

Переменные звезды 22, № 5, 781-783, 1988
Variable Stars 22, No 5, 781-783, 1988

V673 Лебеда и V351 Ящерицы

С.С. Николаев

По новым фотографическим наблюдениям уточнены элементы звезды типа Миры Кита V673 Cyg Max = 2445562 + 327^d · E и период полу-
правильной переменной V351 Lac 135.2.

V673 Cygni and V351 Lacertae

by S.E. Nikolaev

Based on new photometric observations the more precise elements of Mira Type variable V673 Cyg Max = 2445562 + 327^d · E and the period of semiregular variable V351 Lac 135.2 are obtained.

V673 Cyg (21^h49^m37^s +42°57'7", 1950).

Звезда открыта Хоффмейстером (1943). Элементы определили Рольфс (1951) и Холопов (1951). Звезда относится к типу Миры Ки-
та с P = 325^d.

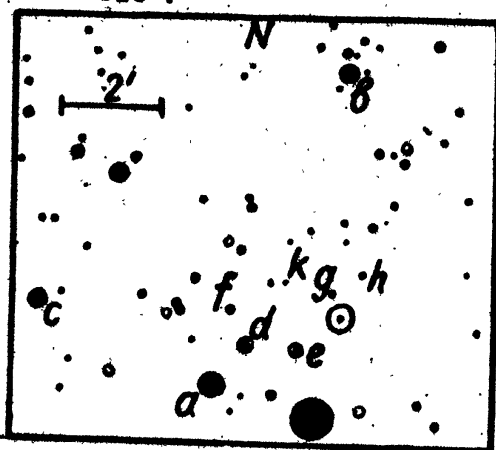


Рис. 1.

•	12.20	•	15.30
•	13.05	•	16.48
•	14.48	•	16.95
•	14.63	•	17.08
•	15.05		

V673 Cyg

Оценки блеска получены по снимкам 40-см астрографа Крымской станции ГАИШ в интервале JD 2443787-45975. Всего 173 оценки блеска методом Пикеринга. Звездные величины звезд сравнения привязаны к фотоэлектрическому (Баско и др., 1976) и ко вторичному фотографическому стандарту в районе V1341 Cyg.

Блеск V673 Cyg меняется в пределах 13.3-17.1 В. Форма кривой блеска и высота максимума меняются. Звезда достигала максимумов блеска в JD 2444246, 44900, 45562, 45875. В этом интервале времени ра-
ботают элементы

$$\text{Max} = 2445562 + 327^d \cdot E;$$

$$M-m = 0^P.17.$$

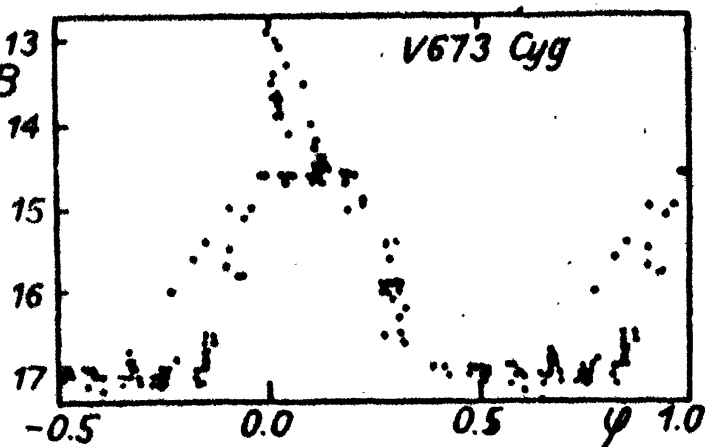


Рис. 2.

$$\text{Max} = 2444246 + 327^d \text{E}$$

Карта переменной звезды представлена на рис. 1. График кривой блеска — на рис. 2.

V351 Lac ($21^h 58^m 43^s$, $+42^\circ 16' 8$, 1950).

Звезда открыта Хоффмейстером (1964). Полуправильная переменная с периодом $150^d.5$ (Гесснер, 1973). Карта и звездные величины звезд сравнения приведены на рис. 3. Звезда исследована по тем же снимкам, что и V673 Cyg.

