

ПЕРЕМЕННЫЕ ЗВЕЗДЫ

Том. 17

№ 6 (132)

1971

Собственные движения 84 цефеид
Д.К. Каримова, Е.Д. Павловская

Proper Motions of 84 Cepheids
by D.K. Karimova, E.D. Pavlovskaya

Увеличение числа цефеид с известными собственными движениями и уточнение уже известных движений представляет значительный интерес, так как дает возможность не только установить нуль-пункт зависимости период-светимость, но и уточнить ее наклон, а также исследовать кинематику цефеид.

За последние годы появилось несколько новых каталогов, содержащих в числе прочих звезд и цефеиды. Это дало возможность улучшить собственные движения 49 цефеид, включенных в GC, и определить заново собственные движения 35 более слабых цефеид. Необходимо отметить, что определение собственных движений цефеид, ввиду их малости, сопряжено с большими трудностями и требует особого внимания и тщательности на всех этапах выполнения работы. Это относится и к назначению весов, и к приведению в одну фундаментальную систему, и введению поправки за неточность ньюкомбовской прецессии. Любая неточность может привести не только кискажению величины собственного движения, но и к изменению знака последнего. Статистическое исследование таких ошибочных движений, естественно, приведет к неверным заключениям.

Улучшение собственных движений проводилось нами по методу, рекомендованному в 1 томе GC [1]. Однако формула, использованная для улучшения, отличается от формул, приведенных у Босса. Получена она путем простых алгебраических преобразований (см., например, [2]) формул, приведенных в 1 томе GC и имеет вид:

$$\mu = \frac{\mu_0 p_0 + \mu_1 p_1}{p_0 + p_1}, \quad (1)$$

Где μ — улучшенное собственное движение,
 μ_0 — собственное движение, приведенное в GC,
 p_0 — его вес,
 μ_1 — собственное движение, определенное по новым каталогам и положению в GC,
 p_1 — вес, соответствующий μ_1 .

Используя формулу (1), вы как бы заново определяете собственное движение по всем каталогам, как старым, имеющимся в GC, так и новым. Следовательно, при применении формулы (1) улучшение собственных движений и их определение выполняется практически одинаково.

По-видимому, впервые формула (1) была использована в работе Блаау и Деляя [3].

Собственные движения определялись нами, как обычно, решением по методу наименьших квадратов уравнений:

$$\alpha_i = \alpha_0 + \mu_\alpha (t_i - t_0) \quad \text{с весом } p_i \quad (2)$$

где

$$\alpha_0 = \frac{\sum p_i \alpha_i}{\sum p_i}, \quad t_0 = \frac{\sum p_i t_i}{\sum p_i},$$

α_i — отдельные положения данной звезды, t_i — эпохи наблюдений этих положений.

Вероятные ошибки α_0 и μ_α вычислялись по известным формулам:

$$\epsilon_{\alpha_0} = \pm \frac{0^s.020 \sec \delta}{\sqrt{\sum p_i}}, \quad \epsilon_{\mu_\alpha} = \pm \frac{0^s.020 \sec \delta}{\sqrt{\sum p_i (\Delta t_i)^2}}.$$

Аналогичны выражения для μ_δ , δ_0 , ϵ_δ и ϵ_{μ_δ} , только в ϵ_δ и ϵ_{μ_δ} числитель следует заменить на $0^s.30$.

Для определения собственных движений цефеид использовались все каталоги, в которых даны их положения. Сначала просматривалось многостороннее издание "Geschichte der Fixsternhimmels" (GFH), в котором собраны все наблюдения, выполненные в 18 и 19 столетиях. Затем "Index der Sternörter 1900—1925" (Ind I) и "Index der Sternörter 1925—1960" (Ind II), в которых собраны ссылки на каталоги, опубликованные с 1900 по 1925 гг. и с 1925 по 1960 гг. соответственно. Следует заметить, что в Ind II имеются некоторые пропуски. Пропущенные каталоги были использованы нами. Кроме того, были просмотрены имеющиеся в нашей библиотеке каталоги, вышедшие в свет после 1960 г. Перечень всех этих каталогов приводится в списке литературы [4—28]. Для улучшения собственных движений использовались только каталоги, не вошедшие в GC.

