АСТРОФИЗИКА

TOM 32

ФЕВРАЛЬ, 1990

ВЫПУСК 1

КРАТКИЕ СООБЩЕНИЯ

УДК: 524.6

ОБЗОР ИЗБРАННЫХ ОБЛАСТЕЙ В НАПРАВЛЕНИИ АНТИЦЕНТРА ГАЛАКТИКИ

Программа ниэкодисперсного (1250 А/мм около H_{γ}) спектрального обзора Галактики, предпринятая нами в Абастуманской астрофизической обсерватории десять лет назад на 70-см менисковом телескопе в комбинации с двухградусной предобъективной призмой, предусматривала выявление и исследование распределения как углеродных звезд, так и ввезд ранних спектральных классов в экваториальной полосе Млечного Пути шириной десять градусов [1]. Она должна была охватывать зону $30^{\circ} \leqslant l \leqslant 220^{\circ} \sim 5^{\circ} \leqslant b \leqslant +5^{\circ}$, общей площадью 1900 кв. градусов.

За истекший период завершен обзор области $30^{\circ} \leqslant l \leqslant 165^{\circ}$. Наблюдения проводились на гиперсенсибилизированных прогреванием в азотной или атмосферной среде фотопластинках Kodak IIIa-J и IIIa-F. Предельная визуальная звездиая величина J-F-обзора равна 16° 0 [2]. После появления работы [3], касающейся спектрального обзора антицентра Галактики ($165^{\circ} \leqslant l \leqslant 195^{\circ}$) в ближней инфракрасной части спектра, мы уже не стремились пополнить частично полученный для этой области спектральный материал, а ограничились зоной до 165° .

Кроме этого мы провели глубокий спектральный обзор ($m_l = 15.0$) области $50^\circ \leqslant l \leqslant 115^\circ$, $--5^\circ \leqslant b \leqslant +5^\circ$ в ближней инфракрасной части спектра с обратной линейной диоперсией приблизительно 7000 А/мм около атмосферной А-полосы. В результате обоих обзоров выявлено 1200 повых углеродных звезд.

Несмотря на то, что обзор области, расположенной в направлении антидентра Галактики, был проведен с предельной звездной величиной ($m_I = 13.0$, $\overline{V-I} \sim 3.0$), сравнимой с таковой J-F-обзора, нам, однако. все же удалось выявить еще восемнадцать углеродных звезд, не содержащихся в [3]. По возможности проводился также обзор областей, расположенных на широтах ± 7.3 и ± 11.0 , которые не удалось полностью засиять из-за весьма лимитированного наблюдательного времени, выделяемого для данной программы.

На части из этих негативов выявлено пять ранее неизвестных углеродных эвезд. Экваториальные и галактические координаты всех двадцаты трех новых углеродных звезд приводятся в табл. 1. Они определялись по низкодисперсным спектральным снимкам, измерением красного конца спектров, повтому ошибка определения координат равна трем секундам дуги в прямом восхождении и приблизительно в два раза больше в склонении.

