

Вспышка линии H_2O в W 49 уникальна тем, что она проявляется сразу на нескольких лучевых скоростях. Подобное явление, насколько нам известно, у других источников H_2O не наблюдалось.

A Flare of Radio Line Emission H_2O in W 49. The profiles of powerful H_2O radio line emission at 1.35 τ cm wavelength obtained in May 1981—December 1982 on the RATAN-600 radio telescope² are given.

7 июня 1983

Институт радиофизики и электроники
АН Арм. ССР
Специальная астрофизическая обсерватория
АН СССР
Бюраканская астрофизическая обсерватория
АН Арм. ССР

Л. Э. АБРАМЯН,
А. П. ВЕНГЕР,
И. В. ГОСАЧИНСКИЙ,
Р. А. КАНДАЛЯН,
Р. М. МАРТИРОСЯН,
В. А. САНАМЯН,
Н. А. ЮДАЕВА

ЛИТЕРАТУРА

1. *W. T. Sullivan III*, Ap. J. Suppl, ser., 25, 393, 1973.
2. Л. Э. Абрамян, А. П. Венгер, В. М. Грачев, Т. М. Егорова, Г. Н. Ильин, Р. А. Кандалян, Р. М. Мартиросян, Н. Г. Погосян, Н. Ф. Рыжков, В. А. Санамян, Астрофиз. исслед. (Изв. САО) (в печати) 1983.
3. А. П. Венгер, И. В. Госачинский, Т. М. Егорова, Г. Н. Ильин, Р. А. Кандалян, Н. А. Юдаева, Письма АЖ, 7, 677, 1981.
4. А. П. Венгер, В. Г. Грачев, Т. М. Егорова, С. Р. Желенков, Г. Н. Ильин, Н. П. Комар, Е. Н. Курочкина, В. Г. Могилева, В. А. Прозоров, Н. Ф. Рыжков, Сообщ. САО, 35, 5, 1982.
5. Л. И. Матвеевко, Р. Л. Козан, Л. С. Чесалин, В. И. Костенко, А. Х. Папаценко, Г. А. Копелянский, И. Г. Моисеев, Р. Л. Сороченко, Письма АЖ, 6, 622, 1980.
6. *L. T. Little, G. J. White, P. W. Rily*, M. N. RAS, 180, 639, 1977.
7. Л. Э. Абрамян, А. П. Венгер, И. В. Госачинский, Р. А. Кандалян, Р. М. Мартиросян, В. А. Санамян, Н. А. Юдаева (в подготовке к печати).

УДК 524.77

ОБ ОДНОЙ СИСТЕМЕ ПЕРИФЕРИЧЕСКОГО ТИПА

При просмотре негативов, полученных в Азиаго, наше внимание привлекла группа галактик, расположенная к западу и к югу от галактики NGC 2675. Негатив, на котором наблюдается группа, имеет очень хорошее качество изображения. Он получен на 182-сантиметровом телескопе на пластинках Kodak 103a—O с экспозицией 90 минут.

