

Переменные звезды 22, № 5, 785–787, 1988
Variable Stars 22, No 5, 785–787, 1988

V607 Лебедя и СПЗ 2828—звезды типа Миры Кита K. Ю. Баду

V607 Cygni and SVS 2828, Mira Type Stars by K. Ju. Badu

The period of V607 Cyg was found to be $261^d.75$, twice more than in GCVS IV. The new Mira type star SVS 2828 has a period of $303^d.9$.

V607 Cyg ($21^h24^m47^s$, $+41^\circ26'9$, 1950).

Звезда открыта Хоффмейстером (1937). В работе Рольфс (1951) звезда отнесена к типу Миры Кита, определены элементы $\text{Max} = -2428425 + 261 \cdot E$; пределы переменности $13^m3 - (16^m3 \text{ pg. Семакин (1955) уменьшил период вдвое, его элементы } \text{Max} = 2433510 + 130^d.5 \cdot E \text{ вошли в ОКПЗ IV. Спектр звезды M1.}$

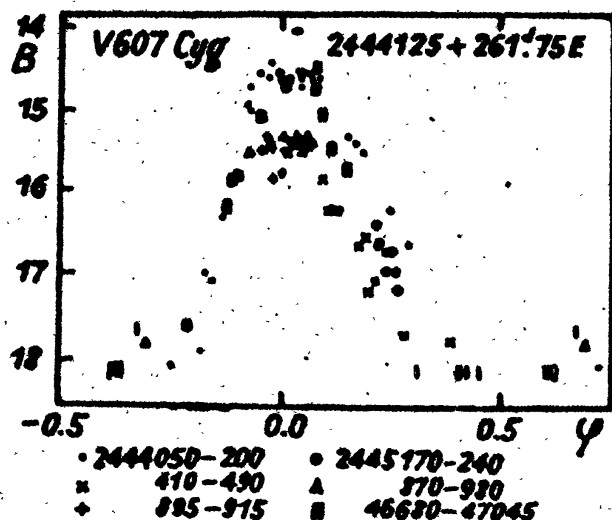


Рис. 1.

Звезда исследована по снимкам неба 40-см астрографа Крымской станции ГАИШ в JD 2438320–47041. Получено 153 оценки блеска методом Пикеринга. Шкала фотографических величин привязана к фотометрическому стандарту около V1341 Cyg (Баско и др., 1976) и продлена до предела снимков методом фотометрического клина.

По нашим данным найдены текущие элементы V607 Cyg:
 $\text{Max} = 2446744 + 263^d.9 \cdot E$.

Подтверждается период, определенный Рольфс. Этот период не вызывает сомнений, так как звезда наблюдается над пределом снимков большую часть времени (рис. 1). При проверке на старых снимках Т 1690–1693 и 1699 переменная звезда не видна и $\text{Max} 2433510$ не существует. Определены 9 новых моментов максимумов:

Max:	2438320*	44125	45960:
	42522	900:	46744
	43045	45160	47002:

Звездочкой отмечен момент яркого блеска, двоеточием — неуверенные моменты, определенные по восходящим и нисходящим ветвям.

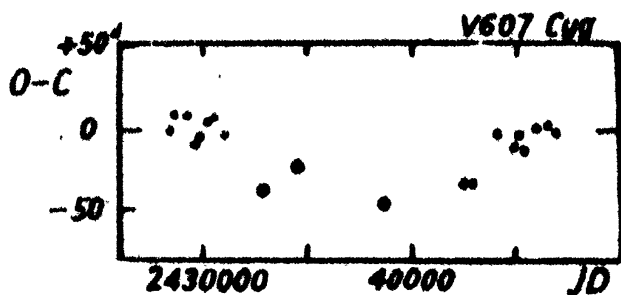
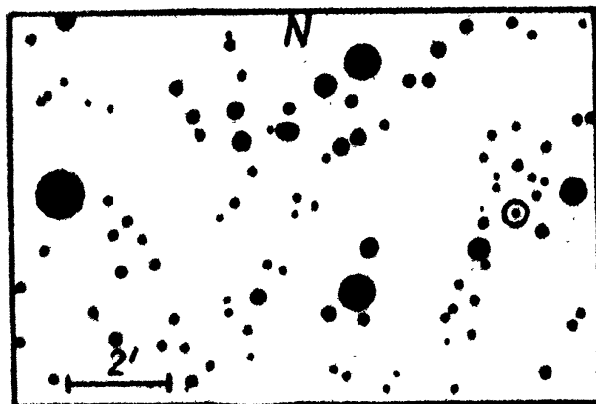


