

ЭЛЬМА С. ПАРСАМЯН

НАБЛЮДЕНИЕ СПЕКТРА ВСПЫШКИ ЗВЕЗДЫ № 205 В ПЛЕЯДАХ

В течение октября 1970 г. нами проведены спектральные наблюдения Плеяд на 40" телескопе Бюраканской обсерватории в сочетании с 1.5 объективной призмой (дисперсия 1800 А/мм у H_1). Спектры снимались на пластинках Кодак ОАФ с 15-минутными экспозициями. За 15 ч наблюдений была зарегистрирована повторная вспышка звезды № 205 [1]. Интересно, что эта же вспышка одновременно была зарегистрирована в фотографических лучах на 21" телескопе Бюраканской обсерватории и на 26" телескопе в обсерватории Конколи. [2]. Это по-видимому, первый случай одновременного фотографического наблюдения вспышки на трех различных телескопах.

Вспышка началась приблизительно в 21^h55^m U. T. 8 октября 1970 г. За 5 мин до этого на Будапештском снимке звезда была слабее предела пластинки ($>18^m3$). В минимуме блеска ее фотографическая величина равна 19^m4 [2], а в ультрафиолете — 20^m0 [1].

Ниже приводятся время наблюдений и средние фотографические величины звезды в соответствующих интервалах времени. Значения m_{pg} взяты из работы [3].

1.	21 ^h 55 ^m —22 ^h 10 ^m	14 ^m 1
2.	22 11 —22 26	15.2
3.	33 26 —22 41	15.6

По виду спектра, полученного на инфракрасных пластинках в 1970 г. на 40" телескопе с 1.5 объективной призмой в сочетании с красным фильтром, нормальный спектр звезды позднее М4.

Примененная нами дисперсия не позволила получить какие-либо данные относительно линий во время вспышки. Однако она дает возможность судить об изменении непрерывного спектра в большом диапазоне частот (λ 6600—3600 Å). В частности, сравнение со звездой близкого спектрального типа (SX Тельца) показывает, что весь спектр во время вспышки претерпел значительное изменение. В нормальном состоянии спектр звезды № 205 должен иметь слабое сгущение в длинноволновой

части и еле заметный след в фотографической. Во время вспышки повысилось излучение в области H_α , вероятно за счет появления эмиссии в ней, и совершенно изменилась коротковолновая часть за счет появления сильной непрерывной эмиссии с максимальной интенсивно-

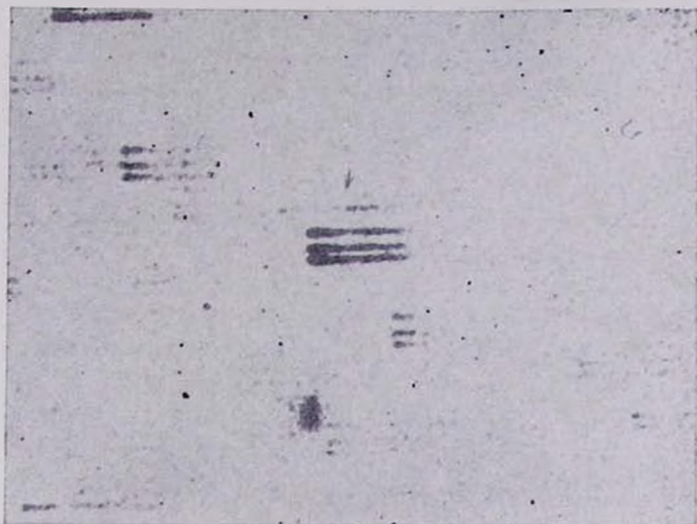


Рис. 1. Спектр вспышки звезды № 205; (а)
Նկ. 1. № 205 աստղի բռնկման սպեկտրը. (ա):

стью в интервале λ 4300 — 4000 Å (рис. 2). Что касается области $\lambda < 4000$ Å, где чувствительность резко падает, спектр во время вспышки можно проследить до λ 3600 Å. В течение последующих двух экспозиций спектр вспышки быстро ослабел и его след можно было заметить только в фотографической области.

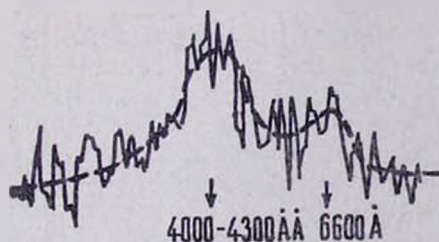


Рис. 2. Регистрограмма спектра вспышки звезды № 205
Նկ. 2. № 205 աստղի բռնկման սպեկտրի գրանցման կորը:

Спектр вспышки по распределению энергии в длинноволновой части напоминает спектр звезд поздних типов А, а в фотографической — спектр звезд ранних типов В.

Август 1971 г.

ՊԼԵՅԱԴԵՆԵՐԻ № 205 ԱՍՏՂԻ ԲՈՆԿՄԱՆ ՍՊԵԿՏՐԻ
ԴԻՏՈՒՄԸ

Ա մ փ ո փ ու մ

1970 թ. հոկտեմբերին 40" Շմիդտի դիտակով Kodak OAF թիթեղների վրա կատարված էին սպեկտրալ դիտումներ $1^{\circ}.5$ օբյեկտիվ պրիզմայով: Դիտումների ընթացքում (15 ժամ) դիտվել է № 205 աստղի բռնկում: Անընդհատ առաքման մաքսիմալ ինտենսիվությունը լինում էր λ 4300—4000 ÅA տիրույթում: Բռնկման սպեկտրը երկարալիք մասում հիշեցնում է վաղ տիպի B աստղի սպեկտր, իսկ ֆոտոգրաֆիկ մասում վաղ տիպի A աստղի սպեկտր:

ELMA S. PARSAMIAN

THE OBSERVATION OF THE SPECTRA OF FLARE OF STAR
No. 205 IN THE PLEIADES

S u m m a r y

The spectral observations of the Pleiades on 40" Shmidt telescope of the Byurakan observatory on Kodak OAF plates with 1.5 objective prism were made in October 1970. The flare of the No. 205 was observed during observations (15^h). The maximal intensity of continuous emission is in the region of λ 4300—4000 ÅÅ. The spectra of the flare in the long wave region is similar to the spectra of early B type stars and in photographic region to the spectra of early A type stars.

Л И Т Е Р А Т У Р А

1. Յ. Ս. Փարսամյան, Сообщения Бюраканской обсерватории, 44, 3, 1972.
2. В. А. Амбарцумян, Л. В. Мирзоян, Յ. Ս. Փարսամյան, Օ. Ս. Чавушян, Л. К. Ерастови, Астрофизика, 7, 319, 1971.
3. L. G. Balazs, R. A. Vardanian, Inform. Bull. var. st., B, 493, 1970.