Таблица 1

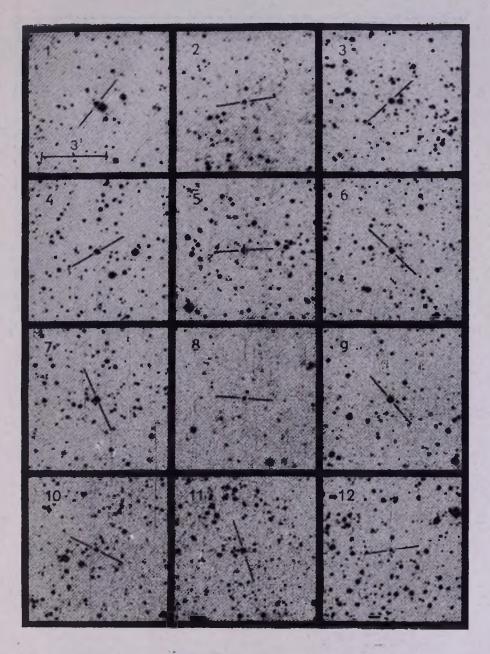
СПИСОК НОВЫХ УГЛЕРОДНЫХ ЗВЕЗД					
. No	z (1900)	ઢ (1900)	. 1	ь .	200
1	4 ^h 48 ^m 24 ^s 7	36°59′23″	167° 22	-3, 97	
2	4 48 59.9	37 47 55	166.67	-3.37	
3	4 49 14.1	36 38 42	167.59	-4.07	300
. 4	4 55 44.7	38 30 18	166.95	-1.89	30
. 5	4 56 12.0	36 35 24	168.51.	-3.01	
6	4 58 56.8	35 10 31	169.97	-3.71	
7	4 59 53.4	34 29 28	170.63	-3.43	
8	5 01 09.5	31 13 46.	173.39	-5.47	
9	5 03 52.6	33 52 01	171.63	-3.43	
10	5 03 59.0	38 07 46	168.23	0.84	15.000
11	5 12 31.5	42 56 45	165.30	3.32	ar at.
. 12	5 16 54.0	41 08 22	167.26	2.93	
13	5 18 30.7	42 40 49	166.16	4.06	
14	5 20 36.9	41 04 51	167.71	3.48	5 100 100 100
15	5 25 09.3	38 33 49	170.28	2.79	* 1
16	5 26 01.2	42 22 02	167.20	5.03	
17	5 27 42-8	40 11 29	169.20	4.10	
18	6 16 29.2	20 45 16	168.51	-3.01	-33 4
. 19	20 54 42.9	60 22 12	97.89	9.87	
- 20	22 41 11.7	74 16 09	114.71	14.00	.7841
21	22 59 14.3	73 29 52	115.52	12.76	1977
22	23 17 16.3	70 56 48	115.84	, 9.88	P
23	23 20 37.4	71 48 43	116.39	10.60	1149
		1000			

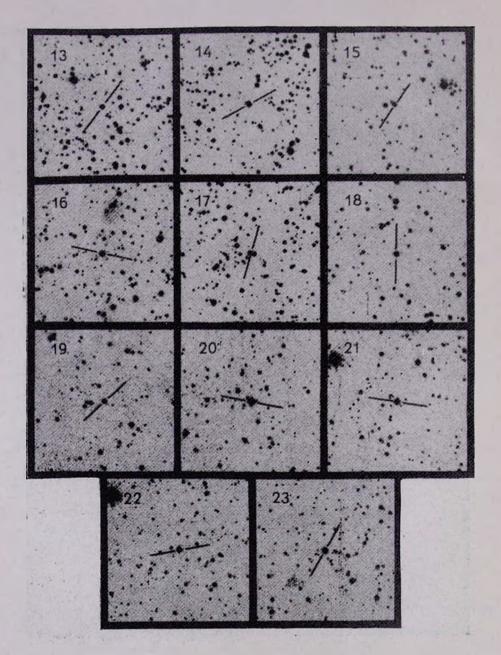
Приводятся карты отождествления, отпечатанные с красных карт Паломарского обвора неба.

Абастуманская аспрофизическая . О. М. КУРТАНИДЗЕ обсерватория

м. г. николашвили

КАРТЫ ОТОЖДЕСТВЛЕНИЯ НОВЫХ УГЛЕРОДНЫХ ЗВЕЗД





К ст. О. М. Куртанидзе, М. Г. Николашвили

A Survey of the Selected Regions in the Galactic Anticenter Direction. Twenty three new carbon stars are revealed by the low dispersion (1250 A/mm near H_{τ}) spectral survey of the selected regions situated in the Galactic anticenter and Cas-Cyg directions.

ЛИТЕРАТУРА

- 1. О. М. Куртаниязе, М. Г. Николашвили, Астрофизика, 17, 576, 1981.
- 2. М. Г. Николашвили, Астрофизика, 26, 209, 1987.
- 3. F. J. Fuenmayor, Rev. Mex. Astron. y Astrofis., 6, 83, 1981.