

УДК 521.9(085)

**Каталог положень та елементів орбіт
геосинхронних космічних об'єктів GOCKU 1997—1998.
Проблема спостережень пасивних об'єктів****А. Г. Кириченко¹, Л. М. Кізюн², М. І. Демчик¹,
В. У. Клімик¹, К. А. Кудак¹, Г. М. Мацо¹**¹Лабораторія космічних досліджень Ужгородського державного університету
88000, Ужгород, вул. Далека 2а²Головна астрономічна обсерваторія НАН України
03680, МСП, Київ-127, Голосіїв

Описано каталог GOCKU 1997—1998 (Каталог геосинхронних об'єктів: Київ—Ужгород), що містить топоцентральні екваторіальні координати та елементи орбіт геосинхронних супутників, одержаних фотографічним методом в Головній астрономічній обсерваторії НАН України та Лабораторії космічних досліджень Ужгородського державного університету в 1997—1998 рр. Представлено результати ототожнення 246 об'єктів за 2129 спостереженнями із загального числа 2609 спостережень 334 об'єктів. Розглядається проблема спостережень некерованих (пасивних) об'єктів. На прикладі лібраційного геосинхронного супутника «Космос-1738» (86027A) досліджується еволюція елементів орбіти від різних збурюючих сил в інтервалі 2836 діб.

КАТАЛОГ ПОЛОЖЕНИЙ И ЭЛЕМЕНТОВ ОРБИТ ГЕОСИНХРОННЫХ КОСМИЧЕСКИХ ОБЪЕКТОВ GOCKU 1997—1998. ПРОБЛЕМА НАБЛЮДЕНИЙ ПАССИВНЫХ ОБЪЕКТОВ, Кириченко А. Г., Кизюн Л. М., Демчик М. И., Клиник В. У., Кудак К. А., Мацо Г. М. — Описан каталог GOCKU 1997—1998 (Каталог геосинхронных объектов: Киев—Ужгород), который содержит топоцентрические экваториальные координаты и элементы орбит геосинхронных спутников, полученных фотографическим методом в Главной астрономической обсерватории НАН Украины и Лаборатории космических исследований Ужгородского государственного университета в 1997—1998 гг. Представлены результаты отождествления 246 объектов по 2129 наблюдениям из общего числа 2609 наблюдений 334 объектов. Рассматривается проблема наблюдений неуправляемых (пассивных) объектов. На примере либрационного геосинхронного спутника «Космос-1738» (86027A) исследуется эволюция элементов орбиты от разных возмущающих сил в интервале 2836 суток.

CATALOGUE GOCKU(97-98) OF POSITIONS AND ORBITAL ELEMENTS OF GEOSYNCHRONOUS SPACE OBJECTS OBSERVED IN 1997—1998. PROBLEM OF THE PASSIVE OBJECTS OBSERVATIONS, by Kirichenko A. G., Kizyun L. M., Demchik M. I., Klimik V. U., Kudak K. A.,

Matso G. M. — Catalogue GOCKU(97-98) (Geosynchronous Objects Catalogue: Kyiv—Uzhgorod 1997—1998) containing topocentric equatorial coordinates and orbital elements of geosynchronous satellites obtained by photographic methods at the Main Astronomical Observatory of the National Academy of Sciences of Ukraine and at the Space Research Laboratory of Uzhgorod State University in 1997—1998 is presented. Results of identification of 2129 observations of 246 objects among the total 2609 observations of 334 objects are given. The problem of observations of passive geosynchronous space objects is considered. The evolution of the orbital elements by different revolving forces during the 2836 days is investigated using the free librating object Cosmos 1738 (86027A).

Фотографічні спостереження геосинхронних супутників виконувались в Головній астрономічній обсерваторії НАН України та Лабораторії космічних досліджень Ужгородського державного університету в 1997—1998 рр. методами описаними в попередніх каталогах [2, 3].

