatorname{tg} \omega_0 = \frac{y_0}{x_0},$$

$$\begin{aligned} I_0 \dot{\xi}_0 &= r_0^{**} \xi_0 - c^2 \eta_0 \dot{z}_0, & \dot{\omega}_0 &= \frac{x_0 \dot{y}_0 - y_0 \dot{x}_0}{(\xi_0^2 - c^2) (1 - \eta_0^2)}, \\ I_0 \dot{\eta}_0 &= z_0 \dot{\xi}_0 - \eta_0 r_0^{**}, \end{aligned}$$

При этом

$$\xi_0^2 > c^2, \quad \operatorname{sgn} \cos \omega_0 = \operatorname{sgn} x_0.$$

Затем определяем h , c_2^2 , c_3 :

$$\begin{aligned} 2h &= V_0^2 - 2fm (\xi_0 + c\gamma\eta_0) I_0^{-1}, \\ c_2^2 &= (1 - \eta_0^2)^{-1} (c_3^2 + I_0^2 \eta_0^2) + 2hc^2 \eta_0^2 - 2fmc\gamma\eta_0, \\ c_3 &= x_0 \dot{y}_0 - y_0 \dot{x}_0. \end{aligned}$$

Далее, находим

$$a_0 = -\frac{fm}{2h}, \quad e_0^2 = 1 + \frac{2c_2^2 h}{(fm)^2}, \quad s_0^2 = 1 - \frac{c_3^2}{c_2^2}.$$

Если разрешить уравнения (15) — (17) методом последовательных приближений, найдем

$$\begin{aligned} a &= a_0 \{1 + \varepsilon_0^2 (1 - e_0^2) (1 - s_0^2) - \varepsilon_0^4 (1 - e_0^2) (1 - s_0^2) \times \\ &\quad \times [(3 - 5s_0^2) + e_0^2 (1 - 3s_0^2)]\}, \\ 1 - e^2 &= (1 - e_0^2) \{1 + \varepsilon_0^2 (1 + 3e_0^2) (1 - s_0^2) - \varepsilon_0^4 (1 - s_0^2) [(5 - 6s_0^2) + \\ &\quad + e_0^2 (14 - 24s_0^2) - e_0^2 (3 + 2s_0^2)]\}, \\ 1 - s^2 &= (1 - s_0^2) \{1 - \varepsilon_0^2 s_0^2 (1 - e_0^2) - \varepsilon_0^2 \gamma^2 (1 - 7s_0^2) - \\ &\quad - \varepsilon_0^4 s_0^2 (1 - e_0^2)^2 (1 - 2s_0^2) - 2\varepsilon_0^4 \gamma^2 (1 - e_0^2) (1 - 17s_0^2 + 25s_0^4) + \\ &\quad + \varepsilon_0^4 \gamma^4 (10 - 79s_0^2 + 105s_0^4)\}, \end{aligned}$$

где

$$\varepsilon_0 = \frac{c}{a_0 (1 - e_0^2)}.$$

Элемент n_0 определяем по формуле

$$n_0 = \sqrt{\frac{fm}{a_0^3}}.$$

Определение элементов ω_0 , Ω_0 , M_0 . Находим q_0 , q_0^*

$$q_0 = \frac{\eta_0 - \bar{s}}{s - \eta_0 d}, \quad q_0^* = \frac{a(1 - e\bar{e}) - \xi_0}{\xi_0 \bar{e} - a(\bar{e} - e)}.$$

Затем вычисляем φ_0 и ψ_0

$$\begin{aligned} \cos \varphi_0 &= \frac{(s - \bar{s}d) \dot{\eta}_0 I_0}{\sigma_1 (s - \eta_0 d)^2 \sqrt{1 - k_1^2 q_0^2}}, \\ \sin \psi_0 &= \frac{ae(1 - \bar{e}^2) \dot{\xi}_0 I_0}{\sigma_2 [\xi_0 \bar{e} - a(\bar{e} - e)]^2 \sqrt{1 - k_2^2 (1 - q^{*2})}}, \end{aligned}$$

При этом

$$\operatorname{sgn} \sin \varphi_0 = \operatorname{sgn} q_0, \quad \operatorname{sgn} \cos \psi_0 = \operatorname{sgn} q^*.$$

Определяем элемент

$$\omega_0 = \varphi_0 - \frac{k_1^2}{8} \left(1 + \frac{k_1^2}{2} \right) \sin^2 \varphi_0 + \frac{3}{256} k_1^4 \sin 4\varphi_0 - \\ - (1 + \nu) \left[\psi_0 - \frac{k_2^2}{8} \left(1 + \frac{k_2^2}{2} \right) \sin 2\psi_0 + \frac{3}{256} k_2^4 \sin 4\psi_0 \right].$$

Вычисляем ρ_0^* и θ_0 :

$$\rho_0^* = \frac{\rho_0 (y_0 \cos \varphi_0 - \alpha x_0 \sin \varphi_0 - \beta \chi_0)}{x_0^2 + y_0^2},$$

$$\theta_0 = (1 + \nu) \psi_0 + \omega_0.$$

Затем находим $\bar{\Omega}_0$:

$$\cos \bar{\Omega}_0 = \frac{\rho_0 (x_0 \cos \varphi_0 + \alpha y_0 \sin \varphi_0 + \beta y_0)}{x_0^2 + y_0^2}.$$

При этом

$$\operatorname{sgn} \sin \bar{\Omega}_0 = \operatorname{sgn} \rho_0^*$$

Определяем элемент Ω_0 :

$$\Omega_0 = \bar{\Omega}_0 - \mu \psi_0 - \mu_1 \sin \psi_0 - \mu_2 \sin 2\psi_0 - \mu_3 \sin 3\psi_0 - \\ - \mu_4 \sin 4\psi_0 - \bar{\mu}_1 \cos \theta_0 - \bar{\mu}_2 \sin 2\theta_0.$$

Наконец, определив E_0 :

$$E_0 = 2 \operatorname{Arctg} \left(\sqrt{\frac{1 - \bar{e}}{1 + \bar{e}}} \operatorname{tg} \frac{\psi_0}{2} \right),$$

найдем последний элемент

$$M_0 = E_0 - e^* \sin E_0 - \lambda \psi_0 + \lambda_1 \sin \psi_0 + \lambda_2 \sin 2\psi_0 + \bar{\lambda}_1 \cos \theta_0 + \\ + \bar{\lambda}_2 \sin 2\theta_0 + \bar{\lambda}_3 \cos 3\theta_0 + \bar{\lambda}_4 \sin 4\theta_0 + \bar{\lambda}_{22} \sin 2\psi_0 \cos 2\theta_0.$$

Итак, по известным начальным данным мы можем определить все элементы промежуточной орбиты.