Положения звезд в использованных каталогах были приведены к равноденствию 1950.0 с прецессией, основанной на постоянной Ньюкомба. Положения звезд, взятые из каталогов ранних эпох и приведенные в GFH к равноденствию 1875.0, исправлялись за различие прецессий, вычисленных с постоянными Струве и Ньюкомба.

Определение и улучшение собственных движений проводилось в системе FK 4. Для перехода к указанной системе от системы FK 3 и GC использовались таблицы [29, 30]. Приведение к системе GC можно выполнить либо при помощи таблиц в 1 томе GC, где опубликованы систематические поправки для большого числа каталогов, использованных при создании GC, либо используя работу Гюлленберга [31], содержащую систематические поправки для приведения на систему GC для 108 каталогов, не вошедших в GC. Для каталогов, отсутствующих в этих двух источниках, просматривались предисловия, где обычно ука-

зывается, в какой системе проводились наблюдения, а иногда даются те систематические поправки, которые необходимо придать к каталожным положениям, чтобы привести их к какой-либо из фундаментальных систем. Положения в более ранних каталогах (в системе NFK и др.) были редуцированы к системе GC или FK 3, пользуясь таблицами, собранными в книге П. И. Бакулина [32]. Большинство более поздних каталогов даны в системе FK 3 (но иногда также нуждаются в систематической поправке). Приведение к системе GC или FK 3 там, где это было необходимо, выполнялось вручную.

Очень ответственной и трудоемкой частью работы было назначение весов отдельным положениям. Для каталогов, которые были использованы в GC или есть в [31], веса были просто заимствованы из указанных работ. Для остальных каталогов веса назначались на основании специального исследования, проведенного нами ранее [33]. К окончательным собственным движениям придавалась поправка за неточность ньюкомбовской прецессионной постоянной, заимствованная из работы [34].

Все вычисления были проведены на электронно-вычислительной машине М-20 Вычислительного центра МГУ, для чего в процессе работы была составлена программа, предусматривающая введение систематических поправок для перехода от системы GC или FK 3 к системе FK 4, вычисление прецессии с учетом членов до третьего порядка включительно, приведение всех положений к равноденствию 1950.0, вычисление собственных движений и исправление их за неточность прецессионной постоянной Ньюкомба.

Ниже приводится каталог полученных собственных движений. В столбцах каталога дано следующее:

1. Порядковый номер,
2. Название звезды,
3. Номер звезды по BD (определение μ) или по GC (улучшение μ),
4. Звездная величина,
5. Средневзвешенное прямое восхождение на 1950.0,
6. Средневзвешенная эпоха наблюдений α
7. Собственное движение по α ,
8. Вероятная ошибка μ_α ,
9. Число каталогов, по которым определено или улучшено собственное движение по α ,
- 10-14 - Соответствующие столбцы по δ .

В заключение выражаем искреннюю благодарность А. П. Гуляеву за обсуждение вопросов, связанных с системами некоторых каталогов, а Г. А. Колокольчиковой и М. С. Тороповой за помощь при подготовке материала для счета на ЭВМ.

