

Переменные звезды 22, №3, 437-438, 1986

Variable Stars 22, No. 3, 437-438, 1986

Максимумы блеска переменной звезды
типа Миры Кита TZ Стрелы
А.Ю.Погосянц

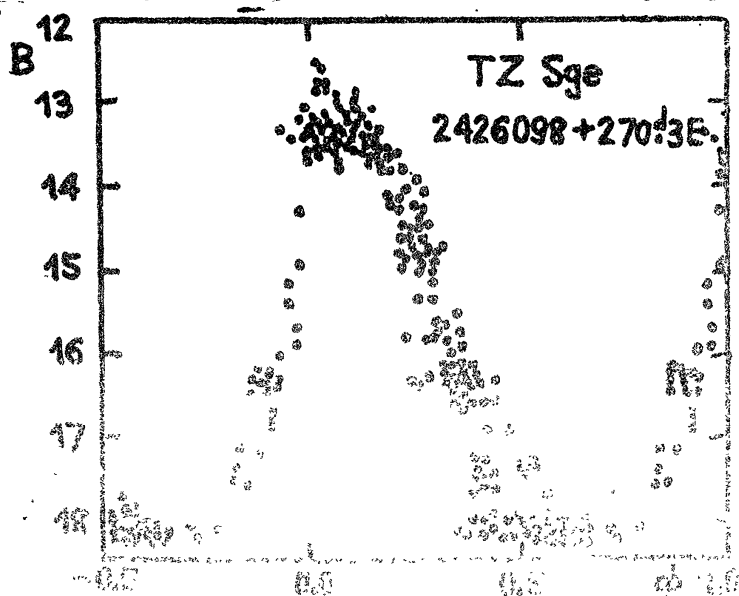
Light Maxima of Mira Ceti Type Variable Star TZ Sagittae
by A.Yu. Pogossiantz

По данным Хоффлейт (1932) TZ Стрелы является переменной звездой типа Миры Кита. Согласно Хоффлейт справедливы следующие элементы изменения блеска:

$$\text{Max} = 2426100 + 269^{\text{d}} \cdot \text{E}.$$

П.В. Кальв (1983) предложил нам исследовать эту звезду по материалам Московской фототеки. Он сообщил уточненный период звезды ($P = 270^{\text{d}}.3$), полученный по наблюдениям в Тарту (см. Кальв и др., 1984).

Мы оценили блеск TZ Sge на 350 фотопластинках, полученных на 40-см астрографе Южной станции ГАИШ в интервале JD 2437165-45558. Пределы изменения блеска составляют по нашим данным $13^{\text{m}}.0 - 18^{\text{m}}.5$, что подтверждает причисление звезды к типу Миры.



Таблица

Max JD 24...

39366

39640:

40435

41510

42609

43415

43669

44780

Рис. 1.

В таблице приводятся наблюдавшиеся максимумы блеска. На рисунке изображена средняя кривая блеска с элементами Кальва.

По данным Хоффлейт, Кальва и нашим период колебаний блеска стабилен на протяжении около 19500 суток.

Благодарим П.В. Кальва за постановку задачи и предоставление данных до опубликования.

Литература

Кальв П. В., 1983 — Частное сообщение.

Кальв и др., 1984 — Kalv L., Kalv P., Harvig V., Leis L., Tartu Obs. Publ., **50**, 178–190.

Хоффлейт, 1932 — Hoffleit D., НВ No. 887, 9–13.

Московский гос. педагогический ин-т
им. В.И. Ленина,
ГАИШ

*Поступила в редакцию
10 сентября 1984 г.*