

С. Г. ИСКУДАРЯН, А. С. ХОДЖАЕВ

О ЦЕНТРАЛЬНЫХ ЧАСТЯХ НЕКОТОРЫХ ВЕРОЯТНЫХ КАНДИДАТОВ В Iгг II

В настоящей статье даны результаты определения бюраканских классов 18 вероятных кандидатов в Iгг II, отобранных из составленного одним из авторов (С. Г. И.) списка таких кандидатов, основанного на рассмотрении их фотографических изображений. Снимки получены на пластинках Огво ZU-21 на 21 телескопе системы Шмидта согласно методике, принятой в Бюракане при выполнении классификации галактик по бюраканской пятибалльной системе, подробно описанной в работах [1—3].

Таблица 1

Бюраканская классификация 18 вероятных кандидатов в IггII

№	NGC	m_{rg}	HT	БК	Примечания
1	2	3	4	5	6
1	2929	14 ^m 4	S ...	2	1—3—составляют цепочку. 2, 3—по внешнему виду напоминают объекты типа Aro, но красного цвета. Интернациональный цвет каждого из них порядка +0 ^m 7, +0 ^m 8 (глазомерные оценки), тогда как цвет объектов Aro не превышает +0 ^m 1, +0 ^m 2.
2	2930	14.5	—	2 _s	
3	2931	15.0	—	2	
4	3801	13.3	SO?	1	Является самым ярким членом группы, состоящей из NGC 3790, 3802, 3801 и 3806.
5	3987	14.4	Sb	2 _s	Входит в группу NGC 4005. Составляет цепочку вместе с NGC 3993, 3997, которые являются менее вероятными кандидатами в IггII. Все три члена цепочки входят в Бюраканский класс 2.
6	4158	13.1	S ...	2	Находится ~80' к востоку от группы, содержащей 13 членов—менее вероятных кандидатов в IггII.
7	4291	12.4	E2	4	Напоминает NGC 3077, показывает спектральный тип G3.
8	4319	13.0	SBb	4	Балдж ее напоминает M82. 7, 8—вместе с NGC 4386, которая является менее вероятным кандидатом в Iгг II, составляют группу и все три имеют звездоподобные ядра.
9	4586	13.5	Sa	2	9, 10—являются периферийными членами широкой ассоциации галактик.
10	4630	13.4	Irr	2	
11	4758	14.1	Irr	1	11, 12—входят в широкую ассоциацию галактик. 12—показывает спектральный тип G3.
12	4866	12.0	Sa	4	
13	МКГ 6-30-35	14.7 _x	Sp	2	13, 14, 15—составляют группу.
14	UGC 08539	14.4	S ...	4	
15	МКГ 6-30-37	14 ^m *	Sp	4	
16	5326	12.9	Sa	4	Напоминает NGC 5128. Входит в широкую ас-

1	2	3	4	5	6
17	5394	13.6	S ...	5	социацию галактик, содержащую галактики, напоминающие объекты типа Арс, но красного цвета, M82, NGC 5128. 17, 18—составляют пару, которая находится на периферии интересной ассоциации галактик. Пары входит в атлас Арпа под номером 84 в раздел «Галактики с компонентами высокой поверхностной яркости». 17—показывает спектральный тип FO.
18	5395	12.6	Sb	2	

Таблица 2

Бюраканская классификация галактик фона

№	NGC	m_{pg}	HT	БК	Примечания
1	2916	12.3	S ...	5	Все объекты списка, почти без исключения, вместе с вероятными кандидатами входит в группы, цепочки или же в широкие ассоциации галактик.
2	2927	14.1	Sb SBb	4	
3	3790	14.5	SO—a	4	
4	3802	14.7	S ...	1	
5	4533	14.7	S—lrr	1	
6	4544	14.4	S ...	3	
7	4576	14.7	Sb	2	
8	4580	13.1	Sa—b	2	
9	4587	14.4	SO	3	
10	4600	13.7	SO	3	
11	4701	13.1	Sc	2	
12	4710	11.6	SO—a	3	
13	UGC 07982	14.6	S ...	5	
14	5149	13.8	SBb	4	
15	5154	14.9	Sc	2	
16	5233	14.8	Sa—b	2	
17	5240	14.1	SBc	4	
18	5273	12.5	SO	4	
19	5278	14.6	SBa	2s	
20	UGC 08627	15.0	Sbc	4	
21	UGC 08630	14.3	Pec	2	
22	UGC 08713	15.5	Sc	1	
23	UGC 08715	14.8	SBc	2s	

