

О пяти переменных звездах в окрестностях шарового скопления NGC 5466

Б. В. Кукаркин

В статье приведены карты окрестностей, величины звезд сравнения и оценки блеска пяти переменных звезд в окрестностях шарового скопления NGC 5466, открытых *В. Бааде* и оставшихся неизученными в течение более тридцати лет.

Maps of surroundings, magnitudes of the comparison stars and light estimates of five variable stars discovered by *W. Baade* in the surroundings of the Globular cluster NGC 5466 and neglected for more than 30 years are given in the paper.

Более тридцати лет назад *В. Бааде* [1] сообщил об открытии переменности пяти звезд в окрестностях шарового скопления NGC 5466. Ближайшая из этих звезд находится в $23'$, а наиболее далекая — в $86'$ от центра скопления. С тех пор эти звезды никто не исследовал, и они случайно не были включены ни в один из каталогов звезд, заподозренных в переменности.

В процессе изучения переменных звезд в шаровом скоплении NGC 5466 был оценен блеск и этих пяти звезд. Переменность всех звезд была подтверждена. На рис. 1 приводятся карты окрестностей для всех пяти звезд. Сторона каждой карты составляет $15'$. Север вверху. Фотографические звездные величины звезд сравнения определены привязкой к величинам SA 58 на трех лучших пластинках. Определенные таким образом звездные величины звезд сравнения приведены в следующей таблице.

Baade	<i>a</i>	<i>b</i>	<i>c</i>	<i>d</i>
1	14.92	15.60	16.17	—
2	12.62	13.81	14.64	15.54
3	14.90	15.34	15.93	16.38
4	15.29	15.93	15.96	17.18
5	14.07	14.96	15.50	16.16

Далее приведены замечания об отдельных звездах.

Координаты относятся к равноденствию 1900.0.

Baade 1. ($13^{\text{h}} 56^{\text{m}} 48^{\text{s}} + 28^{\circ} 41'.1$). Переменность несомненна. Меняется в пределах $14^{\text{m}}.8$ — $15^{\text{m}}.6$. Колебания блеска быстрые, вероятно типа RR Лиры.

Baade 2. ($13^{\text{h}} 56^{\text{m}} 19^{\text{s}} + 28^{\circ} 48'.7$). Переменная типа RR Лиры. $\text{Max} = \text{J. D. } 2434454.49 + 0.631610 \cdot E$, $M - m = 0.15$. Кривая блеска изображена графически на рис. 2. Фазы вычислены по формуле: $E + \text{Phase} = 1.5832555 (\text{J. D. hel.} - 2400000.000)$. Черными кружочками изображе-

ны наблюдения за 1949—1957 гг., а крестиками за 1910—1913 гг. Пределы изменения блеска 13^m.2—14^m.7.
Baade 3. (14^h00^m12^s+28°40′.3). Вероятно типа RR Лиры. Пределы

