

ル, 外国向け 25 ドル) 点で致し方ないであろう。

1 の欠点については, 赤緯が 10 度ごとに区分されているため, 目的星近くの赤緯に多数の星があり, この星表だけからその星をすぐ見出すことは非常に難しい。一番楽な方法はやはり BD 番号を仲介とし, 20 欄によって探し出すのがよいようである。つまりボン星図, 星表を併用することが是非必要である点が一番不便である。

また固有運動が求められなかった AGK₂ の星が大部分落されているが, 写真天図カタログを併用して固有運動

を求めた上記載してほしかった。星数が少なくなっているため, 写野の狭い写真から位置を出す時に不便を感じるようになる。

なお SAO ではこの星表をもとにした星図を現在製作中で 1 年以内には出版されるはずである。この星図は全天 152 枚からなり, 1 枚の範囲は 22°×22° で 1 mm が角度の 2 分になるように作られ, 球状星団, 惑星状星雲, 小宇宙等も書き加えられることになっている。また特にペーカーナンカメラのスケールに合わせた, 1 mm が 459'' の透明星図も作られる予定である。

000000			EPOCH 1950										ORIGINAL EPOCH					SOURCE		+80°				
NUMBER	MAGNITUDES		α 1950			μ	σ _μ	δ 1950			μ'	σ _{μ'}	σ 1950	α ₂	σ	ep.	δ ₂	σ'	ep.	SP.	CAT.	STAR NUMBER	DM NUMBER	
	m _{pg}	m _v	h	m	s	s	''	'''	'''	'''	'''	'''	s	''	'''	''	'''	'''						
1		7.21	0	0	5.097	-0.0083	04	82	41	41.82	0.002	04	0.26	5.636	10	85.1	41.70	12	87.1	AO	GC	3	82 748	
2		7.77	0	0	9.607	0.0214	06	80	0	13.79	0.025	04	0.31	8.451	14	95.9	12.33	12	92.2	F2	GC	4K	B* 79 799	
3	9.6	9.28	0	30	38.843	-0.0053	09	82	22	42.07	0.000	09	0.24	38.930	16	29.9	42.07	16	29.9		AG	2	B* 81 841	
4	10.2	9.38	0	40	37.2	0.0253	A 14	80	12	24.55	-0.025	20	0.38	39.864	16	29.9	25.06	16	29.9		AG	3	79 800	
5	10.7	9.18	0	51	94.7	0.0031	Q	80	27	33.73	0.019	09	0.25	51.885	17	29.9	33.36	17	29.9		AG	4	79 801	
6		9.3A	1	0	6.687	-0.0090	Q	86	5	39.49	-0.002	06	0.13	0.674	13	51.3	39.48	13	51.3	FD	U	26A	1	85 411
7	11.0	9.28	1	22	32.4	0.0043	Q	10	84	58	15.41	0.007	10	0.27	22.237	18	29.9	15.27	18	29.9		AG	1	84 543
8	11.1	9.48	1	38	33.0	0.0066	Q	10	84	11	41.54	-0.006	10	0.26	38.398	18	29.9	41.87	18	29.9		AG	2	83 673
9	11.7	9.58	2	0	3.31	0.0039	G 10	82	36	8.19	-0.009	10	0.26	0.443	19	29.9	8.37	19	29.9		AG	3	82 748	
10	10.7	9.48	2	1	3.64	-0.0100	G 10	83	22	43.42	0.003	10	0.26	1.566	17	29.9	43.36	17	29.9		AG	1	82 750	
11	10.9	9.58	2	35	4.22	-0.0126	Q 09	82	25	7.88	-0.024	09	0.26	33.680	18	29.9	8.36	18	29.9		AG	4	B* 81 842	
12	11.2	9.58	2	56	5.15	0.0212	G 10	82	4	31.92	0.038	10	0.26	56.089	18	29.9	31.16	18	29.9		AG	5	81 843	
13	9.4	8.88	3	2	7.49	-0.0030	Q 09	80	47	34.10	-0.023	09	0.24	2.808	16	29.9	34.56	16	29.9	AO	AG	3	80 793	
14		8.8A	3	3	9.01	-0.0185	Q 06	87	36	39.64	0.029	06	0.13	3.876	13	51.3	39.68	13	51.3	GO	U	26A	2	87 220
15		9.5A	3	35	7.73	0.0696	Q 06	85	22	23.47	0.145	06	0.13	35.867	13	51.3	23.66	13	51.3	RO	R	26A	3	84 545
16	10.6	9.58	4	8	1.95	-0.0022	Q 09	82	25	11.67	0.005	09	0.25	8.240	17	29.9	11.56	17	29.9		AG	6	81 844	
17		8.2A	4	11	35.7	0.0226	Q 06	85	7	35.77	0.016	06	0.13	11.388	13	51.3	35.79	13	51.3	A5	R	26A	4	84 546
18	10.6	9.28	4	26	39.5	-0.0039	Q 09	80	27	5.31	-0.007	09	0.25	26.475	17	29.9	5.46	17	29.9		AG	6	79 803	
19	12.1	9.58	4	29	25.0	-0.0069	Q 10	84	8	30.41	-0.003	10	0.30	29.387	21	29.9	30.47	21	29.9		AG	3	83 674	
20	12.2	9.58	4	51	9.36	-0.0106	Q 11	84	19	32.14	-0.026	11	0.30	52.149	21	29.9	32.67	21	29.9		AG	4	83 675	

