

## ЛИТЕРАТУРА

1. *M. Cohen*, Publ. Astron. Soc. Pacif., 86, 813, 1974.
2. *А. Л. Гюльбудагян, Т. Ю. Мазалян*, Письма в Астрон. ж., 3, 113, 1977.
3. *Э. С. Парсаян, В. М. Петросян*, Сообщ. Бюракан. обсерв., вып. 51, 1979.
4. *M. Cohen*, Astron. J., 85, 29, 1980.
5. *А. Л. Гюльбудагян*, Письма в Астрон. ж., 8, 222, 1982.
6. *А. Л. Гюльбудагян*, Астрон. циркуляр, 1224, 1982.

УДК: 524.77—323.4

## ПЕРЕСМОТРЕННЫЕ ЗНАЧЕНИЯ ЛУЧЕВЫХ СКОРОСТЕЙ 12 БЛИЗКИХ СКОПЛЕНИЙ ЦВИККИ

Для исследования крупномасштабной структуры Метагалактики большое значение имеют определенные с высокой точностью лучевые скорости большого количества скоплений галактик — ее основных деталей.

В большинстве случаев лучевые скорости скоплений определены пока на основе определения лучевой скорости лишь одной галактики. Если эта галактика — объект типа *сD* в скоплении I типа по Баутц-Моргану, правильность определения лучевой скорости скопления вызывает мало сомнения. Так как в случаях обычных скоплений разница лучевых скоростей ее членов может достигнуть нескольких тысяч км/с (см., например, [1, 2]), то отнесение лучевой скорости отдельной галактики ко всему скоплению можно считать лишь шагом вынужденным. Тогда любое новое определение лучевых скоростей членов скопления может заставить изменить принятое значение лучевой скорости скопления. Это может иметь место даже тогда, когда число членов скопления с известными лучевыми скоростями превышает десяток.

В ходе исследования вопроса связи галактик Маркаряна со скоплениями Цвикки появилась возможность уточнить лучевые скорости 12 близких скоплений по лучевым скоростям галактик Маркаряна — их членов, значения лучевых скоростей которых опубликованы в период 1983—1985 гг. Принималось, что новая галактика, действительно, является членом скопления, если разница определенной ранее лучевой скорости скопления и УФ-галактики меньше 2000 км/с [3, 4]. В случае скопления Zw 0246.1—0045 при уточнении его лучевой скорости учтены также скорости трех ярких галактик из работы [5].

Ниже, в табл. 1 приведены соответственно: обозначение скопления Цвикки; ранние определения гелиоцентрических лучевых скоростей скоплений по работе [6], а также число галактик, лучевые скорости которых

использованы при вычислении скоростей скоплений; новые значения гелиоцентрических лучевых скоростей скоплений и новое число галактик с лучевыми скоростями в них; название нового члена скоплений; его гелиоцентрическая лучевая скорость; ссылка на литературу, из которой заимствована эта скорость.

Таблица 1

Скопление	Раннее определение		Новое определение		Новый член скопления			
	$v_r$ (км/с)	$n$	$v_r$ (км/с)	$n$	Название	$v_r$ (км/с)	Литература	
Zw 0246.1—0045	6900	4	6950	8	Марк 1401	7400	[7]	
					IC 1856	6490	[5]	
					0246—0105	7160	[5]	
					NGC 1132	6950	[5]	
					Марк 1406	11670	[7]	
0718.9+5412	11520	20	11460	22	Марк 1406	11670	[7]	
					1408	10140	[7]	
0731.9+3125	4550	1	4700	2	Марк 1407	4860	[7]	
0943.7+5454	7660	1	7470	2	Марк 1425	7270	[7]	
1021.0+7728	10090	6	10370	9	Марк 1250	10830	[8]	
						1255	11600	[9]
						1281	10410	[8]
1037.4+2156	5750	1	6620	2	Марк 725	7490	[10]	
1107.6+1041	8760	1	8750	2	Марк 732	8740	[10]	
1112.9+2600	6440	1	5410	2	Марк 730	4380	[10]	
1144.0+5555	15110	4	15220	5	Марк 1455	15730	[7]	
1422.0+1732	5700	3	5600	4	Марк 808	5390	[10]	
2110.2+1238	5130	3	5080	4	Марк 898	4920	[7]	
2210.0+3745	5660	2	5480	3	Марк 905	4780	[11]	

Как видно из табл. 1, различия между более ранними и новыми значениями лучевых скоростей скоплений приблизительно порядка 100 км/с. Только для скопления Zw 1037.4+2156 различие составляет приблизительно 900 км/с.

*Revised Radial Velocities for 12 Near Zwicky Clusters.* On the basis of new radial velocities of Markarian galaxies, the members of 12 near Zwicky clusters and their radial velocities are recalculated.

16 июля 1985

Астрофизическая обсерватория  
Азнаго, Университет г. Падова  
Бюраканская астрофизическая  
обсерватория

М. ТУРАТТО

А. Р. ПЕТРОСЯН

## ЛИТЕРАТУРА

1. *S. A. Gregory*, *Astrophys. J.*, 199, 1, 1975.
2. *M. Terenghi, W. G. Tifft, G. Chincarni, H. J. Rood, L. A. Thompson*, *Astrophys. J.*, 234, 793, 1979.
3. *G. O. Abell*, *The Large Scale Structure of the Universe*, IAU Symposium No. 79, Eds. *M. S. Longair, J. Einasto*, Dordrecht, Holland, 1978, p. 281.
4. *T. C. Beers, M. J. Geller, J. P. Huchra, D. W. Latham, R. J. Davis*, *Astrophys. J.*, 283, 33, 1983.
5. *J. Huchra, M. Davis, D. Latham, J. Tonry*, *Astrophys. J. Suppl. Ser.*, 52, 89, 1983.
6. *G. C. Batest-Pillastrini, G. G. C. Palumbo, G. Vettolani*, *Astron. and Astrophys. Suppl. Ser.*, 56, 363, 1984.
7. *Б. Е. Маркарян, В. А. Липовецкий, Дж. А. Степанян*, *Астрофизика*, 19, 221, 1983.
8. *Б. Е. Маркарян, В. А. Липовецкий, Дж. А. Степанян, Л. К. Ерасгова, А. И. Шлапалова*, *Астрофизика*, 22, 215, 1985.
9. *Б. Е. Маркарян, В. А. Липовецкий, Дж. А. Степанян*, *Астрофизика*, 21, 419, 1984.
10. *Э. К. Денисюк, В. А. Липовецкий*, *Астрофизика*, 19, 229, 1983.
11. *Э. К. Денисюк, В. А. Липовецкий*, *Астрофизика*, 20, 525, 1984.