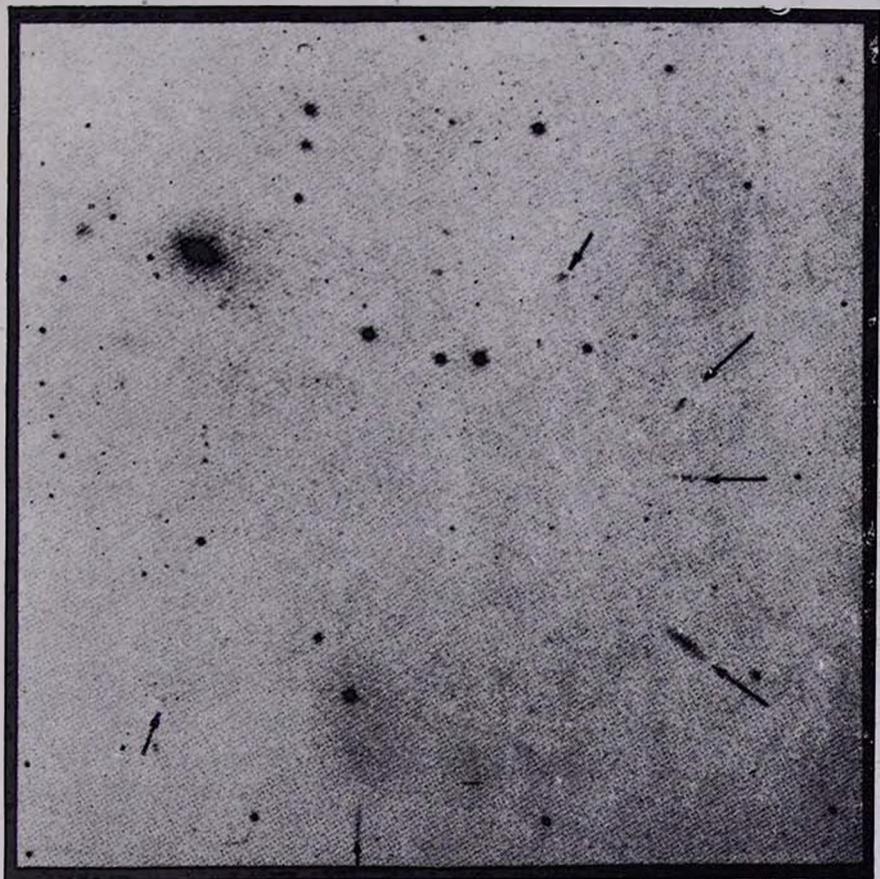


Рис. 1. Группа из спиральных галактик, расположенных периферической структурой. Снимок получен в синем цвете. Масштаб репродукции $1 \text{ мм} = 4''5$. Север сверху, восток слева.

К ст. Л. Ровино, Р. К. Шахбазян

Группа состоит из 9—10 спиральных галактик 18—19 видимой звездной величины, наблюдаемых с ребра и расположенных в проекции на небесную сферу широким полукругом радиусом в пять минут дуги. Почти все члены группы — спиральные галактики поздних морфологических типов. Все они имеют низкие поверхностные яркости и слабые, едва заметные или почти незаметные ядра. Особенно интересна ориентация галактик области. Изображения наиболее ярких галактик вытянуты в сторону центральной пустой полости системы.

Составляют ли рассмотренные галактики единую плоскую динамическую систему периферического строения, в которой моменты вращения расположены в основной плоскости системы перпендикулярно к направлению на центральную пустую ее полость, или это объекты, случайно проектирующиеся соответствующим образом на рассматриваемый участок неба? Возможно, более детальное спектральное изучение галактик группы прольет свет на природу и динамику этой интересной, на наш взгляд, системы.

About one Group of Peripheral Type. The description of a group of spiral galaxies having a peripheral structure is given. The images of the brightest galaxies are greatly stretched and directed toward the empty central region of the system.

7 июня 1983

Астрофизическая обсерватория
Азиаго
Бюраканская астрофизическая
обсерватория

Л. РОЗИНО

Р. К. ШАХБАЗЯН

УДК 524.3.6

СИНХРОННЫЕ UVV-НАБЛЮДЕНИЯ ВСПЫШЕК ЗВЕЗДЫ UV КИТА

Для изучения физической природы звездных вспышек весьма эффективны их синхронные электрофотометрические наблюдения одновременно в трех, U , B и V областях спектра. Они дают представление как о цветах $(U - B)_+$ и $(B - V)_-$ вспышечного излучения и об их изменениях в период вспышки, так и о структуре кривых блеска звездных вспышек в разных областях спектра.

Настоящие фотозлектрические UVV-наблюдения вспышек UV Кита являются продолжением уже опубликованных [1, 2]. Наблюдения были