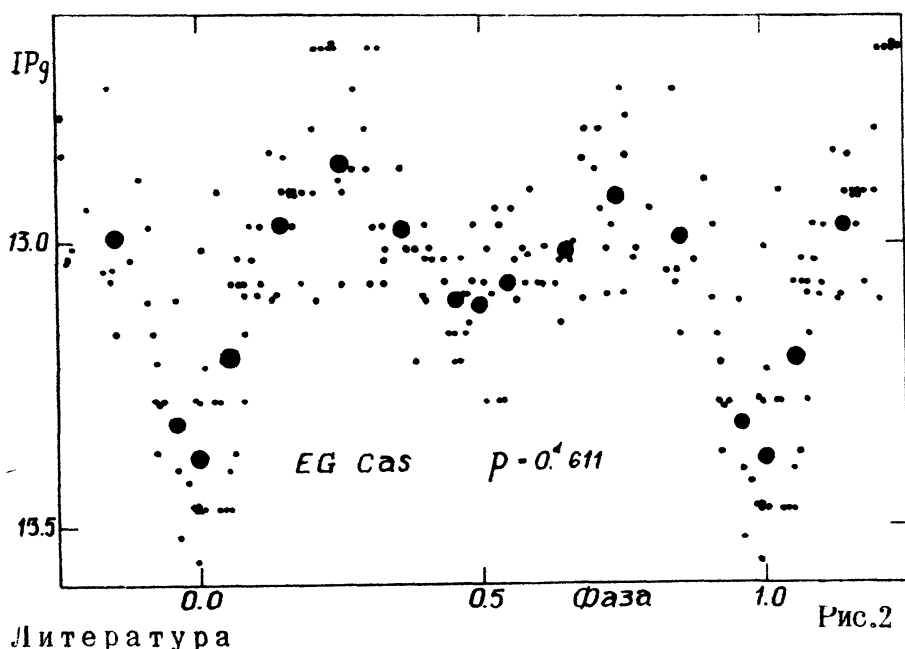




Литература

1. C.Hoffmeister, Erg AN **10**, 136, 1940.
2. C.Hoffmeister, MVS **5**, 1942; KVBB **28**, 1943.

Москва, ГАИИИ
февраль 1961 г.

СПЗ 1154 Жирафа

М.Усманова

Переменность блеска СПЗ 1154 Сеп ($3^h27^m49^s + 61^\circ57'5''$, 1900 г.) обнаружил в 1953 г. Н.Е.Курочкин [1]. Звиду небольшого количества наблюдений не был определен период и тип звезды.

Звезда оценена мной по способу Нейланда — Блажко на 76 пластинках, полученных на Московской обсерватории за период J.D.2433153 — 37023. Карта звезд сравнения и их звездные величины даны на рис.1 и в таблице 1.

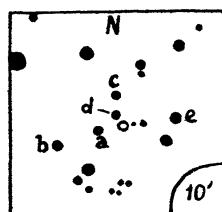


Рис.1

a	14 ^m .56	d	15.64
b	14.96	e	15.95
c	15.40		

Звездные величины звезд сравнения получены путем привязки к SA 9. Наблюдения показали, что звезда является цефеидой. Получены новые элементы:

$$\text{Max} = \text{J.D.}2434426.25 + 3^d.99678 \cdot E$$

От этих элементов вычислены фазы и построена средняя кривая блеска, данная в табл.2 и на рис.2.

Таблица 2.

Фаза	n	IPg	Фаза	n	IPg	Фаза	n	IPg	Фаза	n	IPg
0.013	6	14 ^m .76	0.451	5	15 ^m .39	0.726	6	15 ^m .61	0.815	3	15 ^m .45
.134	6	14.98	.493	4	15.44	.759	5	15.66	.939	7	14.89
.226	6	15.16	.519	6	15.48	.784	6	15.54	.991	6	14.76
.310	5	15.31	.596	5	15.47						

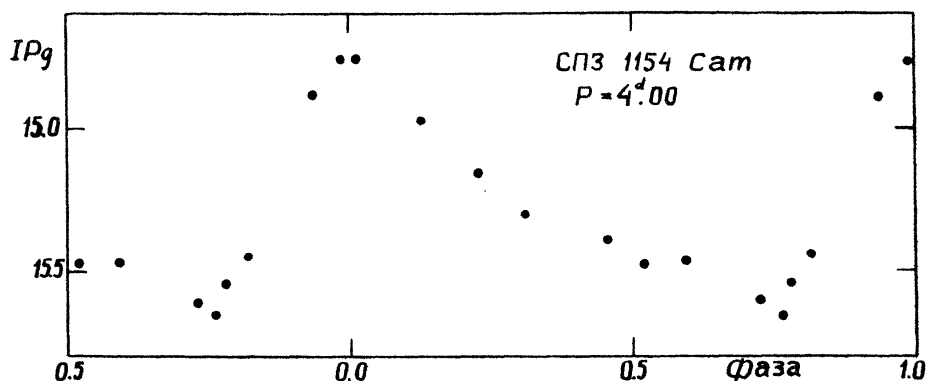


Рис.2

Блеск звезды изменялся в пределах $14^m.8 - 15^m.7$, $M - m = 0^p.24$.

Звезда находится на расстоянии 4360 пс от Солнца, а от центра Галактики — на расстоянии 10860 пс. Расстояния были определены с помощью формул П.П.Паренаго, изложенных в книге "Курс звездной астрономии". Поглощение принято равным $4^m.0$ по неопубликованным данным А.С.Шарова.

Наблюдения СПЗ 1154 Cam:

J.D.	IPg	J.D.	IPg	J.D.	IPg	J.D.	IPg
24...		24...		24...		24...	
33153.633	15.25	34413.251	15.59	35368.525	15.57	36871.327	15.72
903.540	15.10	420.356	15.53	394.438	15.23	.372	15.64
917.469	15.67	421.198	15.64	401.597	14.86	.422	15.55
954.472	15.04	423.317	15.21	402.290	15.07	.470	15.52
975.329	15.20	426.251	14.76	431.335	15.50	874.359	15.52
34037.410	15.60	.288	14.79	433.211	14.65	.408	15.27
038.216	15.20	444.291	15.56	447.236	15.41	.444	15.55
277.506	15.48	455.234	15.18	480.261	15.64	900.356	14.83
331.458	15.23	623.442	15.52	481.254	14.68	904.218	14.83
332.424	15.50	681.369	15.25	841.404	14.66	.250	14.83
354.212	14.63	684.341	15.41	873.247	14.81	924.301	14.69
.241	14.78	768.395	15.56	36077.484	14.86	927.247	15.52
.261	14.76	769.344	15.27	346.330	15.23	.292	15.86
385.270	15.49	795.298	15.30	381.487	14.81	.344	15.69
390.224	14.92	35347.502	15.46	521.261	15.11	.402	15.49
.266	14.66	350.483	15.46	542.333	15.49	.448	15.58
.305	14.66	363.476	15.52	545.346	15.11	.496	15.52
412.243	15.50	365.469	14.68	546.292	15.34	961.531	15.29
.280	15.51	367.437	15.30	547.247	15.52	37023.306	15.52

Литература

1. Н.Е.Курочкин, ПЗ 9, №6, 402, 1954.

Ин-т астрофизики Тадж. ССР,
Гос. астрономический ин-т им. Штернберга
февраль 1961 г.