Таблица 1

	BD (GC)	$\alpha_0(1950.0)$	t_{α}	μ_α	n_α	$\delta_0(1950.0)$	t_{δ}	μ_δ	n_δ
1	U Aql	26905 19 ^h 26 ^m 39 ^s .871	1928.08	-0 ⁰ 002	5	6 -79°53'37.3	1923.58	-0 ⁰ 004	6
2	SZ Aql	+ 1° 38'77	19 02 07.053	1923.93	+ 5	11 + 1 1348.52	1923.04	+ 2	5 11
3	TT Aql	+ 1° 38'99	19 05 41.385	1919.21	+ 6	26 + 1 1306.93	1914.76	- 12	2 26
4	FF Aql	26052 + 10° 38'00	18 56 01.169	1929.96	- 4	1 + 17 1732.63	1927.98	- 9	2 9
5	FM Aql	19 06 54.030	1923.18	+ 0	6	8 + 10 28 15.98	1916.94	- 3	5 8
6	FN Aql	+ 3° 39'41	19 10 17.435	1927.40	+ 3	4 + 3 28 18.99	1921.18	- 10	4 8
7	η Aql	27517 + 49° 13'16	19 49 55.515	1932.08	+ 6	1 + 0 52 33.34	1931.63	- 10	1 25
8	BK Aur	5 06 49.779	1924.68	-	-	- + 49 37 33.46	1938.69	+ 14	6 6
9	RT Aur	8371 + 39° 11'38	6 25 21.244	1931.36	+ 3	2 + 30 31 33.57	1927.43	- 15	2 12
10	RX Aur	+ 39° 11'38	4 57 55.450	1923.42	+ 6	7 + 39 53 16.90	1919.74	- 8	6 8
11	RU Cam	+ 69° 41'7	7 16 20.299	1913.14	+ 25	6 + 69 45 53.47	1913.75	- 17	7 7
12	RW Cam	+ 58° 66'3	3 50 15.191	1927.03	- 18	5 + 58 30 22.12	1926.57	- 8	5 8
13	RX Cam	+ 58° 69'4	4 00 49.274	1929.23	- 24	5 + 58 31 25.26	1928.01	- 13	5 8
14	V Car	11632 14363	8 27 42.536	1940.66	- 2	4 + 59 57 17.17	1940.46	- 4	4 5
15	UW Car	10 25 02.513	1936.89	-	23	5 - 59 24 51.46	1935.78	- 14	5 2
16	ER Car	11351 11 07	31.933	1935.53	- 5	3 - 58 33 58.45	1934.57	- 6	4 3
17	I Car	13462 3403	9 43 52.370	1943.32	- 17	0 - 62 16 36.48	1932.89	+ 7	2 7
18	SU Cas	0 24 28.839	1930.95	+ 8	2 + 68 40 59.76	1927.55	- 7	2 8	
19	TU Cas	+ 50° 72	0 23 36.677	1947.55	- 2	4 + 51 00 13.42	1946.85	- 5	4 10
20	V Cen	19582 18463	14 28 57.006	1936.00	- 19	5 - 56 40 02.00	1934.21	- 15	4 3
21	XX Cen	13 37 01.181	1929.46	- 11	4 - 57 21 36.32	1928.36	- 1	4 4	

Таблица 1
(продолжение)

