

UV Кита в октябре 1966 года

В. Ф. Карамыш, Ю. Е. Мигах

UV Ceti in October 1966

By V. F. Karamysh, Yu. E. Migach

В октябре 1966 г. на Одесской Астрономической обсерватории были продолжены визуальные наблюдения вспышек UV Кита. Наблюдения проводились совместно с обсерваторией Джодрелл Бэнк (Англия) по предложению проф. Довелла, и являются продолжением нашего ряда наблюдений [2, 3, 4].

На протяжении 3 ночей за 32,5 часа непрерывной работы получено около 3700 наблюдений блеска звезды. В настоящей работе дается только графическое изображение всех наблюдений. Звезды сравнения и их звездные величины взяты из [1].

Наблюдения проводились визуально, с помощью телескопа АВР-2 наблюдателями В. Ф. Карамышем, Г. Д. Погребным и Ю. Е. Мигахем. Методика наблюдений применялась та же, что и в [3].

На рис. 1 приведены графические изображения блеска UV Кита за отдельные ночи. Значок ∇ обозначает, что звезда в интервале времени, заключенном между стрелками, из-за плохой видимости видна не была, но ее блеск был не выше черточки (была видна более яркая звезда сравнения). Подробные кривые изменения блеска UV Кита во время вспышек даны на рис. 2. Характеристики вспышек даются в табл. 1, причем, в первом столбце даны порядковые номера вспышек, во втором — даты, в третьем — время (мировое), в четвертом — визуальная звездная величина m_V , в пятом — продолжительность вспышки ΔT , в шестом — амплитуда A и в последнем — фамилия наблюдателя.

Таблица 1

№	U. T.	m_V	ΔT	A	Наблюдатель
1.	8X.1966 22 ^h 45 ^m	10 ^m .70	16	1 ^m .60	В. Ф. Карамыш
2.	9X.1966 20 56	11.60	23	0.65	Ю. Е. Мигах
3.	10X.1966 23 15	10.80	14	1.65	В. Ф. Карамыш

За продолжительность вспышки принято время от начала вспышки до момента, когда флуктуации блеска не превышали 0^m.2 от блеска звезды непосредственно перед вспышкой. За амплитуду вспышки принята разность в звездных величинах между максимумом блеска и величиной непосредственно перед вспышкой.