Каталог складається з чотирьох таблиць, в яких подані екваторіальні координати геосинхронних об'єктів, віднесені до епохи J2000.0 в системі каталогу РРМ, елементи орбіти ототожнених об'єктів, довгота підсупутникової точки та її дрейф.

Загальну кількість об'єктів, спостережуваних на кожній станції, подано в таблиці нижче.

В текстовій частині каталогу представлені графіки розподілу спостережуваних супутників по величині їхнього дрейфу та нахилу орбіти до екватора, а також залежність висоти супутника над горизонтом від часового кута. В трьох таблицях представлена залежність періодів і амплітуд довгоперіодичних збурень від резонансних гармонік геопотенціалу, Місяця і Сонця та тиску світла. Подані гістограми резонансних періодів для різного типу лібраційних та дрейфуючих об'єктів.

Оглядові спостереження проводились без використання ефемерид. Камери виставлялись по часовому куту на екватор ($\delta = -7^\circ \dots -7.5^\circ$), де знаходяться в основному активні геостаціонарні об'єкти, для яких дрейф $Lt = 0$.

Необхідно відмітити, що для якісних спостережень зенітна відстань супутника не повинна бути більшою 70° , Сонце повинно знаходитись під горизонтом на кутовій відстані не менше 12° , супутник не повинен знаходитись в тіні Землі, лише тоді можна спостерігати слабкі об'єкти.

Для визначення моментів переходу геосинхронних супутників межі тіні розглядалось співвідношення, що зв'язує астрономічну прямоугутну систему

Загальна кількість спостережуваних об'єктів

Тип об'єкта	Київ	Ужгород
Ототожнені		
контрольовані	114	114
лібраційні	—	7
дрейфуючі	—	11
Неототожнені		
контрольовані	—	6
лібраційні	—	—
дрейфуючі	—	—
невідомого типу	45	37
Загальна кількість	159	175

координат x, y, z з прямокутною системою координат S_1, S_2, S_3 , де вісь S_1 направлена на Сонце [1]. Радіус-вектор супутника \mathbf{S} (S_1, S_2, S_3) в цій системі визначається як добуток

$$\begin{pmatrix} S_1 \\ S_2 \\ S_3 \end{pmatrix} = \|R_z(\lambda_C)\| \cdot \|R_x(\varepsilon)\| \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix}, \quad (1)$$

де

$$\|R_z(\lambda_C)\| = \begin{pmatrix} \cos\lambda_C & \sin\lambda_C & 0 \\ -\sin\lambda_C & \cos\lambda_C & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix},$$

$$\|R_x(\varepsilon)\| = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos\varepsilon & \sin\varepsilon \\ 0 & -\sin\varepsilon & \cos\varepsilon \end{pmatrix}$$

— матриці повороту проти годинникової стрілки навколо осі z системи координат на кут λ_C і навколо осі x на кут ε — кут між площею екватора і екліптикою ($\varepsilon = 23^\circ 27'$), λ_C — екліптична довгота Сонця. Якщо в (1) $S_1 < 0$, то супутник знаходиться на тіньовому боці. Момент переходу супутника через межу тіні визначається співвідношенням

$$a_e - \sqrt{S_2^2 + S_3^2} \begin{cases} > 0, & \text{якщо супутник в тіні,} \\ < 0, & \text{якщо супутник освітлений Сонцем,} \end{cases} \quad (2)$$

де a_e — екваторіальний радіус Землі.

Перевірка нерівностей (2) проводилась за допомогою спеціально складеної В. Клімиком програми для місцевого часу $-2.5^h < T_m < +5.5^h$ з кроком 0.1^h кожного дня року. Моменти переходу межі тіні уточнювалися.

