

ject does not belong to Orion Population, it's variability is probably spurious.

17 ноября 1982

Бюраканская астрофизическая
обсерватория

Т. Ю. МАГАКЯН

ЛИТЕРАТУРА

1. G. Huro, B. Irlarte, E. Chavira, Bol. Obs. Tonantzintla, No. 8, 3, 1953.
2. W. L. W. Sargent, Ap. J., 160, 405, 1970.
3. М. М. Закиров, в сб. «Исследование экстремально молодых звездных комплексов», Фан, Ташкент, 1975, стр. 95.
4. W. Götz, Veroff. Sternw. Sonneberg, 5, 87, 1961.
5. G. Romano, IBVS No. 886, 1974.
6. В. Е. Слуцкий, в сб. «Исследование экстремально молодых звездных комплексов», Фан, Ташкент, 1975, стр. 115.
7. А. Аллер, У. Лиллер, Планетарные туманности, Мир, М., 1971.
8. H. E. Sargent, M. J. Seaton, M. N. RAS, 148, 367, 1970.
9. B. F. Jones, G. H. Herbig, A. J., 84, 1872, 1979.

УДК 524.338.6

НЕОБЫЧНАЯ ВСПЫШКА UV КИТА

Во время синхронных колориметрических наблюдений звезды UV Кита, выполненных на высокогорной Майданакской станции Астрономического института АН Уз.ССР, на трех телескопах, в UBV областях спектра, было зарегистрировано 76 вспышек [1, 2]. Около половины из них было зарегистрировано одновременно в U, B, V областях спектра.

Колориметрические наблюдения вспышек звезд типа UV Кита указывают на то, что во время вспышки имеет место сильное посинение цветов $(U-B)_+$ и $(B-V)_+$ вспышечного излучения (см., например, [1—6]).

Для некоторых вспышек [2, 4] цвета вспышечного излучения оказались необычно синими $(U-B)_+$. Однако такие значения цветов сомнительны, так как, во всех известных случаях, связаны с небольшими амплитудами в лучах B .

Среди всех вспышек, необычных по цвету $(U-B)_+$ вспышечного излучения, вспышка № 16, наблюдаемая нами у звезды UV Кита [2], интересна тем, что имела довольно большую амплитуду в лучах B : $\Delta B = 1^m15$ ($\Delta U = 4^m12$).

На рис. 1 приведены кривые блеска вспышки № 16 в U и B лучах и значения $(U-B)_+$ вспышечного излучения, определенные для соответствующих точек кривых блеска. Как видно на рис. 1, цвет $(U-B)_+$ вспышечного излучения во время этой вспышки в течение более 1.5 мин вблизи максимума блеска (точка, соответствующая максимуму, отмечена крестиком) был очень синим: $(U-B)_+ = -2^m0$. С таким значением цвета $(U-B)_+$ вспышечного излучения мы встречаемся впервые. Его нельзя объяснить ошибками наблюдений ($\sigma_U = \pm 0^m15$, $\sigma_B = +0^m03$). По-видимому, этот цвет является реальным.

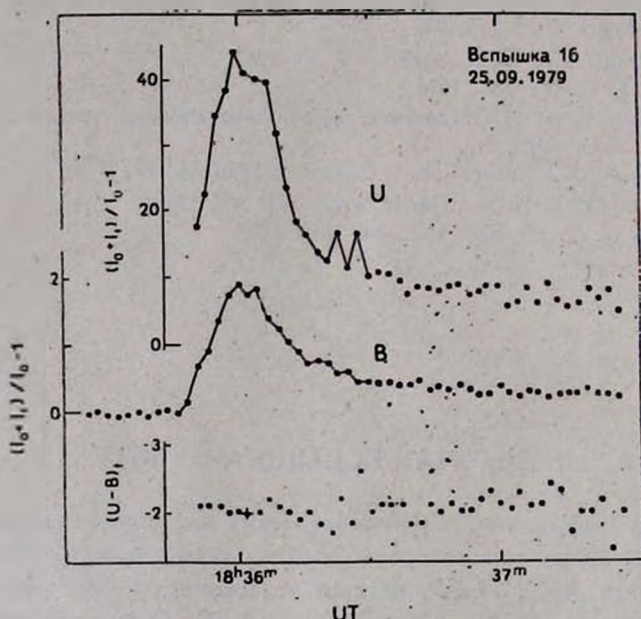


Рис. 1. Кривая блеска вспышки № 16 звезды UV Кита, зарегистрированная одновременно в U и B областях спектра. Внизу приведен ход изменений цвета $(U-B)_+$ вспышечного излучения для соответствующих точек кривой блеска. Крестиком обозначена точка, соответствующая максимуму блеска.

В пользу такого утверждения можно привести и следующее рассуждение. Собственные цвета $(U-B)_+$ вспышечного излучения для более 250 вспышек звезд типа UV Кита окрестности Солнца находятся в интервале значений

$$0 \leq (U - B)_+ \leq -2^m0$$

с максимумом $(U-B)_+ = -1^m0$ [1-6]. Распределение этих значений удовлетворительно представляется нормальным распределением. Используя это распределение можно вычислить вероятность наблюдения вспыш-

ки с собственным цветом $(U-B)_+ = -2^m0$, которая равна приблизительно 0.001. Поэтому можно думать, что необычно синий цвет $(U-B)_+$ вспышечного излучения в максимуме вспышки № 16 звезды UV Кита действительно является реальным.

An Unusual Flare of UV Ceti. An unusual flare of UV Ceti was observed simultaneously in U and B bands of spectrum. Near the peak the flare's own colour $(U-B)_+$ was very blue ($\simeq -2^m0$).

15 декабря 1982

Бюраканская астрофизическая
обсерватория

Н. Д. МЕЛИКЯН

ЛИТЕРАТУРА

1. Н. Н. Кулячков, Н. Д. Меликян, А. В. Мирзоян, В. С. Шевченко, *Астрофизика*, 15, 423, 1979.
2. N. D. Melikyan, I. Jankovics, N. N. Kiljachkov, V. S. Shevchenko, O. I. Stalbovsky, *IBVS*, 2038, 1981.
3. W. E. Kunke, *Ap. J.*, 181, 503, 1970.
4. T. J. Moffett, *Ap. J.*, Supp. ser., 29, 1974.
5. K. Ichimura, Y. Shimizu, *Tokyo Astron. Bull.*, ser. 2, No. 255, 1978.
6. K. Ichimura, Y. Shimizu, *Tokyo Astron. Bull.*, ser. 2, No. 264, 1981.

УДК 524.7—77—13

OBSERVATIONS OF THREE NEW SEYFERT GALAXIES WITH THE WESTERBORK SYNTHESIS RADIO TELESCOPE AT 1412 MHz

In this communication we report results of the first radio measurements of three new galaxies with Seyfert characteristics. These objects were selected from the Second Byurakan Spectral Survey (SBS) which have been started by Markarian and collaborators in 1978 [1—3]. As in the case with the first survey, SBS is carried out with 40" Schmidt telescope but with an essentially improved method.

The radio observations have been made in January 1981 with the 3 km Westerbork Synthesis Radio Telescope (WSRT) at 1412 MHz [4, 5]. The WSRT consists of 14 equatorially mounted 25 m paraboloids located an East-West line. Ten of these telescopes are fixed at intervals of 144 m and the other four telescopes may be moved along a rail