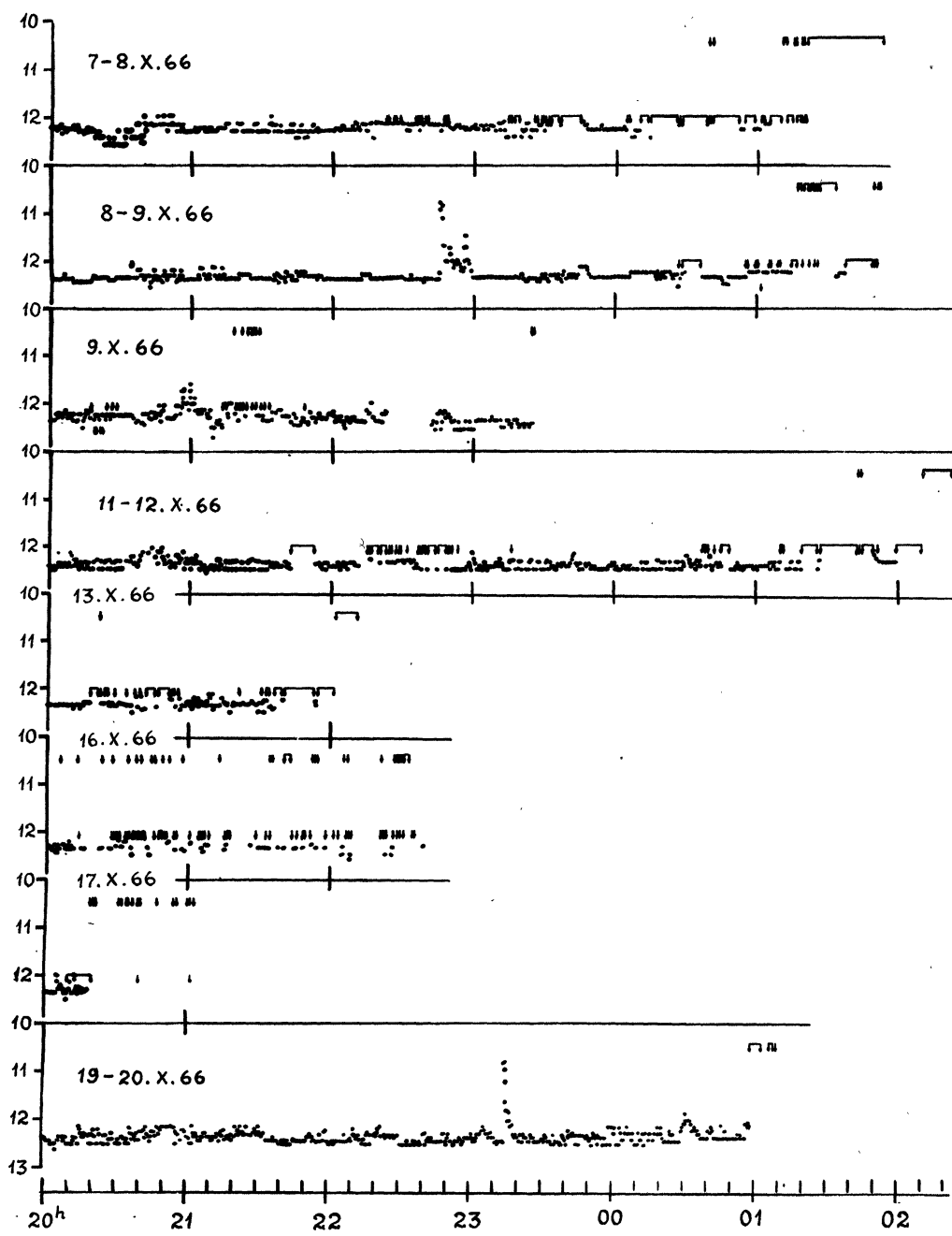


Рис. 1

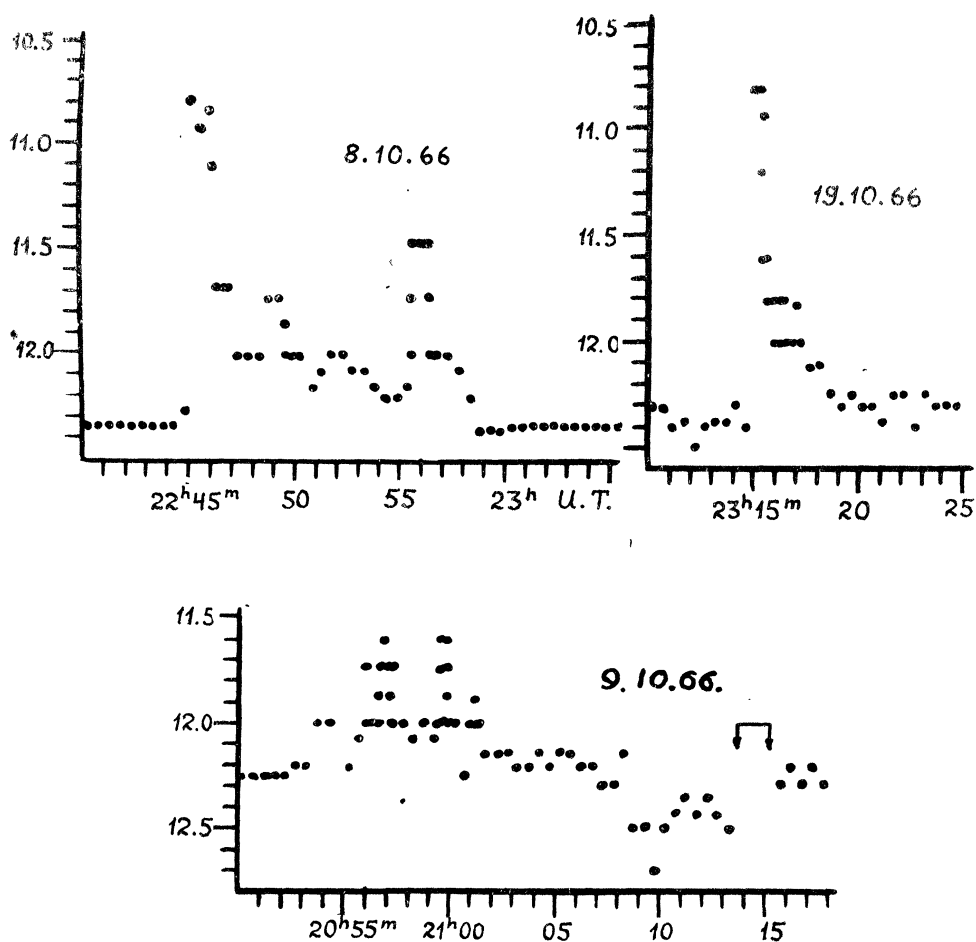


Рис. 2

Количество наблюдаемых вспышек (3) — мало по сравнению с предыдущими наблюдениями [2]. В то время, как в 1965 г. наблюдалась одна вспышка на 5 часов наблюдений, в 1966 г. одна вспышка приходилась на 11 часов. Активность UV Кита в октябре 1966 г. была гораздо меньше, так как не только вспышки следовали реже, но и амплитуда их сравнительно небольшая. Между вспышками звезда вела себя исключительно спокойно, изредка колеблясь на $0^m.1$ от своего среднего блеска (около $12^m.2$). Особо отмечаем, что блеск звезды в "спокойном" состоянии в этом сезоне слабее на $0^m.3$ по сравнению с предыдущим.

Литература:

1. П. Г. Куликовский, "Справочник любителя астрономии" Физматгиз, 1961, 412.
2. Ю. Е. Мигач, АЦ 345, 1965 г.
3. Ю. Е. Мигач, ПЗ, 15, 400, 1965.
4. В. Ф. Карамыш, Ю. Е. Мигач, Г. Д. Погребной, АЦ 392, 1966.

Одесская Астрономическая обсерватория
с. Маяки, февраль, 1968 г.