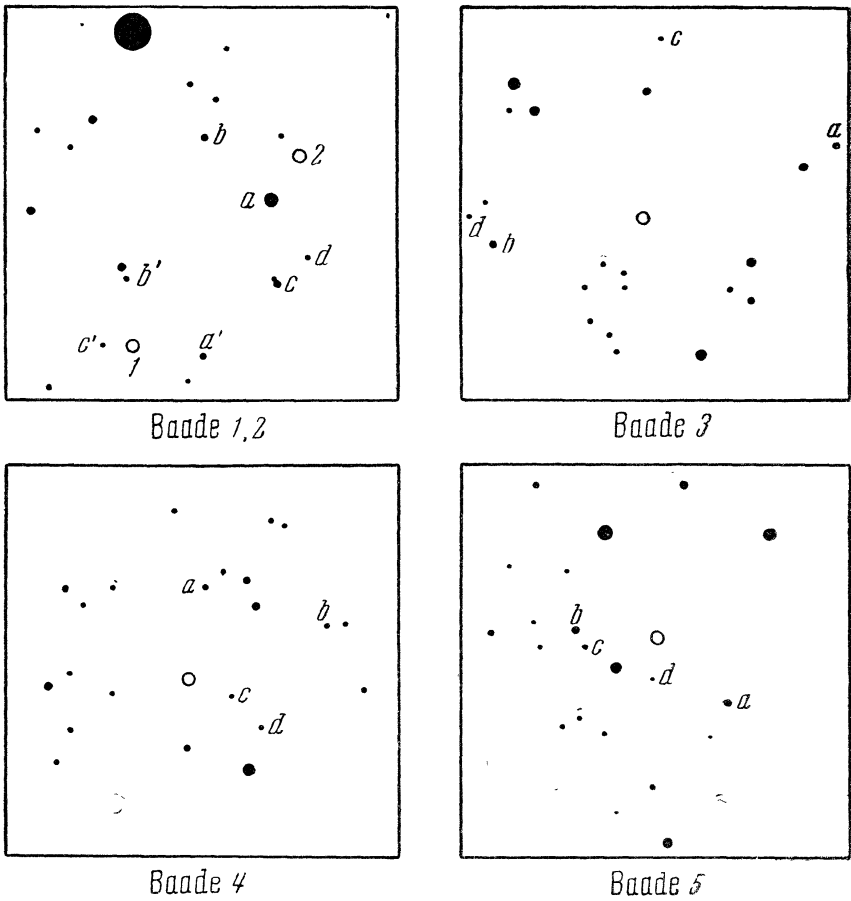


Рис. 1

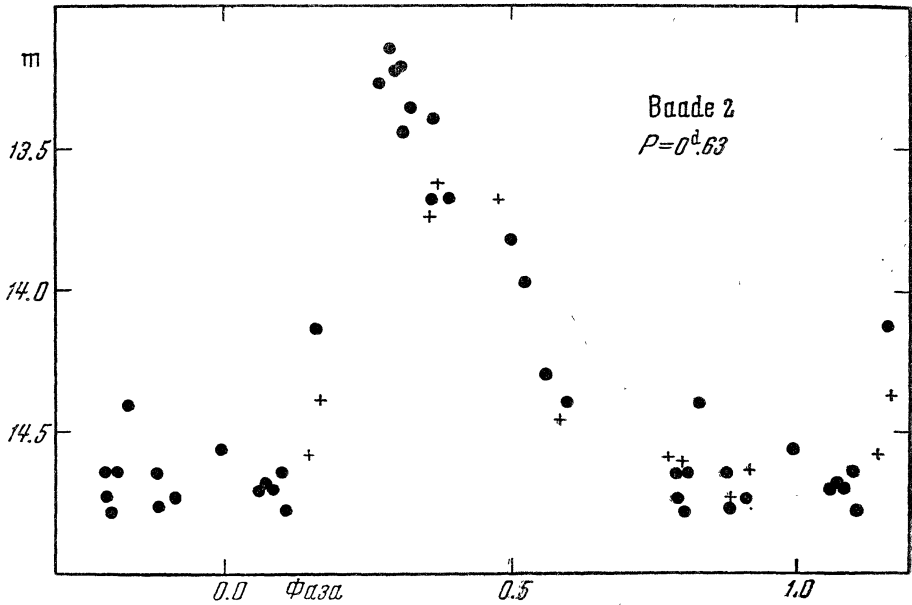


Рис. 2.

изменения блеска $15^m.3$ — $16^m.1$. Возможно, принадлежит к скоплению NGC 5466.

Baade 4. ($14^h02^m53^s+29^\circ31'.5$). По-видимому, относится к типу RR Лирь. Пределы изменения блеска $15^m.5$ — $16^m.5$. Вероятно, является членом скопления NGC 5466.

Baade 5. ($13^h55^m51^s+29^\circ54'.0$). Безусловно переменная типа RR Лирь. Пределы изменения блеска $14^m.8$ — $16^m.0$. Возможный период 0^d.55.

Наблюдения всех пяти переменных звезд за 1949—1957 гг. приведены в следующей таблице.

J. D. hel.	1	2	3	4	5
243...					
3034.511	15.26	14.64	15.75	16.52	15.96
3358.548	15.33	14.73	—	—	16.03:
4076.549	15.19	14.73	16.16	—	14.75
4126.399	15.33	14.56	15.49	16.57	15.23
4127.378	15.58	13.69	15.81	16.46	15.86
4128.359	15.26	14.73	16.00	15.88	15.86
4131.321	15.66	14.46	—	—	15.34
4133.336	15.40	14.64	15.46	—	15.50
4144.392	14.86	13.22	—	15.94	15.90
4146.430	15.53	13.97	15.34	—	15.28
.455	—	14.14	—	—	—
4421.478	15.19	14.56	15.93:	15.94	15.83
4453.310	15.60	13.69	15.93	—	15.57
4454.362	15.60	14.73	16.02	—	15.60
.516	15.53	12.98	15.98	—	15.66
.554	15.16	13.22	15.98	15.50	15.93
4456.424	15.46	13.33	15.34	—	15.45
4826.396	15.26	14.73	15.30	—	15.28
4834.449	15.40	14.46	15.25	—	15.18
.477	15.26	14.73	15.30	—	14.87
5219.385	15.19	13.22	15.25	—	15.90
5591.323	15.60	13.97	16.16:	—	15.01
5592.361	15.33	14.73	15.87	—	15.39
5593.314	15.06	13.33	15.30	—	16.03
5598.339	15.53	13.22	15.87	15.49	15.39
5600.384	15.40	13.69	15.87	15.68	15.96
5907.530	14.99	14.82	16.00	15.55	15.57

Несколько наблюдений звезды Baade 2 на старых московских пластинках приведены ниже.

J. D.	m	J. D.	m	J. D.	m
241...		241...		241...	
8803.40	14.46	9446.51	14.56	9858.40	13.89
9125.38	13.69	9483.50	13.81	9856.48	14.64
9160.38	14.73	9512.43	14.31	9864.44	13.69
9176.40	14.68				

Л и т е р а т у р а

- 1 W. Baade, Mitt Stw Bergedorf 6, 66, 1926.

Государственный астрономический институт
им. П. К. Штернберга
Москва, май 1957 г.