

С. Г. ИСКУДАРЯН

О ЦЕНТРАЛЬНЫХ ЧАСТЯХ НЕКОТОРЫХ ГАЛАКТИК—
КАНДИДАТОВ В Iгг II

Дается бюраканская классификация 38 галактик—кандидатов в Iгг II—членов тесных групп и цепочек и соседних с ними галактик.

В настоящей заметке приводится третий список галактик—кандидатов в Iгг II, для которых выполнена бюраканская классификация [1]. Классифицированы кандидаты, которые входят в состав групп и цепочек, а также те галактики, которые вместе с ними входят в одну и те же группы или цепочки, а также некоторые галактики фона. Наблюдательный материал получен на 21" телескопе системы Шмидта Бюраканской обсерватории в августе 1985 г. Методика наблюдений и классификации описана в [2—4]. Общий список этих галактик приводится в таблице, где NGC номера кандидатов в Iгг II даются с индексом «к».

В последовательных столбцах таблицы даются порядковые и NGC номера галактик, их интегральные фотографические звездные величины, взятые из каталогов [5, 6], Хаббловские типы [5] и бюраканские классы. Хаббловские типы, определенные автором по снимкам Паломарских карт, взяты в скобки. Для галактик, радиальные скорости которых известны, в последнем столбце—в примечаниях, приводятся значения этих скоростей [7].

Галактики NGC 23, 499, 507 в бюраканском сводном списке отнесены к бюраканскому классу 3 [1], что, по-видимому, является результатом неправильного выбора экспозиций.

Галактики NGC 6286 и NGC 7715 входят в список вероятных кандидатов в Iгг II [8]. Остальные же входят в список галактик с возможными признаками галактик типа M 82 [9].

Примечательно то, что все рассмотренные галактики без исключения принадлежат бюраканским классам 4, 2, 2s. Бюраканский класс 3, как у галактик прежних двух списков [3, 4], здесь также отсутствует.

Обобщая результаты всех трех списков, можно с уверенностью заключить, что среди кандидатов в Iгг II—членов тесных групп и цепочек, галактики бюраканского класса 3 отсутствуют. В этом отношении эти кандидаты ведут себя как поздние спирали, хотя последние среди них отсутствуют. Следует подчеркнуть также обилие галактик подкласса 2s [10] среди кандидатов—членов тесных групп и цепочек. Среди 73 таких кандидатов 9 галактик имеют расщепленные ядра, тогда как среди 702 нормальных галактик бюраканского сводного списка [1] только 12 имеют такие ядра, т. е. нормальные галактики в этом отношении уступают кандидатам почти на порядок.

Следует подчеркнуть также, что сама галактика М 82 в бюраканском сводном списке отнесена к подклассу 2s. Обилие объектов этого подкласса может быть обусловлено присутствием ярких III областей в их центральных областях, а также присутствием пылевой полосы в их ядерных областях. Оба фактора, которые могут создать картину расщепления ядра, приближают эти объекты к объектам типа М 82.

Таблица

Бюраканская классификация некоторых галактик—кандидатов в Iгг II и соседних галактик

№	NGC	$m_{\text{пр}}$	HT	БК	П р и м е ч а н и я
1	1	13 ^m .4	Sb	4	$V_{\text{II}}=4548$ км/с [7]
2	2	14.8	Sa—b	2	
3	16к	13.2	S0	4	$V_{\text{II}}=3041$
4	23к	13.0	SBa	4	№4,5 входят в одну группу, $V_{\text{II}}=4566$ и
5	26	13.9	Sb	2	4583 соответственно
6	266	12.6	SBa	4	$V_{\text{II}}=4702$, №6—8, 10 входят в группу
7	295	13.5	SB : b	2	8 [11]
8	315к	12.5	E	2	$V_{\text{II}}=4921$
9	318	15.0	(S0)	4	
10	338	14.0	Sa—b	4	$V_{\text{II}}=4766$
11	420к	13.5	S0:	2	$V_{\text{II}}=4951$, входит в группу 9 [11]
12	494к	14.0	Sa—b	2s	№12—21 входят в довольно
13	496к	14.5	Sb—c	4	богатую группу галактик
14	498	16.0	(S...)	2	
15	499	13.0	S0	4	
16	504	14.0	S0	4	
17	507	13.0	E	2s	
18	508	14.5	E	2s	
19	515к	14.5	S0	4	
20	517к	13.5	S0	4	
21	528к	13.5	S0	2s	
22	740к	15.0	S...	2s	член трапецеобразной системы
23	6198	14.8	E	4	
24	6206	14.5	[S0] compact	4	
25	6211к	14.0	S0	4	№25, 26—первые яркие члены одной и той
26	6213	15.0	(S0)	2	же цепочки
27	6258	14.5	E	2	
28	6285к	14.5	Sb	4	№28, 29 составляют пару
29	6286к	14.2	pec.	2	
30	6329	14.3	E	2	№30, 31 входят в одну группу
31	6332к	14.5	Sa	2	
32	7385к	14.1	E	2	$V_{\text{II}}=7829$ [7], №32, 33 составляют пару
33	7386к	14.6	(E—S0)	4	
34	7387	15.5	(S0)	4	
35	7389	15.0	(SB0)	2	
36	7390	15.5	(S...)	2	
37	7714к	13.0	(S...)	4	$V_{\text{II}}=2804$, №37, 38 составляют пару
38	7715к	14.9	(S...)	2	

20 декабря 1985 г.

Իrr II ՏԻՊԻ ԳԱՂԱԿՏԻԿԱՆԵՐԻ ՄԻ ՔԱՆԻ ԹԵԿՆԱՄՈՒՆԵՐԻ
ԿԵՆՏՐՈՆԱԿԱՆ ՏԻՐՈՒՑՔՆԵՐԻ ՄԱՍԻՆ

Կատարված է սեղմ խմբերի անդամ Իrr II դասի գալակտիկաների թվա-
նածուների և դրանց հարևան գալակտիկաների՝ թվով 38 օբյեկտների բյու-
րականյան դասակարգում:

S. G. ISKUDARIAN

CENTRAL PARTS OF SOME Irr II TYPE CANDIDATES

The Byurakan classification of 38 Irr II type candidates-members of narrow groups and neighbouring galaxies are given.

ЛИТЕРАТУРА

1. Классификация центральных частей 711 галактик, Сообщ. Бюраканской обс., 47, 43, 1975.
2. Ս. Գ. Իսկուդարյան, Աստրոֆիզիկա, 4, 385, 1968.
3. Ս. Գ. Իսկուդարյան, Ա. Ս. Խոճաճյան, Сообщ. Бюраканской обс., 57, 51, 1985.
4. Ս. Գ. Իսկուդարյան, Ա. Ս. Խոճաճյան, Сообщ. Бюраканской обс., 57, 54, 1985.
5. P. Nilson, Uppsala General Catalogue of Galaxies, Uppsala, 1973.
6. J. W. Sulentic, W. G. Tifft, The Revised New General Catalogue of Nonstellar Astronomical Objects, Arizona, 1973.
7. J. P. Huchra, H. Davits, D. Latham, J. Tonry, Astrophys. J. Suppl. Ser., 52, 89, 1983
8. Ս. Գ. Իսկուդարյան, Сообщ. Бюраканской обс., 57, 39, 1985.
9. Ս. Գ. Իսկուդարյան (в печати).
10. Գ. Մ. Կոմասյան, Աստրոֆիզիկա, 2, 317, 1966.
11. M. J. Geller J. P. Huchra, Astrophys. J. Suppl. Ser., 52, 61, 1983.