N	Назв.	BD (GC)	m	$\alpha_0(1950.0)$	$\delta_0(1950.0)$	μ_α	μ_δ	ϵ_{μ_α}	ϵ_{μ_δ}	t_α	t_δ	ϵ_{t_α}	ϵ_{t_δ}
22	V659 Cen	18259	13 ^h 28 ^m 12 ^s .791	1933.15	-0 [°] 00'12"	+0 [°] 00'03"	1931.17	+0 [°] 00'04"	+0 [°] 00'03"	7	-61 [°] 19'30"03	1931.17	+0 [°] 00'03"
23	CR Cep	+58° 2478	22 44 27.026	1927.46	-	5	+59 10 42.76	1926.77	-	1	4	5	
24	δ Cep	+57° 2548	22 27 18.502	1930.29	+	16	+58 09 31.66	1926.53	-	2	1	22	
25	R Cru	16890	12 20 52.127	1936.19	+	4	-61 21 06.85	1933.37	-	12	4	3	
26	S Cru	17509	12 51 23.613	1936.19	-	6	-58 09 33.39	1935.02	-	9	4	3	
27	T Cru	16848	12 18 36.508	1936.08	-	6	-62 00 15.10	1933.36	-	2	4	3	
28	X Cyg	28886	20 41 26.609	1943.05	-	5	1 13	+35 24 24.13	1939.99	-	4	2	12
29	SU Cyg	27336	19 42 48.523	1934.37	+	4	4 10	+29 08 34.41	1933.74	-	4	4	11
30	SZ Cyg	+46° 2966	20 31 16.031	1918.87	-	12	7 9	+46 25 47.81	1915.91	-	1	7	9
31	VX Cyg	+39° 4379	20 55 27.440	1919.15	+	4	8 6	+39 59 01.69	1916.75	+	23	5	6
32	VZ Cyg	+42° 4233	21 49 41.006	1922.14	-	61	8 7	+42 53 55.96	1919.73	+	8	7	
33	DT Cyg	29502	21 04 24.232	1927.87	+	2	2 13	+30 58 59.79	1931.65	-	6	2	16
34	TX Del	+ 3° 4437	20 47 42.006	1943.18	+	2	4 7	+ 3 27 55.10	1942.08	-	1	3	7
35	β Dor	6944	5 33 11.367	1930.63	-	2	2 6	-62 31 20.24	1928.86	+	6	2	8
36	W Gem	8560	6 32 05.560	1941.06	+	7	3 10	+15 22 15.82	1938.01	-	16	3	10
37	AA Gem	+26° 1075	6 03 28.144	1917.70	+	12	6 6	+26 20 07.15	1916.47	+	3	4	6
38	ζ Gem	9313	7 01 08.631	1931.55	-	2	1 28	+20 38 43.53	1930.00	-	2	0	28
39	V Lac	+55° 2815	22 46 35.231	1927.33	+	11	5 9	+56 03 25.15	1926.63	-	2	5	9
40	X Lac	+55° 2817	22 47 00.361	1927.74	-	6	5 7	+56 09 48.46	1927.49	-	2	5	7
41	Y Lac	+50° 3581	22 07 07.743	1936.39	-	9	4 8	+50 48 00.04	1939.30	+	8	5	8
42	Z Lac	+56° 2829	22 38 53.214	1928.37	+	2	6 7	+56 34 04.85	1927.48	-	4	6	7

Таблица 1
(продолжение)

N.	Назв.	BD (GC)	$\alpha_0(1950.0)$	t_{α}	μ_α	$\epsilon\mu_\alpha$	n_α	$\delta_0(1950.0)$	t_{δ}	μ_δ	$\epsilon\mu_\delta$	"δ
43	RR Lac	+55° 2789	22 ^h 39 ^m 26 ^s .840	1928.56	+0.5000	±0.005	10	+56°10'15".88	1927.51	-0.007	±0.005	10
44	T Mon	8291	6 22 30 990	1933.01	+	9	4	+ 7 06 52.93	1928.93	-	6	4 10
45	R Mus	17267	12 39 00.297	1931.09	-	3	4	-69 07 59.92	1924.38	-	8	4 4
46	S Mus	16679	12 10 04.260	1931.75	-	10	4	-69 52 24.81	1926.12	-	9	4 4
47	S Nor	21898	16 14 42.410	1935.15	-	16	4	-57 46 42.40	1933.50	-	4	3 3
48	Y Oph	24288	17 49 57.771	1928.48	+	1	3	- 6 07 58.67	1923.86	-	13	3 8
49	BF Oph	23059	17 02 59.304	1931.93	+	1	4	-26 30 49.56	1924.03	+	1	3 3
50	RS Ori	+14° 1259	6 19 22.017	1927.95	-	7	7	+ 14 42 12.22	1925.56	-	11	6 7
51	AU Peg	+17° 4572	21 21 40.368	1926.57	-	0	4	+ 18 03 48.98	1925.47	-	3	4 8
52	SV Per	+42° 1064	4 46 16.467	1934.29	-	3	6	+ 42 12 13.45	1929.21	-	8	6 6
53	AW Per	+36° 937	4 44 25.373	1928.31	+	7	4	+ 36 38 04.85	1919.56	-	2	4 10
54	X Pup	10105	7 30 36.719	1921.17	-	—	—	-20 48 04.23	1921.14	+	19	9 1
55	RS Pup	-34° 4488	8 11 08.926	1917.98	-	35	6	-34 25 36.64	1919.42	+	2	5 6
56	VX Pup	-21° 1997	7 30 27.619	1929.28	-	12	8	-21 49 19.52	1928.64	-	16	6 5
57	AP Pup	-39° 3831	7 56 01.006	1934.10	+	7	8	-39 59 14.86	1931.76	-	9	7 5
58	AQ Pup	-28° 5196	7 56 20.704	1929.20	-	19	9	-28 59 37.03	1932.62	-	11	7 5
59	S Sge	+16° 4067	19 53 44.913	1938.20	+	2	1	+ 16 30 04.09	1936.68	-	10	2 14
60	U Sgr	25287	18 23 56.569	1925.64	-	4	3	- 19 09 42.64	1921.42	-	6	3 6
61	W Sgr	24605	18 01 49.475	1915.26	+	7	2	-29 35 02.78	1910.69	-	5	2 2
62	X Sgr	24135	17 44 24.677	1920.97	-	2	1	-27 48 48.76	1913.26	-	14	2 3
63	Y Sgr	25038	18 18 26.456	1929.97	-	2	3	-18 53 02.86	1924.83	-	8	3 10