Результаты приводятся в табл. 1, где в последовательных столбцах даются порядковый номер, номера по NGC, ее видимый блеск, Хаббловский тип, Бюраканский класс и примечания как для разных групп галактик, так и для отдельных галактик. Для объектов, не оказавшихся в NGC [4], приводится номер согласно каталогам UGC [5] или МКГ [6]. При составлении таблицы использованы те же источники литературы, что и в работе [7].

Параллельно определены также бюраканские классы некоторых галактик фона и тех галактик, которые вместе с кандидатами составляют группы или цепочки. Последние также включены в общий список галактик фона, приведенный в табл. 2. Столбцы этой таблицы имеют ту же последовательность, что и столбцы табл. 1. Из сопоставления обеих таблиц оказалось, что:

а) Среди 18 вероятных кандидатов в Iгг II нет ни одной галактики Бюраканского класса 3, а среди 23 галактик фона таких галактик четыре. Известно, что Бюраканский класс 3 не встречается у поздних спиралей [1—3]. В этом отношении отобранные нами кандидаты в Iгг II ведут себя так же, как спирали поздних типов, хотя таких га-

лактик среди них нет. Факт этот представляется интересным. Нужно

б) Галактики с компактными ядрами (звездообразные и звездо-сказать, однако, что из 14 известных Irr II галактик с известными бю-раканскими классами, две принадлежат бюраканскому классу 3. (подобные ядра) в обоих списках составляют меньше половины и чуть больше одной трети.

в) Интересен факт существования групп и цепочек галактик, чле-ны которых входят в один и тот же бюраканский класс (например, цепочки из NGC 2929, 2930, 2931 и из NGC 3987, 3993, 3997 и группа, состоящая из NGC 4291, 4319, 4386).

NGC 4701 в сводном списке бюраканской классификации галак-тик отнесена к бюраканскому классу 3, что, по-видимому, есть резуль-тат неправильного выбора экспозиции.

7 августа 1983 г.

Бюраканская астрофизическая
обсерватория АН АрмССР
Ташкентский астрономический
институт АН УзССР

Ս. Գ. ԻՍԿՈՒԴԱՐՅԱՆ, Ա. Ս. ՀՈՋԱՆԿ

Irr II ՏԻՊԻ ՄԻ ՔԱՆԻ ՀԱՎԱՆԱԿԱՆ ԹԵԿՆԱԾՈՒՆԵՐԻ
ԿԵՆՏՐՈՆԱԿԱՆ ՏԻՐՈՒՅԹՆԵՐԻ ՄԱՍԻՆ

Տրվում է Irr 18 տիպի հավանական թեկնածուների և 23 հարևան գալակ-տիկաների Բյուրականյան դասակարգումը:

S. G. ISKUDARIAN, A. S. HOJJAYEV

CENTRAL PARTS OF SOME Irr II TYPE PROBABLE CANDIDATES

The Byurakan classification of 18 IrrII type probable candidates and 23 neighbour galaxies of background is given.

ЛИТЕРАТУРА

1. S. G. Iskudarian et al., Communication IAU, Praha, 1967.
2. Сообщ. Бюраканской обс., 47, 43, 1975.
3. С. Г. Искударян, *Астрофизика*, 4, 385, 1968.
4. J. W. Sulentic, W. G. Tifft, *The Revised New General Catalogue of Nonstellar Astronomical Objects*, Tucson, Arizona, 1973.
5. P. Nilson, *Uppsala General Catalogue of Galaxies*, Uppsala, 1973.
6. Б. А. Воронцов-Вельяминов, А. А. Красногорская, В. П. Архипова, *Морфологический каталог галактик*, т. I—IV, М., 1962—1969.
7. С. Г. Искударян, *ДАН АрмССР*, 67, 93, 1978.
8. M. L. Humason, N. U. Mayall, A. R. Sandage, A. J., 61, 97, 1956.