Для визначення моментів початку і кінця вечірніх і ранкових сутінок (зенітна відстань Сонця $Z_C = 91^\circ$ і $Z_C = 102^\circ$) знаходились координати одиничного вектора \mathbf{r}_n , направленого в зеніт, і одиничного вектора \mathbf{r}_s , направленого на Сонце, в системі S_1, S_2, S_3 . Очевидно, в цій системі $\mathbf{r}_s = (1, 0, 0)$. В горизонтальній системі координат $\mathbf{r}_n = (0, 0, 1)$. Переводимо цей вектор в астрономічну систему x, y, z , і далі за формулою (1) — в систему S_1, S_2, S_3 . Одержано [1]

$$\begin{pmatrix} S_1 \\ S_2 \\ S_3 \end{pmatrix} = \|R_z(\lambda_C)\| \cdot \|R_x(\varepsilon)\| \cdot \|R_z(-S')\| \cdot \|R_z(-\lambda)\| \cdot \|R_y(-\pi/2 + \varphi)\| \cdot \|R_z(-\pi/2)\| \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}, \quad (3)$$

де S' — зоряний час в Гринвічі. З скалярного добутку векторів $\mathbf{r}_s, \mathbf{r}_n$ знаходимо

$$S_1 = \cos Z_C. \quad (4)$$

Матриця повороту

$$\|R_y(-\pi/2 + \varphi)\| = \begin{pmatrix} \cos(-\pi/2 + \varphi) & 0 & -\sin(-\pi/2 + \varphi) \\ 0 & 1 & 0 \\ \sin(-\pi/2 + \varphi) & 0 & \cos(\pi/2 + \varphi) \end{pmatrix},$$

де φ , λ — географічні координати пункту спостережень. Задача полягає в тому, щоб розв'язати рівняння (3) при умові (4) відносно невідомого S' при двох значеннях Z_C (91° і 102°). Існує два розв'язки цього рівняння, що відповідають вечірнім і ранковим сутінкам.

Рівняння (3) розв'язувалось методом уточнення з наперед заданою точністю. За початкове наближення можна взяти приблизні моменти заходу і сходу Сонця на 1 січня. Точні розв'язки рівняння (3) на 1 січня є початковими наближеннями для 2 січня, і так до кінця року. Як приклад, в тексті до каталога дається рисунок, де виділені дві області по UT і періоду року для Ужгорода, коли геосинхронні об'єкти можуть бути в тіні.

Спостереження та ототожнення геосинхронних об'єктів в Ужгороді і Києві вказало на не використані ще можливості спостережень пасивних об'єктів на цих станціях. Більшість активних супутників мають нульовий нахил до площини земного екватора, схилення — від -2° до -10° . Для таких схилень при часовому куті $\pm 60^\circ$ середня висота над горизонтом складає 15° , тому для їхнього спостереження достатньо хорошої прозорості та високочутливих емульсій. Для пасивних же об'єктів необхідно розраховувати ефемериди.

Нижче приведені розрахунки змін видимих схилень геосинхронних об'єктів з кутом нахилу орбіти, що не дорівнює нулю для Ужгорода та Києва.

$$i = 5^\circ \quad -12.8^\circ \leq \delta \leq -1.7^\circ$$

$$i = 10^\circ \quad -18.1^\circ \leq \delta \leq 3.9^\circ$$

$$i = 15^\circ \quad -23.4^\circ \leq \delta \leq 9.6^\circ.$$

Більш ефективне спостереження пасивних геостаціонарних супутників потребує дослідження еволюції елементів орбіт різних типів об'єктів та обчислення їхніх ефемерид.

Каталог поміщений на web-сторінці за адресою

http://www.mao.kiev.ua/ast/geo3_txt.htm

1. Арнольд К. Методы спутниковой геодезии. — М., 1973.—224 с.
2. Демчик М. І., Кириченко А. Г., Кізюн Л. М. и др. Результати спостережень і ототожнення геосинхронних космічних об'єктів // Космічна наука і технологія. Додаток до журналу.—1996.—2, № 1.—52 с.
3. Kizyun L. M., Kirichenko A. G., Rudenko S. P., et al. Catalogue GOCKU96 of positions and orbital elements of geosynchronous space objects observed in 1996 // Kosmichna Nauka I Tekhnologija, Dodatok do Zhurnalu (Space Science and Technology, Supplement).—1998.—4, N 1.—52 p.

Надійшла до редакції 10.02.00