

УДК 524.31.7

О ГРУППИРОВКАХ В-ЗВЕЗД В КОРМЕ

Как известно, многие ОВ-ассоциации содержат большие молекулярные облака, в которых часто имеются центры звездообразования. В этих центрах в настоящее время происходит рождение звезд, что является еще одним подтверждением существующих представлений о молодости ОВ ассоциаций. Довольно интересна цепочка, состоящая из объектов, внешне похожих на объекты Херbiga—Аро GGD 20—23 [1], кометарных туманностей GM 1—8, 22 и GM 2—7 [2, 3], а также яркого объекта, похожего на скопление звезд с туманными придатками ($\alpha_{1950} = 7^h 22^m 1$, $\delta_{1950} = -24^\circ 32'$). Полученные в Алма-Ате спектры этого объекта содержат много эмиссионных линий (H_α , λ 6717/31 [S II], и т. д.) [4], причем линии имеют разрывы, что соответствует строению самой туманности в виде рукавов. Цепочка эта расположена в темном канале, входящем в большую светлую диффузную туманность Sh 310. Нас заинтересовало, есть ли около этого центра звездообразования скопления ОВ-звезд.

С этой целью мы выписали из каталога SAO все звезды со спектром ранее АО, расположенные в области $\alpha = (6^h 00^m - 9^h 00^m)$, $\delta = (0^\circ - -40^\circ)$. В этом участке оказалось более 2000 звезд спектрального типа О и В. Мы допустили, что все звезды лежат на главной последовательности и без учета межзвездного поглощения вычислили расстояния до этих звезд. Затем отметили места этих звезд на карте неба. Получилось несколько группировок ОВ-звезд. Ниже приводится таблица, где даны соответственно координаты центров группировок, среднее расстояние до группировок в парсеках, размеры группировок в дуговых единицах и число ОВ-звезд в группировках.

Группы 1—5 вместе составляют длинную цепочку, в основном вытянутую по α ($\sim 15^\circ$). Группировка 5 расположена рядом со светлой туманностью NGC 2568, так что возможно составляет вместе с ней ассоциацию. Светлые и темные волокна простираются вдоль этих пяти группировок (волокна видны на картах Паломарского атласа неба). Эти группировки могут составлять большую ассоциацию.

Группировки 6—12 также, по-видимому, составляют гигантскую ассоциацию ($\sim 20^\circ$). Если соединить линией группировки 1—5, то она получится примерно параллельной линии, соединяющей группировки 6—12. Эти линии на галактической плоскости имеют вид отростка, выходящего из Ориона рукава.

Таблица 1

№	Координаты		r (пс)	Размеры	N
	α_{1950}	δ_{1950}			
1	7 14	-35 40	470 ± 100 пс	1.5×2	12
2	7 16	-37 00	340 ± 100	1.2×1.3	12
3	7 21	-36 10	450 ± 100	1×1	9
4	7 40	-33 00	470 ± 100	2×3	27
5	8 15	-36 50	520 ± 100	3×4	53
6	7 07	-28 30	500 ± 50	0.5×1	7
7	7 11	-28 01	520 ± 50	1×1	7
8	7 13	-30 50	420 ± 100	1.5×1.5	9
9	7 21	-32 00	450 ± 100	0.2×0.5	7
10	7 31	-23 35	550 ± 100	1.5×1	17
11	7 42	-31 00	520 ± 100	2.2×2.7	23
12	8 18	-30 40	530 ± 100	3×2.4	26
13	7 23	-24 40	500 ± 100	0.5×0.5	6

Более подробное исследование области $\alpha = (6^h - 9^h)$, $\delta = (0^\circ - -40^\circ)$ будет опубликовано позднее.

On Groupings of B Stars in Puppis. The results of the search of groupings of B stars in Puppis are given. 13 such groups were obtained.

20 октября 1982

Бюраканская астрофизическая
обсерватория

А. Л. ГЮЛЬБУДАГЯН

ЛИТЕРАТУРА

1. A. L. Ggulbudaghtian, Ya I. G'ushkov, E. K. Denisyuk, Ap. J., 224, L137, 1978.
2. А. Л. Гюльбудагян, Т. Ю. Мазалян, Письма АЖ, 3, 113, 1977.
3. А. Л. Гюльбудагян, Т. Ю. Мазалян, Астрон. цирк., № 953, 1977.
4. А. Л. Гюльбудагян, ДАН Арм.ССР, 65, 35, 1977.

УДК 524.54

ОБ ОДНОЙ ОСОБЕННОСТИ КОМЕТАРНЫХ ТУМАННОСТЕЙ

В последние годы в Бюраканской астрофизической обсерватории открыты новые кометарные туманности, данные о которых собраны в ката-