

ПЕРЕМЕННЫЕ ЗВЕЗДЫ

Том 15

№ 4 (118)

1964

Визуальные наблюдения трех вспыхивающих звезд

Ю. Е. Мигач

Приводятся результаты наблюдений трех вспыхивающих переменных звезд: UV Cet, V 371 Ori и YZ CMi, производившихся по программе обсерватории Джодрелл Бэнк (Англия).

*Visual Observations of Three Flare Stars**Yu. E. Migach*

Results of observations of three flare variables UV Cet, V 371 Ori and YZ CMi carried out according to the program of the Jodrell Bank Observatory (England) are given.

Наблюдения вспыхивающих звезд велись на Одесской Астрономической обсерватории визуально с помощью телескопа АВР — 2 астрономической станции "Маяки" в заранее согласованные интервалы времени с обсерваторией Джодрелл Бэнк в Англии.

Наблюдения трех вспыхивающих звезд (UV Cet, V 371 Ori и YZ CMi) производились в декабре 1963 и феврале 1964 г.г. группой наблюдателей в составе М. Е. Кипермана, Н. С. Комарова, Ю. Е. Мигача, Ф. Г. Рожаского и О. В. Чумака.

Одновременно работали, как правило, три наблюдателя. Один из них наблюдал вспыхивающую в телескоп и диктовал оценки, второй записывал, третий отдыхал. Наблюдатели менялись в среднем через каждые 11 — 13 минут. Если наблюдали только два наблюдателя, то между сериями делались 5 — 10 минутные перерывы. При минимальном блеске звезда оценивалась через каждые 30 секунд, а при резком увеличении блеска — так часто, как успевал наблюдатель.

Все наблюдения обработаны в степенной шкале автора. Для приблизительных оценок изменений блеска V 371 Ori и YZ CMi принято, что $1^{\text{st}} \approx 0^{\text{m}}.075$. Время везде Всемирное.

UV Кита

Наблюдалась 10 и 14 декабря 1963 г. Получено 387 оценок на протяжении $4^{\text{h}}20^{\text{m}}$. Кривая блеска звезды дана на рис. 1. Наблюдалась одна небольшая вспышка 10 декабря ($23^{\text{h}}33^{\text{m}}.5 - 38^{\text{m}}.5$) с амплитудой $0^{\text{m}}.8$ (Набл. М. Е. Киперман).