## АКАДЕМИЯ НАУК АРМЯНСКОЙ ССР

# АСТРОФИЗИКА

TOM 7

НОЯБРЬ, 1971

выпуск 4

краткие сообщения

### НОВЫЕ Н₄-ЭМИССИОННЫЕ ЗВЕЗДЫ ВОКРУГ 7 ЛЕБЕДЯ

В течение лета 1970 г. на 40" телескопе системы Шмидта Бюраканской обсерватории с 4° объективной призмой (дисперсия 275 А/мм у Н<sub>7</sub>) были получены два снимка области вокруг у Лебедя. Наша область охватывает 16 кв.градусов. Область фотографировалась на пластинках Кодак 103а-Е и Кодак IIа-Е в сочетании с фильтрами GG 11 и красным соответственно. Снимки были сделаны с экспозициями в 30 и 60 мин, предел пластинки 18<sup>m</sup>5 в фотографических лучах.

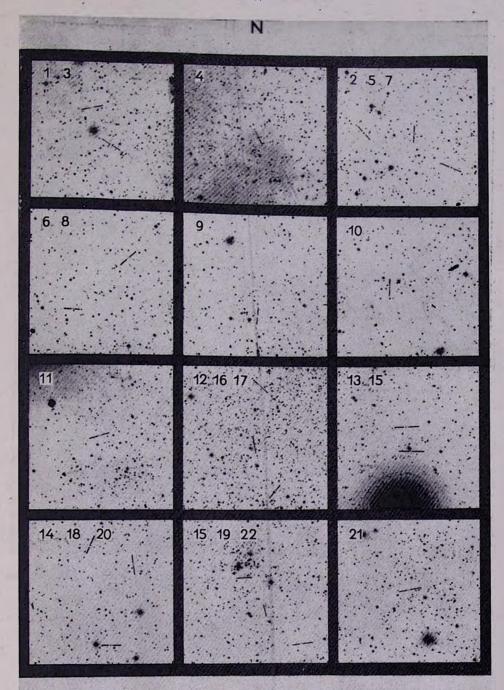
Просмотр этих пластинок позволил обнаружить 35 Н<sub>α</sub>-эмиссионных звезд, не входящих в каталоги [1—3]. В табл. 1 приведены приближенные координаты, фотографические величины и оценки интенсивностей линии Н<sub>α</sub> в трехбалльной системе. Оценка 1 означает, что линия Н<sub>α</sub> котя и выделяется на фоне непрерывного спектра, но она не очень интенсивная, 2—относительно сильная линия Н<sub>α</sub> с резкими границами, 3—очень сильная и резкая линия Н<sub>α</sub>. Приведенные фотографические величины определялись по двум парам пластинок, полученных на том же телескопе (экспозиция 10 и 2 мин) с привязкой к звездам NPS. Эти величины не претендуют на большую точность. В спектре звезд № 3, 11, 15, 16, 19, 26 и 32 линия Н<sub>α</sub> на первой пластинке очень слаба, на второй у звезд № 15, 16, 19, 26 и 32 нет явного следа Н<sub>α</sub>, а у остальных из-за большого поглощения красного фильтра спектры вообще не вышли.

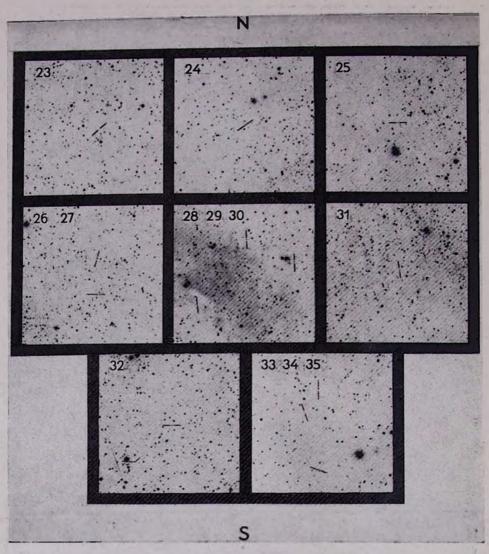
Звезда № 23 нашего списка является звездой типа Вольф-Райе и принадлежит к углеродной последовательности, а № 17, согласно Романо [4], переменная и подозревается в принадлежности к типу