Таблица 1
(продолжение)

* №	Назв.	BD (GC)	α_0 (1950.0)	t_{α}	μ_α	$\epsilon\mu_\alpha$	δ_0 (1950.0)	t_δ	μ_δ	$\epsilon\mu_\delta$	n_δ
64	AP Sgr	24830	18 ^h 10 ^m 00 ^s .204	1931.05	+0.9001	±0.004	4 -23°07'52".09	1921.64	-0.008	±0.004	4
65	BB Sgr	25842	18 48 01.918	1927.92	+	5	4 -20 21 17.27	1922.43	-	25	4
66	RV Sco	22857	16 55 03.287	1914.59	+	1	5 6 -33 31 58.61	1916.10	-	10	5
67	RY Sco	24216	17 47 33.992	1920.45	+	32	6 2 -33 41 32.77	1921.07	-	2	6
68	V482 Sco	-33°12126	17 27 30.586	1925.38	+	5	6 5 -33 34 21.16	1931.60	-	6 6	5
69	V636 Sco	23458	17 19 05.491	1910.52	-	12	7 2 -45 34 00.75	1908.82	-	5	6
70	ST Tau	+13° 971	5 42 13.365	1935.13	-	15	2 15 +13 33 23.52	1932.98	-	10	3 13
71	SZ Tau	5621	4 34 20.202	1929.33	-	4	4 5 +18 26 35.39	1922.31	-	9	4 5
72	R TrA	20561	15 15 15.879	1931.22	-	10	4 4 -66 18 52.46	1925.60	-	17	4 4
73	S TrA	21470	15 56 40.185	1936.91	-	9	5 3 -63 38 09.60	1933.33	-	2	4
74	U TrA	21614	16 02 51.015	1937.11	-	2	6 2 -62 46 35.55	1935.42	+	1	6 2
75	T Vel	11855	8 36 03.207	1928.31	-	16	6 4 -47 11 09.63	1923.67	-	2	7 4
76	V Vel	12946	9 20 45.351	1931.79	+	10	6 2 -55 44 45.78	1927.80	-	2	7 2
77	RZ Vel	11834	8 35 17.764	1910.26	-	11	6 2 -43 56'21.55	1906.34	-	3	5 2
78	SW Vel	12028	8 41 59.927	1926.21	-	24	6 3 -47 13 17.65	1918.63	-	5	5 3
79	SX Vel	12066	8 43 12.427	1920.34	-	12	6 3 -46 09 37.02	1923.15	-	3	5 3
80	AH Vel	11172	8 10 25.599	1923.58	-	6	4 3 -46 29 37.13	1924.25	+	2	4 3
81	T Vul	29089	20 49 20.762	1938.65	+	3	2 11 +28 03 43.66	1937.72	-	6	2 13
82	U Vul	27119	19 34 26.514	1927.18	+	3	3 8 +20 13 12.53	1927.06	-	8	3 8
83	X Vul	+26° 3741	19 55 23.910	1931.94	+	6	5 6 +26 25 16.04	1927.22	+	4	5 6
84	SV Vul	+27° 3536	19 49 27.806	1925.01	+	6	5 10 +27 19 52.65	1921.73	-	2	4 10

