

4. С. Н. Корытников, М. П. Лавров, Д. Я. Мартынов, Библиография сп-дв. звезд, ред. Д. Я. Мартынов, вып. 1—4, М., 1961—63.
5. R. A. Rossiter, Publ. obs. Univ. Michigan, 11, 1955.
6. H. M. Jeffers, W. H. van den Boss, F. M. Greeby, Publ. Lick obs., 21, 1963.
7. V. Rubin, al., Astron. J., 67, 491, 1962.
8. R. M. Petrie, B. N. Moyle, Publ. DAO, 10, № 13, 302, 1956.
9. J. H. Moore, Publ. Lick obs., 18, 1932.
10. Star Catalogue, Washington, 1966.
11. Bergedorfer Eigenbewegungs-Lexikon (EBL₂), Bergedorf, 1936.
12. S. W. Burnham, A General Catalogue of Double Stars, Washington, 1906.
13. F. W. Dyson, Catalogue of Doble Stars, London, 1921.
14. Paris obs. catalogue, Paris, 1934.
15. Astron. J., 39, 122.
16. Ann. Dearborn obs., 6, 1.
17. Н. В. Комендантов, Труды ГАО, сер. II, 47, 57, 1935.
18. Н. В. Комендантов, Цирк. Пулк. обс., № 9, 1933.
19. A. Ali, Publ. Nizamian obs., 13, p. 2, 1955.
20. P. Baize, Journ. d. Observ., 19, № 12, 211, 1936.
21. S. Leone, Contr. obs. Milano-Merate, № 43, 6, 1953.
22. Ann. Dearborn obs., 7, 31.
23. W. D. Heintz, Journ. d. Observ., 44, № 8, 158, 1961.
24. К. У. Аллен, Астрофизические величины, ИИЛ, М., 1960, стр. 218.
25. С. И. Гапошкин, ПЗ, 7, № 1, 39, 1943.
26. Т. А. Агекян, Вопросы космогонии, 3, 63, 1954.

О КЛАССИФИКАЦИИ ЯДЕР НЕКОТОРЫХ ЭЛЛИПТИЧЕСКИХ ГАЛАКТИК

В связи с проблемой активности ядер галактик [1], за последние годы в Бюраканской обсерватории предприняты работы по классификации ядер на основе вида их ядерной области и по фотометрии ярких звездообразных ядер. Нами, для подобной классификации было выбрано некоторое количество эллиптических галактик в общем поле и в скоплении Девы.

Наблюдения проводились на двухметровом телескопе обсерватории им. К. Шварцшильда (ГДР), работающей в системе Шмидта (масштаб: 53"/мм). Снимки были получены на пластинках Agfa Spezial в сочетании с фильтром GG 13. Центральные части фотографировались в виде цепочек, начиная с минимальной экспозиции, где ядро лишь намечается. Классификация проводилась по принятой в Бюракане пятибалльной системе [2].

Ниже приводятся списки изученных галактик и оценка их ядер (табл. 1, 2). В списке, кроме галактик типа E, приведены и некоторые галактики других типов, для которых одновременно возможно было проведение классификации. Некоторые из них, для которых

Таблица 1

ГАЛАКТИКИ В ОБЩЕМ ПОЛЕ

№	NGC	Тип	Балл	№	NGC	Тип	Балл
1	3377	E6	3	10	3619	S0	3
2	3339	E0	3	11	3351	SBb	*
3	3384	E7	3	12	3412	SB0	3
4	3613	E5	3	13	3610	SB0	3
5	4121	E	3	14	4173	SBa	3
6	4125	E6	3	15	4245	SBa	3
7	4251	E7	3	16	4314	SBa	4
8	4278	E1	3	17	3368	Sa	3**
9	4283	E0	3	18	4274	Sa	3
				19	3310	Sb	5***

* ядро состоит из трех сгущений.

** ядро состоит из двух сгущений.

*** вокруг ядра сгущения.

Таблица 2

ГАЛАКТИКИ В СКОПЛЕНИИ ДЕВЫ

№	NGC	Тип	Балл	№	NGC	Тип	Балл
1	4374	E1	3	17	4431	S0	1
2	4387	E4	3	18	4436	S0	3
3	4406	E6	3	19	4461	S0	3
4	4425	E4	3	20	4371	SBa	3
5	4458	E0	3	21	4388	SB	1
6	4473	E5	3	22	4413	SB	2
7	4476	E4	3	23	4435	SB0	3
8	4478	E2	3	24	4477	SB0	3
9	4486 B	E0	3	25	4491	SB0	2
10	4486	E0	3	26	4497	SB0	1
11	4503	E	3	27	4438	Sap	3
12	4550	E7	2	28	4569	Sa, Sb	5
13	4554	E4	3	29	4579	Sb	3
14	4552	E0	3	30	IC 3483	Sep	3
15	4564	E	3	31	4567	Sc	4
16	4429	S0	3	32	4568	Sc	1

ранее была проведена классификация [3], могут служить объектами сравнения для определения степени однозначности классификации.

Оценки ядер (табл. 1—2) показывают, что ядра эллиптических галактик, как в скоплениях, так и вне, характеризуются в основном баллом 3, то есть ядра этих галактик при нашем масштабе снимков не выделяются на фоне их сильного центрального сгущения. Что касается остальных типов галактик с перемычками (количество которых в списках больше остальных), согласуются с данными, относительно соответствующих типов галактик приведенных в работе [2].

On the classification of the nuclei of some elliptical galaxies. The investigation of the nuclei of some elliptical galaxies shows, that both in clusters and out of them they are of mark 3 of the Byurakan classification.

24 апреля 1967

Бюраканская астрофизическая
обсерватория

Э. С. ПАРСАМЯН

ЛИТЕРАТУРА

1. В. А. Амбарцумян, Изв. АН АрмССР, серия физ.-мат. наук, 9, 23, 1956.
2. А. Т. Каллоляян, Г. М. Товмасын, Сообщ. Бюр. обс., 36, 31, 1964.
3. Г. М. Товмасын, Астрофизика, 1, 197, 1965.

О СОБСТВЕННОЙ ПОЛЯРИЗАЦИИ СВЕТА ЗВЕЗД RX Boo, AV Cyg, AK Peg

Как мы уже сообщали [1] в 1967 г. нами были продолжены поиски собственной звездной поляризации у холодных звезд с помощью электрофотометра Бюраканской обсерватории, монтированном на 20" телескопе (АЗТ—14).

Среди ранее не изученных (с точки зрения поляризации) звезд интересный результат получен для звезд RX Boo, AV Cyg и AK Peg. Предварительные поляриметрические наблюдения этих звезд показали заметное изменение степени поляризации, выходящее за пределы ошибок измерений (0.2%). Кроме того в различных участках спектра степень поляризации принимает разные значения, в том смысле, что с увеличением длины волны степень поляризации уменьшается.

Последнее явно следует из приведенных на рис. 1 графиков, полученных для звезд RX Boo и AV Cyg. Обозначенные кружками графики соответствуют на рисунке слабым значениям блеска этих звезд.