

1. Д. С. Эванс, Вспыхивающие звезды, ред. Л. В. Мирзоян, АН Арм.ССР, Ереван, 1977, стр. 40.
2. M. Rodono, *Astron. Astrophys.*, 66, 175, 1978.
3. T. J. Moffett, B. W. Vopp, *Ap. J.*, 168, L117, 1971.
4. F. N. Owen, B. W. Vopp, T. J. Moffett, F. J. Lazor, *Astrophys. Lett.*, 10, 37, 1972.
5. А. Н. Кулапова, Н. И. Шаховская, *Изв. Крымской обс.*, 49, 65, 1974.
6. Н. И. Шаховская, *Изв. Крымской обс.*, 47, 111, 1973.
7. N. I. Shakovskaya, W. Sofina, *IBVS*, No. 730, 1972.
8. W. E. Kunkel, *IBVS*, No. 748, 1972.
9. W. E. Kunkel, *Variable Stars and Stellar Evolution*, eds. V. Sberwood and L. Plaut, Dordrecht, 1975, p. 15.

УДК: 524.3

ЦЕПОЧКА ТРЕХ H_{α} -ЗВЕЗД В ЛИСИЧКЕ

Внутри анонимного облака в Лисичке обнаружена цепочка, состоящая из трех H_{α} -звезд, две из которых (№ 1 и 2 на рис. 1) соединены туманной перемычкой и входят в список новых туманных объектов [1] под номером 12. В [1] приведены координаты центра перемычки ($\alpha_{1950} = 19^{\text{h}}24^{\text{m}}5$, $\delta_{1950} = 23^{\circ}53'.8$). Третья звезда расположена на 0.2 южнее первой. Вероятно, они составляют физическую систему эмиссионных звезд, т. к. эффект проекции маловероятен вследствие того, что они наблюдаются на фоне одного и того же темного облака. Отметим также, что конфигурация звезд удовлетворяет определению Амбарцумяна [2] систем типа Трапеции. Если наблюдения первых двух звезд были продиктованы существованием диффузной перемычки между ними, то третьей — образованием системы типа Трапеции с двумя первыми, что сильно повышало вероятность проявления нестационарности и у нее.

В данной области еще ранее была обнаружена еще одна H_{α} -звезда LN_{α} 483—41 (HRC—293n) с $m_{pg} = 13.0$ [3], которая расположена на $3'$ южнее цепочки обнаруженных нами звезд.

Спектральные наблюдения были проведены на 6-м телескопе САО АН СССР со спектрографом UAGS с ЭОП УМК-91В с дисперсией 100 А/мм 24. 6. 1984 г.

Кроме того, используя метод оценки звездных величин звездобразных объектов по измерениям их диаметров [4] на синих картах ПА и пластинке 2.6-м телескопа Бюраканской обсерватории (любезно полученной

для нас Г. А. Абрамяном 2.9.1984 г.), определены фотографические величины этих звезд. Точность определения составляет $\sim 0^m.5$.

В табл. 1 приведены результаты измерений звездных величин и эквивалентных ширин эмиссионных линий H_α , обнаруженных в спектрах указанных звезд.

Таблица 1

№ зв.	m_{pg}	$W_{H_\alpha} (\text{ })$
1	17.5	2.3
2	18.0	37.5
3	18.8	3.3

Из таблицы видно, что необычно сильная эмиссия наблюдается у второй звезды.

Таким образом, обнаружение группы молодых нестационарных H_α -звезд в небольшой области, наряду с ранее известной звездой L H α 483—41, является стимулирующим фактором для дальнейших поисков H_α -звезд в данной области.

The Chain of Three H α -Stars in Vulpecula. Three new H α -stars were discovered inside of a dark nebula in Vulpecula. These stars form a Trapezium type system.

6 декабря 1984

В. М. ПЕТРОСЯН

Бюраканская астрофизическая
обсерватория

ЛИТЕРАТУРА

1. В. М. Петросян, *Астрофизика*, 22, 423, 1985.
2. В. А. Амбарцумян, *Сообщ. Бюраканской обс.*, 15, 3, 1954.
3. G. H. Herbig, N. K. Rao, *Ap. J.*, 174, 401, 1972.
4. P. G. Haugan, C. Hazard, *M. N. RAS*, 189, 853, 1979.

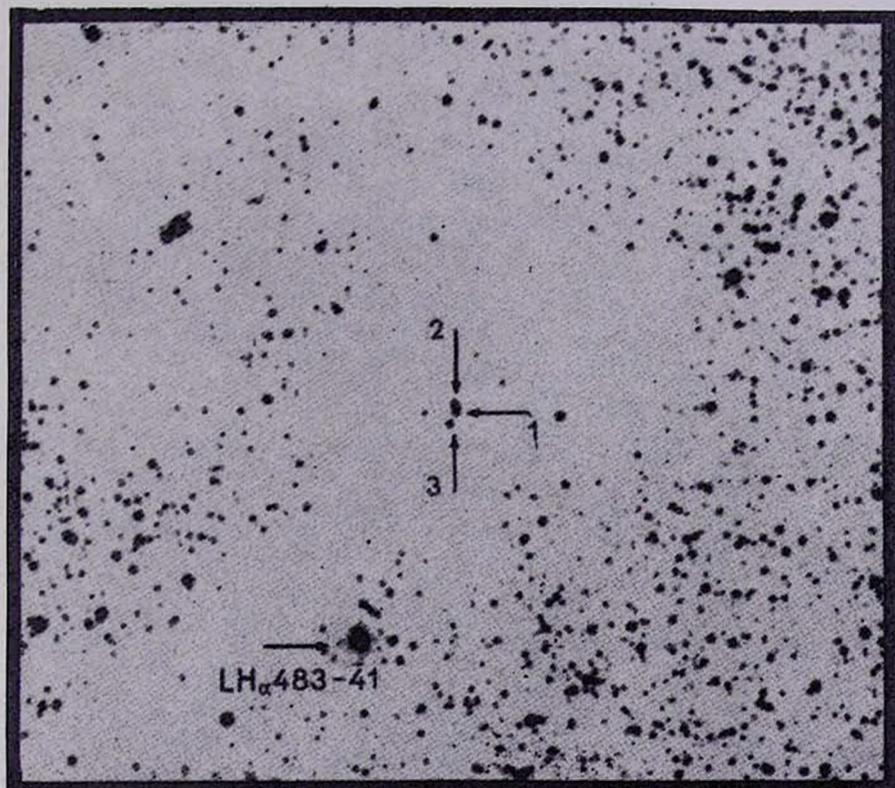


Рис. 1. Карта отождествления объектов.

К ст. В. М. Петросян