

**СПЗ 1802\*—оптическая двойная звезда**  
**В. Сатыволдиев, О.П. Васильяновская**

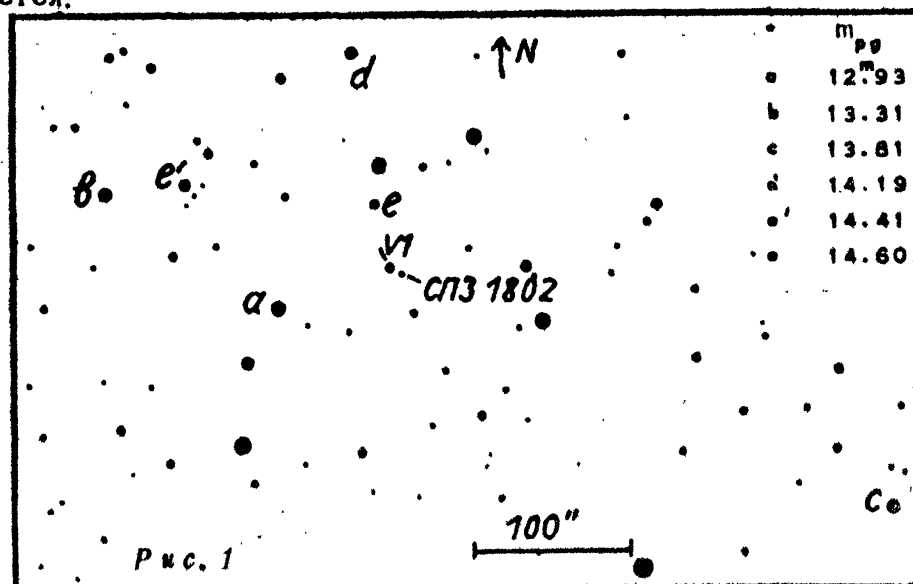
СПЗ 1802—звезда типа Миры Кита с элементами  $\text{Max} = \text{JD} 2440686 + 217^{\text{d}} \cdot \text{E}$ . Компонент оптической двойной СПЗ 1802 заподозрен в переменности.

**SVS 1802, an Optical Double Star**  
**by V. Satyvoldiev, O.P. Vasilyanovskaja**

Our photographic observations show that SVS 1802 is a Mira type star with elements  $\text{Max} = \text{JD} 2440686 + 217^{\text{d}} \cdot \text{E}$ .

The companion of the optical double SVS 1802 is a suspected new variable.

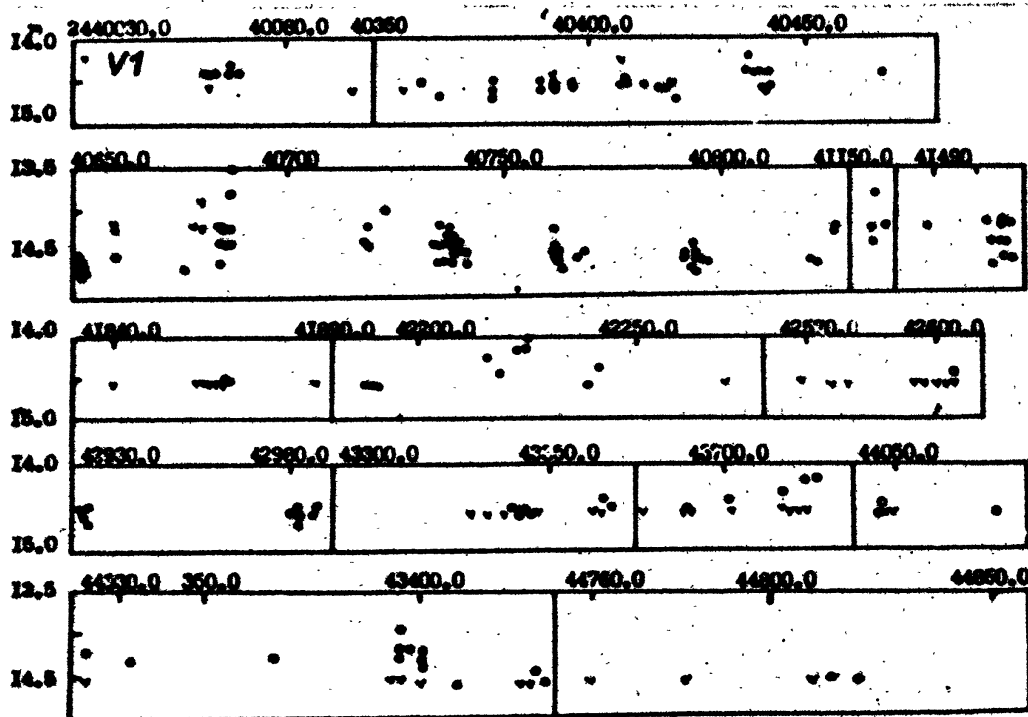
Переменность блеска СПЗ 1802 была обнаружена Сатыволдиевым (1972). При оценках блеска по пластинкам 40-см астрографа была обнаружена обычно трудноразличимая двойственность СПЗ 1802. На карте звезд сравнения, полученной на метровом телескопе обсерватории Санглок (рис. 1), вторая звезда, обозначенная как V1, хорошо разрешается.



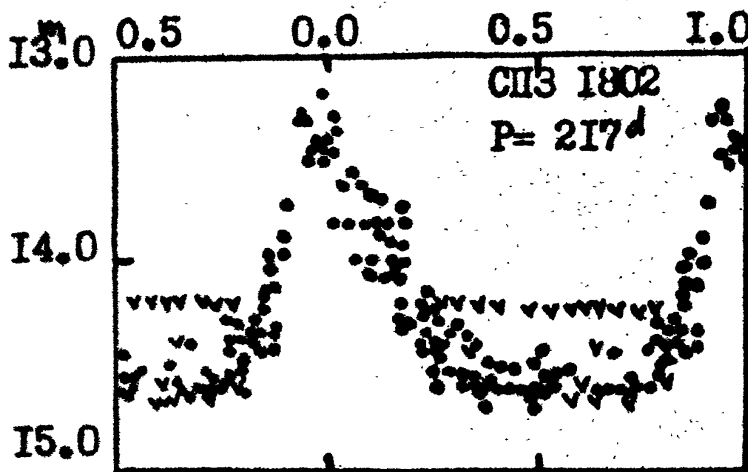
Оценки изменения блеска для обеих звезд проводились на 354 пластинках, полученных с помощью 40-см астрографа Института Астрофизики АН Таджикской ССР.

Использованные нами звезды сравнения Сатыволдиева (1972) выравненные по степенной шкале О.П. Васильяновской, приведены выше.

\* ) V 879 Sco (prel.).



Р и с. 2.



Р и с. 3.

Амплитуда изменения блеска переменной V1 превышает  $1^m.2$ . Расстояние между СПЗ 1802 и V1, равно  $7.5$ .

Кривая изменения блеска переменной V1 приведена на рис. 2.

Переменная СПЗ 1802 отнесена к типу Миры Кита. Определены ее предварительные элементы:

$$\text{Max} = \text{JD } 2440686 + 217^d \cdot E.$$

Эти элементы удовлетворяют наблюдениям в интервале JD 2440034–2444819, амплитуда изменения блеска составляет приблизительно  $1^m.4$ . График кривой блеска приведен на рис. 3.

#### Литература

Сатыволлиев В., 1972, АИ №728.

Институт Астрофизики  
АН Таджикской ССР

Поступила в редакцию  
28 января 1986 г.