

УДК 524.7

Сравнение некоторых характеристик сейфертовских галактик, членов систем различной кратности. Петросян А. Р. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 3—7.

Для выборок сейфертовских галактик (СГ) первого и второго типов, являющихся изолированными, членами изолированных пар, групп и скоплений галактик, по литературным данным вычислены средние значения их оптических светимостей, светимостей в линиях H и [OIII], отношений $I([OIII])$ и $I([NII])/I(H\alpha)$. При сравнении указанных средних значений выборок получается, что значения физических характеристик СГ в среднем одинаковы вне зависимости от кратности систем, в которые они входят.

Таблица 1, библиографий 16.

УДК 524.7

О спектрах шести галактик с ультрафиолетовым избытком. Егиазарян А. А. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 8—12.

Приводится описание спектров шести галактик с UV избытком из списков Казаряна, которые были получены на 6 м телескопе БТА и на 2,6 м телескопе КрАО. В спектрах галактик обнаружены эмиссионные ([NII]) $\lambda\lambda$ 6583, 6548, H α , N α , N β , H β линии и линии поглощения H α , H β , MgI $\lambda\lambda$ 5188, 5173, 5167, NaI $\lambda\lambda$ 5896, 5890), которые предоставили возможность определить красное смещение для четырех из этих галактик (для трех галактик—впервые).

Подтверждается предположение, что галактики Казаряна № 49 и № 50, а также № 135 и 136 являются не оптическими парами, а физическими.

Таблица 1, рисунков 3, библиографий 5.

УДК 524.7

Поверхностные яркости и диаметры галактик в группах. Магтесян А. П. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 13—20.

Изучена зависимость поверхностных яркостей и диаметров галактик в группах от плотности и относительного количества эллиптических и линзовидных галактик группы. В частности выяснено, что:

1. Поверхностные яркости спиральных галактик групп в среднем выше, чем аналогичные величины изолированных двойных и изолированных одиночных спиральных галактик.

2. Поверхностные яркости спиральных галактик сверхразреженных групп с большой статистической значимостью (10^{-3}) выше, чем аналогичные величины изолированных одиночных спиральных галактик. Надо отметить, что первые могут составлять заметную долю галактик в списках изолированных одиночных галактик, ввиду больших расстояний между компонентами (более 1 Мпс).

3. При переходе от плотных к рассеянным группам размеры эллиптических галактик увеличиваются, а их поверхностные яркости уменьшаются. Аналогичные величины спиральных галактик сравнительно слабо зависят от плотности групп.

Таблиц 2, библиографий 21.

УДК 524.7

Радиоизлучение галактик в группах. Магтесян А. П. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 21—27.

Изучена зависимость средних относительных (по отношению к оптическому излучению) и абсолютных радиоизлучательных способностей галактик в группах от плотности и относительного количества эллиптических и линзовидных галактик группы. В частности выяснено, что:

1. Спиральные галактики, находящиеся в группах с большим относительным количеством спиральных галактик имеют более высокие относительные и абсолютные радиоизлучательные способности, чем те, которые находятся в группах, относительно богатых эллиптическими и линзовидными галактиками.

2. Эллиптические и линзовидные галактики имеют большие радиоизлучательные способности в группах, богатых ими.

3. В группах спиральные галактики имеют большие относительные и абсолютные радиоизлучательные способности, чем в общем поле.

4. Эллиптические и линзовидные галактики групп (как и в общем поле [15]) имеют большие относительные и абсолютные радиоизлучательные способности, чем спиральные.

Таблиц 6, библиографий 19.

УДК 523.164.42

Наблюдения радиосточников из списков Ути на радиотелескопе РАТАН-600. Ил. Огамчи Г. А., Панаджян В. Г. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 28—37.

Приведены результаты наблюдений радиосточников из списков Ути. Наблюдения проведены на радиотелескопе РАТАН-600. Измерены плотности потоков исследуемых радиосточников, построены спектры и определены спектральные индексы в диапазоне 327—3660 МГц.

Рисунков 2, таблиц 3, библиографий 29.

УДК 524.7

Вероятные кандидаты в Iгг II. Искусдарян С. Г. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 39—50.

Дается список 123 вероятных кандидатов в Iгг II и примечания к этому списку. Таблиц 2, библиографий 16.

УДК 524.7

О центральных частях некоторых вероятных кандидатов в Iгг II. Искусдарян С. Г., Ходжаев А. С. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 51—53.

Дается Бюраканская классификация 18 вероятных кандидатов в Iгг II из 23 соседних им галактик фона.

Таблиц 2, библиографий 8.

УДК 524.7

О центральных частях некоторых менее вероятных кандидатов в Iгг II. Исхударян С. Г., Ходжаев А. С. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 54—57.

Дается Бюраканская классификация 37 менее вероятных кандидатов в Iгг II и 37 соседних им галактик фона. Показано, что Бюраканский класс 3 среди классифицированных в работе [1] и в настоящей работе кандидатов в Iгг II почти отсутствует. В этом отношении эти кандидаты ведут себя как поздние спирали, хотя последние среди них отсутствуют.