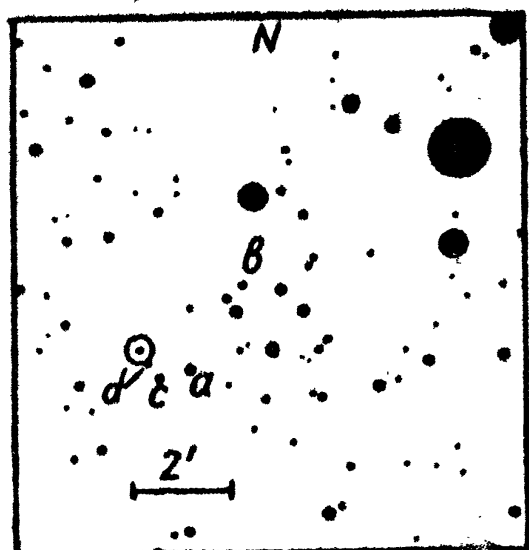


Рис. 3.

•	15.40
•	16.24
•	16.43
•	17.26

Звезда меняет блеск в пределах 15.8–17.2 В. Максимумы наблюдались в JD 2444087, 44490, 44830, 45170, 45594, 45975. Все максимумы кроме JD 2444830, удовлетворяют элементам

$$\text{Max} = 2444087 + 135^d.2 \cdot \text{E}.$$

Период $150^d.5$ современным наблюдениям не удовлетворяет. Моменты максимумов Гесснер (1973) удовлетворяют и нашим элементам, но с большими отклонениями.

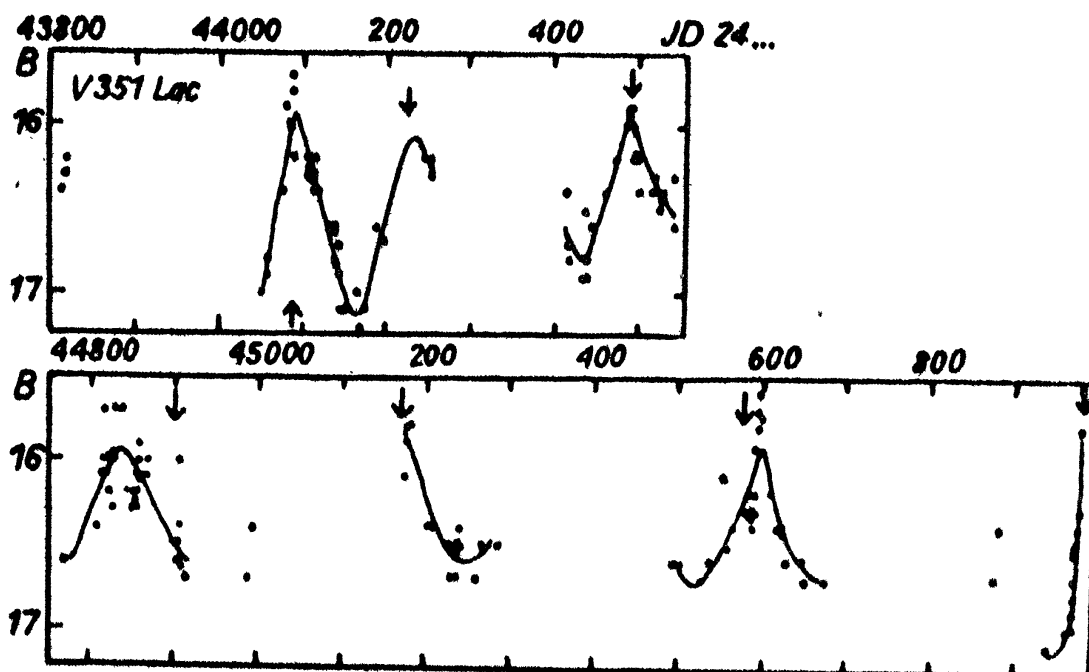


Рис. 4.

Кривая блеска V351 Lac показана на рис. 4. Стрелками отмечены расчетные моменты максимумов.

Литература

- Васко и др., 1976 — Васко М.М., Горанский В.П., Лютый В.М., Рузан Д.Л., Сюняев Р.А., Шугаров С.Ю., ПЗ 20, № 3, 219.
 Гесснер, 1973 — Gessner H., VSS 7, H. 5, 525.
 Рольфе, 1951 — Rohlf E., VSS 1, H. 5.
 Холопов П.Н., 1951, ПЗ 8, № 3, 251.
 Хоффмейстер, 1943 — Hoffmeister C., AN 274, 36.
 Хоффмейстер, 1964 — Hoffmeister C., AN 288, 49.

Школа № 15, г. Москва,
 Обсерватория ДК ЗИЛ
 ГАНШ

Поступила в редакцию
 1 октября 1987 г.