Таблица [

No	a <sub>1950</sub>	Z <sub>1950</sub>	mpg	Интенсивность На
1	20 <sup>h</sup> 14 <sup>m</sup> 8	+40°09′6	14 <sup>m</sup> 9	1
2	14.9	+39 46 2	13 6	2
3	15.1	+40 16 4	17 5	1
4	15.2	+41 56 0	12 4	2
5	15.5	+39 52 7	14 4	2
6	15.6	+40 56 9	17 2	3
7	16.3	+39 52 5	14 4	2
8	16.4	+40 46 5	15 9	2
9	17-6	+40 43 8	18 0 -	1
10	18.9	+41 10 3	14 4	2
11	19.2	+39 46 2	17 5	1
12	20.3	+38 28 0	12 7	1
13	20.3	+40 16 9	15 7	3
14	20.3	+41 06 7	16 0	1
15	20.4	+40 21 5	16 4	1
16	20.5	+38 48 0	16 8	1
17	20.6	+38 36 6	16 1	3
18	20.6	+40 51 9	14 6	1
19	20.9	+40 27 0	>18 5	1
20	21.0	+41 09 1	14 0	1
21	22.4	+39 12 1	16 5	1
22	21.3	+40 33 7	14 3	1
23	22.1	+41 16 0	18 0	2
24	22.3	+39 19 5	14 9	2
25	22.5	+38 54 5	16 1	1
26	22.5	+41 03 0	14 8	1
27	22.6	+40 55 0	14 9	3
28	24.9	+39 54 3	16 3	3
29	25.6	+39 58 6	16 2	1
30	26.3	+39 45 8	16 2	3
31	26.4	+40 21 (	17 6	2
32	26.8	+38 35 0	16 0	1
33	29.6	+40 14 8	>18 5	2
34	29.7	+40 31 0	14 1	. 3
35	30.0	+40 26 2	17 0	2

## КАРТЫ ОТОЖДЕСТВЛЕНИЯ





К ст. М. Казаряна, Э. Парсамян

RR Lyr. Она меняет свою яркость от 15<sup>11</sup>3 до 16<sup>11</sup>0, и если она действительно является переменной типа RR Lyr, то такая сильная эмиссия в линии H<sub>2</sub> делает ее уникальной.

Были проведены подсчеты плотности эмиссионных звезд в области площадью 8 кв. градусов с центром  $a_{1950} = 20^h 22^m 5$ ,  $\delta_{1950} = 39^\circ 40'$ . Оказалось, что в среднем на один кв. градус приходится 8 эмиссионных звезд. В подсчеты были включены и эмиссионные звезды из каталогов [1, 2].

Ниже приводятся карты отождествлений  $H_{\alpha}$ -звезд по снимку, полученному на 40" телескопе в фотографических лучах.

Точки на местах звезд № 19 и 33 были нанесены нами, так как они не получились на пластинке. Эти звезды на голубых картах Паломарского атласа предельно слабые, а на красных картах они довольно яркие: показатели цвета порядка  $4^m$ 0 и  $5^m$ 0 соответственно.

New H<sub>a</sub>-emission stars around γ Cygni. On the 40" Schmidttelescope with 4° objective prism, 35 new H<sub>a</sub>-emission stars have been found around γ Cyg. The spectral observations were made on the Kodak 103a-E, IIa-E plates with combination of yellow (GG 11) and red filters.

11 июня 1971

Ереванский государственный университет
Бюраканская астрофизическая обсерватория

м. А. КАЗАРЯН Э. С. ПАРСАМЯН

#### **ЛИТЕРАТУРА**

- 1. L. R. Wackerling, A Catalogue of Early-Type Stars Whose Spectra have Shown Emission Lines, Mem. RAS, 73, part 3, 1970.
- 2. W. P. Bidelman, Ap. J., Suppl. Ser., 1, 175, 1954.
- 3. Б. В. Кукаркин и др., Общий каталог переменных звезд, М., 1969.
- 4. G. Romano, Publ. dell'osservatorio astronomico di Padova, No. 156, 3, 1969.

Layle from a supply that the same The grant of the g e e a la company de la company The state of the s A DE SER AL PIRE L 10 1 and the same of th Total with the fact that the same of the s All the late to the late of th - - -1150 N. A. 16-5 THE A STATE OF THE STATE OF THE STATE OF Contract to the state of the st and the state of the s 1.50 % and the second s THE STATE OF THE S get the section to the section of