Встречаются группы и цепочки кандидатов, члены которых принадлежат одному и тому же Бюраканскому классу.

Среди кандидатов в Iгг II расщепленные ядра встречаются чаще, чем среди нормальных галактик, но чаще всего они встречаются среди тех кандидатов, которые составляют цепочки таких объектов.

Таблиц 2, библиографий 10.

УДК 524.428.842—657

Распределение энергий в спектрах OB-звезд в области вокруг звезды Р Суг. Оганесян Р. Х., Гарибджанян А. Т., Гаспарян К. Г. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 58—64.

Приведены относительные (в логарифмах интенсивности) и абсолютные распределения энергии в области длин волн 4000—4800 Å 281 OB-звезд окрестности звезды Р Суг.

Таблица 1, библиографий 17.

УДК 524.428.842—657

Распределение энергии в спектрах OB-звезд в области звездной ассоциации Сер OB2. Гарибджанян А. Т. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 65—66.

Приведены относительные (в логарифмах интенсивности) и абсолютные распределения энергии в области длин волн 4000—4800 Å для 37 звезд из области звездной ассоциации Сер OB2.

Таблица 1, библиографий 3.

УДК 524.428.842—657

Распределение энергии в спектрах OB-звезд в области звездной ассоциации Пер OB1. Гарибджанян А. Т. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 67—69.

Приведены относительные (в логарифмах интенсивности) и абсолютные распределения энергии в области длин волн 4000—4800 Å для 86 звезд из области звездной ассоциации Пер OB1.

Таблица 1, библиографий 4.

УДК 524.338.6

Вспыхивающие звезды в области NGC 7000. Меликян Н. Д., Брутян Г. А. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 70—72.

Представлены результаты наблюдений в период сентябрь-октябрь 1980 г. в области NGC 7000 с целью обнаружения звездных вспышек.

За 56 ч было зарегистрировано 4 вспышки, одна из которых—одновременно в U и В полосах спектра. Результаты приведены в табл. 1 и 2.

На рисунке представлены карты отождествления для 12 вспыхивающих звезд этой области неба, открытых в Бюраканской обсерватории в период с 1975 по 1980 гг.

Таблицы 2, рисунок 1, библиографий 7.

УДК 523.872

С1 Лебедя в 1978—81 гг. Иванови Н. Л., Салманов И. Р., Худякова Т. Н. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 73—78.

В работе представлена кривая блеска в полосе В, относящаяся к периоду затмения С1 Лебедя в 1980 г.

По спектрам 1978, 1980 и 1981 гг. получено распределение энергии в непрерывном спектре С1 Лебедя, эквивалентные ширины наиболее сильных линий в области спектра 3700—4070 Å, относительные интенсивности и значения V/R , водородных линий, отношение запрещенных линий $\frac{I_{4263}}{I_{5008}+I_{4859}}$ и $I_{\text{H}\alpha}$

По линиям водорода и нейтрального гелия получены лучевые скорости.

Таблицы 5, рисунков 3, библиографий 9.

УДК 524.33

Характер фотометрических кривых на основе фотографических наблюдений. Парсиян Э. С. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 79—84.

В работе показано, что форма кривых блеска вспышек, которые наблюдались фотографическим способом зависит от начального момента наблюдений. Степень усреднения амплитуд вспышек зависит от длительности экспозиции и формы затухания кривой блеска быстрой вспышки. Показано, что два домаксимальных изображения наблюдаются только при медленных вспышках.

Таблицы 2, рисунков 2, библиографий 4.

УДК 523.21

О законе планетных расстояний Варданян Р. А., Саиян Г. А. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 85—91.

Предлагается новая формулировка закона Тициуса—Боде, согласно которой длины орбит соседних планет отличаются почти на диаметр большей из них. Значения нормировочного множителя и знаменателя геометрической прогрессии, задающей расстояния до планет, оказались равными соответственно 0,994 и 1,458567 а. е. Прогрессия указывает на наличие в Солнечной системе слабой сопряженности третьего порядка для планет, номера которых отличаются на две единицы.

Таблица 1, рисунок 1, библиографий 6.

УДК 52(091)

Об астрономическом значении Малого Мецаморского холма. Парсамян Э. С. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 92—100.

Исследование Малого холма в Мецаморе (Армения) показало, что здесь есть три площадки, на которых велись простейшие астрономические наблюдения. В частности, в середине III тысячелетия до н. э. можно было наблюдать 22 июня гелиоэктический восход Сириуса, что могло быть началом года для жителей Мецамора. Весь этот комплекс можно назвать древней обсерваторией.

Таблиц 2, рисунков 6, библиографий 8.

УДК 52(091)

О возможном астрономическом назначении мегалитических колец Ангелакота. Парсамян Э. С. «Сообщения Бюраканской обсерватории», 1985 г., вып. LVII, с. 101—103.

По предварительным данным мегалитический памятник II тыс. до н. э. в Ангелакоте (Зявгезур) мог быть построен для астрономических целей.

Рисунков 3, библиографий 2.