Рис. 2.

ми на рис. 2 выделены эпохи максимумов JD 2432834 и 34680 (Семкин, 1955) и момент яркого блеска JD 2438320.

СПЗ 2828 ($21^h 22^m 47^s$, $+40^\circ 31'0''$, 1950).

Открыта В.П. Горанским. Карта окрестностей на рис. 3. Звезда до сих пор не исследовалась.



СПЗ 2828

Рис. 3.

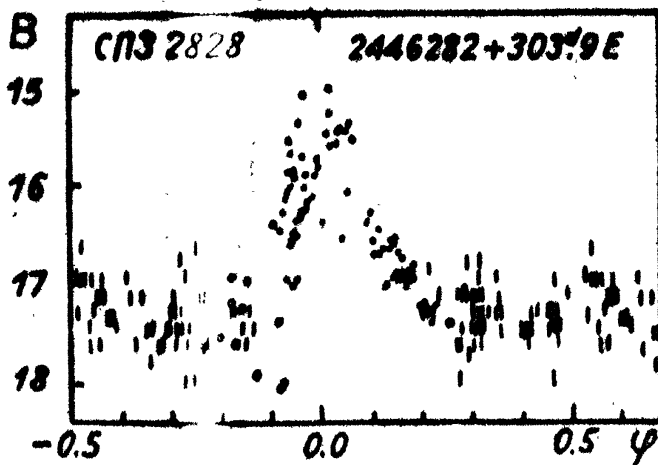


Рис. 4.

• — надежные оценки
○ — неуверенные оценки блеска
| — оценки предела снимка

Пределы изменения блеска $14^m 0 - (18^m \text{ В, блеск в максимумах меняется в пределах } 14^m 0 - 15^m 4 \text{ В. Новые элементы с учетом максимумов Рольфа:}$

Max = $2446744 + 281^d 75^h \text{ E.}$

Кривая O-C, рассчитанная с этими элементами, показана на рис. 2. Период звезды, возможно, увеличивается. Наши ранние наблюдения подтверждают этот вывод. Кружка-

Получено 210 оценок блеска в JD 2444020–46704 по тому же материалу в той же фотометрической шкале.

Определены элементы: Max = $2446282 + 303^d 9^h \text{ E, } 15^m 0 - (18^m \text{ В.}$

Около максимумов блеска звезда видна над пределом снимков около 0,3 периода (рис. 4). Оценки пределов снимков на рис. 4 отмечены вертикальными штрихами (как и на рис. 1). Блеск

звезды в максимумах var в пределах 15^m0-16^m4 В. Определены 5 моментов максимумов:

Max	2444155 (15^m4)	45672 (15^m0)
	472 (16. 4)	46282 (15. 2)
	764 (15. 4)	

Литература

- Баско и др., 1976 – Баско М.М., Горанский В.П., Лютый В.М., Рузан Л.А., Сюняев Р.А., Шугаров С.Ю., ИЗ 20, 219.
 Рольфо, 1951 – Rohlfs E., VSS 1, Н. 5.
 Семакин Н.К., 1955, ИЗ 10, №2, 100.
 Хоффмейстер, 1937 – Hoffmeister C., AN 263, 183.

Школа № 15 г. Москвы,
 Обсерватория ДК ЗИЛ,
 ГАИШ

Поступила в редакцию
 5 октября 1987 г.