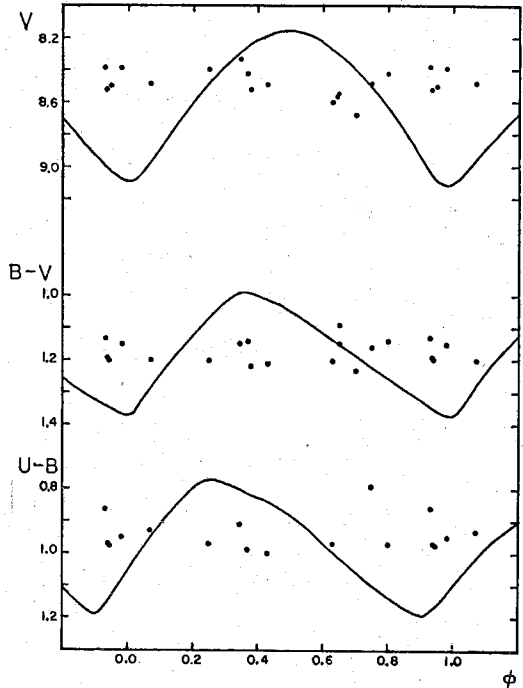
第 6 図 SAO 星表第 1 巻第 1 頁の一部

雑 報

脈動をやめた? セファイド

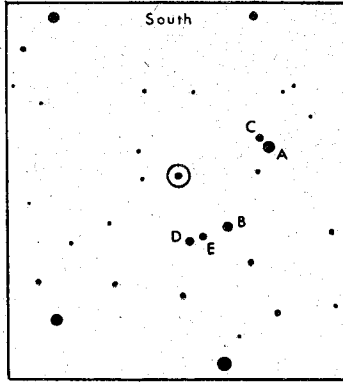
RU Cam (HD 56167, BD +69°417, α 7^h16^m4, δ +69°46', 1950) は 1907 年に発見され, 周期約 22 日, 変光範囲 8.2~9.1 等, W-Virginis 型のセファイドとして知られている。それが最近デヒド, ダンラップ天文台のデマースとファーニー (Serge Demers & J.D. Fernie, Ap. J. 144, 440, 1966, Sky & Teles, 31, 323, 1966) によって, 変光がなくなったという報告がなされている。彼らはダンラップ天文台の 19 インチ反射とダイヤー天文台の 24 インチ反射を使って, W-Vir 型の光電測光観測の途上 RU Cam の変光しないことに気がついた。はじめは星の同定を誤ったのかと思ったがそうではなかった。

1964 年 X 月から XII 月にかけての変光範囲は 0.2 等以下で, 66 年 I 月に入ってほとんど変光がなくなった。第 1 図はこの期間の観測をプロットしたものである。同時に通常の変光をしていた時の光度曲線をあわせてのせて



第 1 図 RU Cam の観測

おいた。この曲線は位相は (JD-2430000/22.160) によったが、個々の観測は全然この曲線にはのらずに、ほとんど水平である。



第2図 RU Cam 附近

東独ゾンネベルク天文台の多数のパトロール写真より、ホフマイスターは1961年から1965年までの光度をしらべた。61, 62年は変光範囲は普通、1963年は変光が少なくなり、64年は更に少なく、65年

にはほとんど変光しなくなった。現在8.5等とのことである。

この星の以前の光度曲線は、広い極大と、やや尖った極小で、スペクトルは極大への上りにはバルマーの輝線が見られ、極大近くでは K 型超巨星のスペクトルである。また周期は W-Vir 型の他の星と同様、かなりの変動を示している。デマースによると 1899 年より、1959 年までに、22.097 日から 22.216 日の間で変っている。(J.R.S.C. 60, 23, 1966) けれども RU Cam のスペクトルで異状なことは、ほとんど全周期に炭素線が見られ、また光度と速度曲線の位相関係は、極大光度の時、速度最小で、これはミラと同様である。

第2図はこの変光星の付近約2度四方を示した図で、図中の星の実視等級は A 8.05; B 8.73; C 8.94; D 9.07; E 9.09 である。(下保)

西村製の

30 cm 反射望遠鏡

下記へ納入して好評を博しております

- 米 ゴッダード・スペース・フライト・センター
ハインド J R短期大学
ムレ大学
- 英 オックスフォード大学
- スイス バーゼル大学



30 cm 反射望遠鏡

ニュートン・カセグレン兼用

株式会社 西村製作所

京都市左京区吉田二本松町 27
電話 (77) 1570, (69) 9589

昭和41年8月20日

印刷発行

定価 100 円

編集兼発行人

印刷所

発行所

東京都三鷹市東京天文台内

東京都港区西新橋1丁目21番8号

東京都三鷹市東京天文台内

電話武蔵野45局(0422-45)1959

広瀬 秀雄

笠井出版印刷社

社団法人 日本天文学会

振替口座東京13595