



ISSN 1607–2855

Том 7 • № 2 • 2011 С. 227 – 229

УДК 523.6

Каталог физических параметров 100 долгопериодических комет 1980–2004 гг. с учетом их элонгации от Солнца

А.С. Гулиев¹, К.И. Чурюмов², У.Д. Поладова¹, Л.С. Чубко³

¹Шамахинская Астрофизическая Обсерватория им. Н.Туси НАН Азербайджана

²Киевский национальный университет им Т.Г.Шевченко

³Национальный авиационный университет

Определены физические параметры ряда долгопериодических комет, наблюдавшихся в период 1980–2004 гг. В расчетах учитывалась элонгация комет от Солнца. Показано, что это уменьшает остаточные дисперсии соответствующих уравнений.

КАТАЛОГ ФІЗИЧНИХ ПАРАМЕТРІВ 100 ДОВГОПЕРІОДИЧНИХ КОМЕТ 1980–2004 РР. З УРАХУВАННЯМ ЇХ ЕЛОНГАЦІЇ ВІД СОНЦЯ, Гулієв А.С., Чурюмов К.І., Поладова У.Д., Чубко Л.С. — Визначені фізичні параметри 100 довгоперіодичних комет, що спостерігалися в період 1980–2004 р. У розрахунках ураховувалася елонгація комет від Сонця. Показано, що це зменшує залишкові дисперсії відповідних рівнянь.

CATALOGUE OF THE PHYSICAL PARAMETERS OF 100 LONG PERIODIC COMETS 1980–2004 WITH THE ACCOUNT OF THEIR ELONGATION FROM THE SUN, by Guliev A.C., Churyumov K.I., Poladova U.J., Chubko L.S. — The physical parameters of the long periodic comets in 1980–2004 years are determined. The comet elongations from the Sun were taken account in calculations. It is shown that due to this type calculations the residual dispersions of the corresponding equations are reduces.

Ключевые слова: долгопериодические кометы; физические параметры комет.

Key words: long periodic comets; physical parameters of comets.

Настоящая статья представляет новые результаты и продолжает серию работ по определению физических величин комет, выполненных за последние годы в Киевском национальном университете имени Тараса Шевченко и в Шамахинской Астрофизической Обсерватории имени Туси. В свою очередь сам цикл наших работ является логическим продолжением тех исследований, которые проводились в течение многих лет в Киевском Университете под руководством профессора С.К.Всехсвятского [1].

Заранее отметим, что результаты наших расчетов носят предварительный характер. Кривая блеска каждой из приведенных комет может стать темой отдельного исследования и может быть изучена с учетом видимости кометы.

Фотометрические параметры кривых блеска комет вычисляются путем обработки рядов визуальных величин с помощью формулы Орлова [1]:

$$m_{\Delta} = H_y + 2.5n \ln r, \quad (1)$$

где

$$m_{\Delta} = m - 5n \lg \Delta$$

является редуцированным к единичному геоцентрическому расстоянию (1 а.е.) блеском кометы, Δ и r — геоцентрическое и гелиоцентрическое расстояния кометы соответственно, H_y и n — фотометрические параметры.

Добавляя в правую сторону уравнения (1) новый член, учитывающий влияние условие видимости кометы (элонгации от Солнца) представим его в виде

$$m_{\Delta} = H_y + 2.5n \ln r + k\psi, \quad (2)$$

где величина

$$\psi = \arccos \frac{1 + \Delta^2 - r^2}{2\Delta}$$

угол элонгации комета–Земля–Солнце.

Проведенные расчеты показали, что учет элонгации кометы от Солнца приводит к уменьшению остаточной дисперсии уравнения (2), что очень важно для использования выведенных параметров в дальнейших исследованиях.

В настоящей работе приводятся значения некоторых физических параметров для 100 долгопериодических комет (табл. 1). Ясно, что значения ψ меняются в интервале от 0° до 180° . При соответствующих нормирований значение $\psi = 60^\circ$ является наиболее оптимальным, т.к. кометы обычно наблюдаются

