

Т а б л и ц а 4 (окончание)

J. D. hel	m	J. D. hel	m	J. D. hel	m	J. D. hel	m	J. D. hel	m
2436...		2436...		2436...		2436...		2436...	
140.2835	10.10	140.3390	9.81	140.3861	10.33	163.2599	9.90	163.3116	9.84
.2861	9.95	.3399	9.77	163.2144	10.36	.2627	9.98	.3133	9.77
.2915	10.10	.3428	9.75	.2205	10.50	.2670	10.10	.3167	9.75
.2959	10.28	.3473	9.77	.2243	10.41	.2710	10.28	.3195	9.84
.3009	10.33	.3488	9.83	.2289	10.33	.2743	10.36	.3220	9.86
.3034	10.41	.3526	9.88	.2323	10.25	.2772	10.38	.3254	9.94
.3060	10.33	.3573	10.00	.2345	10.18	.2815	10.45	.3274	10.02
.3089	10.37	.3608	10.02	.2372	10.02	.2845	10.38	.3300	10.02
.3128	10.31	.3653	10.10	.2404	10.02	.2861	10.38	.3316	10.10
.3151	10.23	.3669	10.19	.2436	9.88	.2919	10.33	.3330	10.20
.3182	10.21	.3707	10.28	.2462	9.86	.2958	10.29	.3364	10.31
.3222	10.10	.3724	10.33	.2492	9.77	.2993	10.26	.3390	10.35
.3261	10.02	.3747	10.33	.2512	9.77	.3033	10.10	.3417	10.38
.3297	9.98	.3782	10.37	.2542	9.84	.3071	10.02	.3446	10.40
.3328	9.94	.3810	10.37	.2575	9.84	.3094	9.94	.3481	10.41
.3360	9.86	.3834	10.41						

По средней кривой получен следующий момент максимума: $\text{Max J.D hel} = 2436086.7391$, $O - C = +0^{\text{p}}.0362 = +0^{\text{d}}.0026$, $E = 94857$.

Амплитуда колебания блеска, определенная по средней кривой, получать равной $0^{\text{m}}.57$, $M - m = 0^{\text{p}}.39$.

Все наблюдения даны в табл. 4.

В заключение считаю своим долгом поблагодарить научного сотрудника Одесской астрономической обсерватории *В. М. Григоревского* за большую помощь, оказанную им при обработке наблюдений.

Л и т е р а т у р а

- 1 *P. Ahnert*, BZ 21, 8, 1939.

Одесская Астрономическая обсерватория
Февраль 1958 г.

Звезды сравнения Новой Лебеда 1948 г.

Э. А. Дибай

Звездные величины звезд сравнения Новой Лебеда 1948 г. (V 465 Суд) определялись по снимкам, полученным в августе—сентябре 1956 г. при помощи 70-см менискового телескопа Абастуманской астрофизической обсерватории. Стандартом для привязки служила область шарового скопления М 13 в созвездии Геркулеса [1]. 28, 29 августа и 26 сентября было получено три пары фотографических («Агфа Астро») негативов с экспозицией 30 минут, и 30 августа, 6 и 27 сентября—три пары фотовизуальных («Агфа Панхром» плюс желтый фильтр ЖС 18) негативов с экспозицией 60 минут.

Результаты определений приведены в таблице. Таблица содержит номера звезд согласно приводимой карте окрестностей Новой (см. рис. 1), фотографические (P) и фотовизуальные (V) величины с их средними квадратичными ошибками и, в последнем столбце, фотографические величины по данным *В. А. Колычева* [2]. Сравнение показывает, что величины *В. А. Колычева* несколько (в среднем на $0^{\text{m}}.15$) ярче наших.

В интервале времени, охваченном нашими наблюдениями, блеск Новой в пределах точности измерений постоянен и составляет $16^{\text{m}}.85 \pm 0^{\text{m}}.03$ в фотографических лучах и $15^{\text{m}}.85 \pm 0^{\text{m}}.03$ в фотовизуальных лучах.