Л и т е р а т у р а

1. B. B o s s, General Catalogue of 33342 stars for the Epoch 1950. Washington, 1937.
2. H. M. Артюхина, АЖ 36, вып. 4, 691, 1959.
3. J. Delhaue, A. Blaauw, BAN 12, 72, 1953.
4. С. В. Дроздов, АЖ 31, вып. 5, 1954.
5. P. Sollenberg, AJ 51, 145–149, 1945.
6. I. C. Hammond, C. B. Watts and I. E. Willis, AJ 39, 33, 1929.
7. А. А. Горыня, Труды Киевской обсерватории 1, 1956.
8. А. К. Король, В. В. Конин, Изв. ГАО УССР 2, вып. 2, 1958.
9. S. Vasilevskis, AJ 60, 384, 1945.
10. W. D. Heintz, München Veröff 5, № 2 = AN 284, 193, 1958.
11. J. Delhaue, JO № 7, 1959.
12. М. С. Зверев и Д. Д. Положенцев, Труды ГАО, сер. 2, 72, 1958.
13. H. Jasuda and H. Naga, Tokyo Ann, Ser II, 6, № 1, 1958.
14. Е. Ф. Лудченко, ПЗ 12, 328, 1959.
15. Cape Ann 22, 1968.
16. М. Ф. Быков, Абсолютный каталог прямых восхождений 623 слабых звезд из ФКСЗ. Ташкент, 1961.
17. А. С. Харин, Каталог склонений звезд программ зенит-телескопов в системе FK 4 для эпохи наблюдения и равноденствия 1950.0. Киев, 1963.
18. В. К. Дрофа и Н. А. Чернега, Каталог положений слабых звезд в системе ПФКСЗ. Киев, 1964.
19. D. Hoffleit, Yale Transactions 28, 1967.
20. Catalogue photographique de 10831 Étoiles Repères du Catalogue photographique de la zone Bordeaux. Vol. 1 u. Vol. 2, 1953.
21. Каталоги звездных положений, составленные в Пулковской обсерватории на основании наблюдений, произведенных в Мельбурнской обсерватории с 1928 по 1941 г. Ч. 1. Каталоги склонений, Ленинград, 1968.
22. D. Hoffleit, Yale Transactions 29, 1968.
23. München Veröff 5, № 15, 1962.
24. Wash Publ., Sec. ser., 19, part 1, 1964.
25. W. H. Jeffreys, AJ 67, № 8, 1962.
26. Københavns Obs. Publ № 197, 1968.
27. Cape Ann 21, 1966.
28. Lisbonne Bull 13, 1961.
29. Fourth Fundamental Catalogue (FK4). Heidelberg Veröff № 10, 1963.
30. А. Kopff, AN 269, Heft 3, 160, 1939.
31. W. Gyllenberg, Lund Medd, Ser II, № 122, 1948.
32. П. И. Бакулин, Фундаментальные каталоги звезд. Москва, 1949.
33. Д. К. Каримова, Е. Д. Павловская, Сообщения ГАИШ № 171, 1971.
34. W. Fricke, AJ 72, 1368, 1967.

Гос. астрономический ин-т им. П. К. Штернберга
февраль, 1970 г.