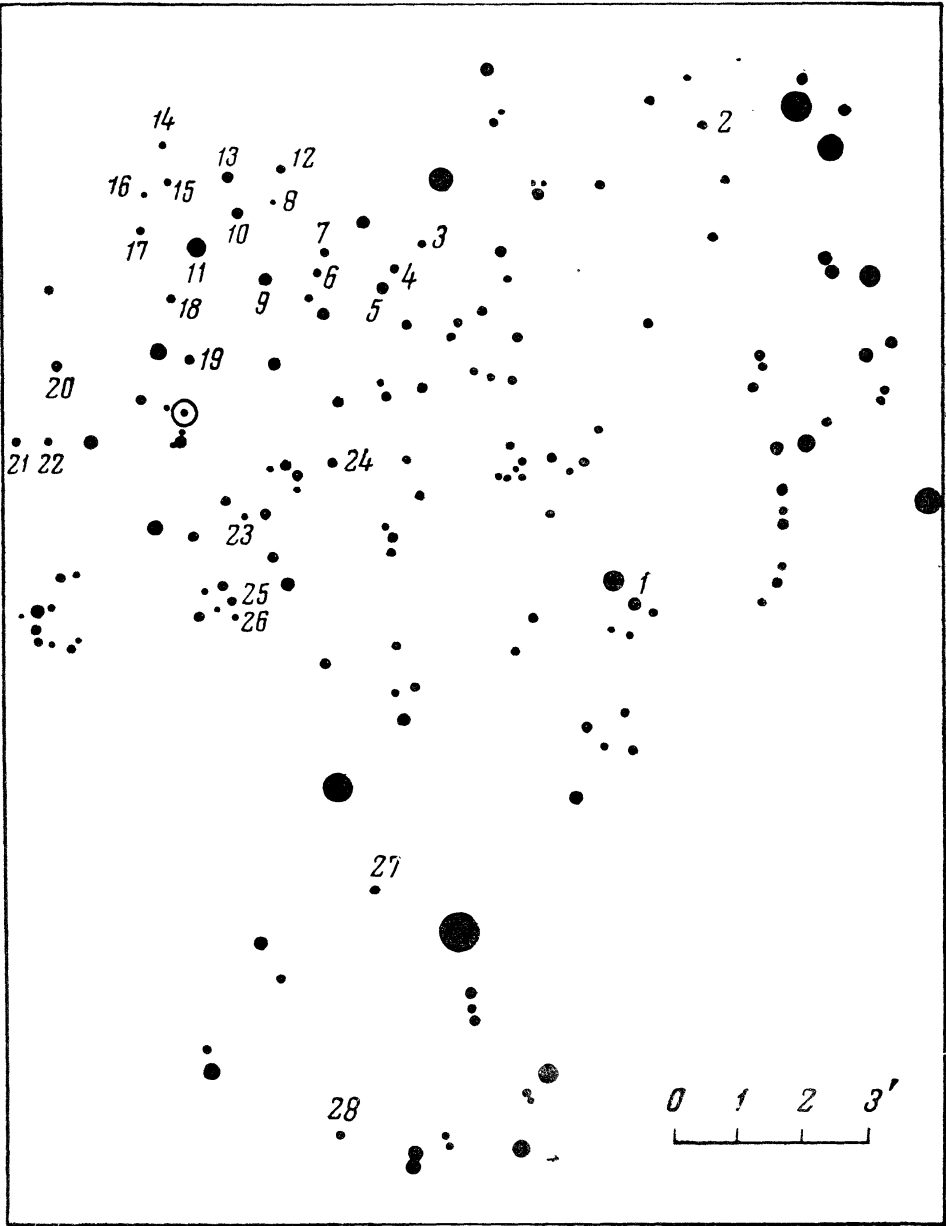


Рис. 1

N_2	P	ϵ_p	V	ϵ_v	P_R
1	14.72	0.11	14.18	0.08	
2	15.20	.03	14.67	.06	
3	15.25	.03	14.63	.10	15.30
4	15.83	.05	15.78	.05	
5	14.10	.08	13.77	.08	13.92
6	16.0	.09	15.38	.06	
7	15.80	.07	15.23	.05	
8	17.29	.02	16.30	.08	
9	13.90	.0	13.30	.09	
10	14.07	.06	13.10	.08	13.99
11	13.95	.09	13.12	.08	13.60
12	16.24	.01	15.22	.09	16.18
13	15.43	.07	14.28	.01	15.35
14	16.50	.03	15.96	.01	

№	<i>P</i>	ϵ_p	<i>V</i>	ϵ_v	<i>P_k</i>	№	<i>P</i>	ϵ_p	<i>V</i>	ϵ_v	<i>P_k</i>
15	16.70	.03	15.60	.08	16.52	22	15.82	.02	15.50	.12	15.53
16	16.98	.02	16.48	.01		23	17.16	.09	16.50	.08	
17	16.28	.03	14.65	.03		24	15.41	.05	14.78	.05	15.58
18	16.19	.08	15.48	.08		25	16.80	.03	15.92	.05	
19	15.50	.03	14.12	.07		26	16.64	.07	16.12	.06	
20	15.61	.06	15.12	.10	15.17	27	14.48	.10	14.03	.09	14.47
21	16.18	.02	15.72	.10	16.09	28	14.67	.10	14.33	.05	14.37

Л и т е р а т у р а

1. *M. Savedov*, AJ 31, 254, 1956.
2. *В. А. Колычев*, ПЗ 8, 384, 1952.

Гос. астрономический институт им. Штернберга.
Сентябрь 1958 г.

ИСПРАВЛЕНИЯ И ОПЕЧАТКИ

Стр.	Строка	Напечатано	Должно быть
327	[5]	Ser. R	Ser. B
327	[27]	Ftddodn	Ferrari
336	[3]	астрономический	астрометрический
353	10 сн., столбец 1	4.1	4.17
355	26 св., столбец 3	695.36	692.36
356	14 сн., столбцы 4 и 5	V Cep	VV Cep
356	21 сн., столбец 1	947.20	947.30
374	25 св.	табл.	табл. 3.

Бюллетень «Переменные звезды», том 12, №5 (101)

Бюллетень «Переменные звезды»
том 12, вып. 5

Утверждено к печати Астрономическим Советом Академии наук СССР

Технический редактор *В. В. Волкова*

РИСО АН СССР № 50-18В. Сдано в набор 25/IX 1959 г. Подписано к печати 25/XII 1959 г.
Формат 70×108¹/₁₆ печ. л. 3,75, усл. печ. л. 6,15, уч.-издат. л. 5,3 Тираж 800 экз. Т-13565 Изд. №4080
Тип. зак. № 3712

Бесплатно

Издательство Академии наук СССР. Москва, Б-64, Подсосенский пер., 21
2-я типография Издательства АН СССР, Москва, Г-99, Шубинский пер., 10