

Таблица 3

J. D.	IPg	J. D.	IPg	J. D.	IPg	J. D.	IPg	J. D.	IPg
2429...		2430...		2431...		2432...		2433...	
779	10.2	903	11.2	651	10.6	711	10.3	184	10.7
788	10.3	905	11.2	674	10.7	730	10.4	186	10.7
790	10.4	907	11.1	677	10.7	733	10.7	212	11.1
791	10.4	911	10.9	681	11.2	737	10.7	213	11.3
792	10.5	912	11.0	696	11.3	739	10.7	417	10.7
793	10.3	928	10.7	698	11.4	741	10.7	449	11.3
794	10.6	929	10.8	700	11.5	761	11.5	450	11.6
795	10.5	932	10.7	701	11.4	762	11.3	454	11.5
807	10.6	933	10.7	703	11.5	766	11.3	555	10.2
810	10.7	934	10.7	704	11.5	769	11.5	829	10.7
811	10.7	938	10.7	705	11.5	772	11.1	840	10.6
812	10.7	939	10.7	706	11.5	790	11.0	842	10.7
817	10.7	940	10.7	707	11.5	793	11.2	853	10.7
818	10.7	960	10.9	708	11.5	795	11.3	856	10.7
821	11.0	962	10.9	711	11.5	797	11.3	857	10.7
822	11.0	967	11.0	712	11.4	801	11.3	858	10.6
823	11.0	972	11.3	723	11.3	822	10.7	859	10.5
844	10.9	992	11.4	724	11.2	824	11.5	861	10.6
847	11.0	995	11.2	725	11.1	826	10.7	864	10.7
848	11.1	999	11.3	726	10.9	830	11.3	865	10.7
864	11.1	2431...		728	10.7	877	10.7	866	10.7
865	11.1	236	11.1	732	10.7	2433...		867	10.7
866	11.1	259	10.7	733	10.6	065	10.6	882	10.7
867	11.2	262	10.7	734	10.7	084	10.6	886	10.9
868	11.1	265	10.6	735	10.6	089	10.6	887	10.7
869	11.3	267	10.5	736	10.6	094	10.7	889	10.7
870	11.2	270	10.6	737	10.4	097	10.7	892	11.1
871	11.1	283	10.5	2432...		099	10.6	897	11.1
872	11.1	287	10.5	023	11.2	101	10.6	911	10.9
873	11.2	292	10.5	024	10.9	114	10.7	913	11.3
874	11.2	295	10.6	025	10.9	117	10.6	914	11.5
875	11.2	311	10.6	026	10.7	120	10.7	915	11.3
876	11.1	322	10.7	028	10.7	123	10.6	921	11.3
878	11.0	326	10.8	032	10.7	131	10.6	2434...	
893	11.1	341	10.8	036	10.2	149	10.2	215	10.3
903	10.9	343	10.9	053	10.1	156	10.2	217	10.5
2430...		348	10.9	465	10.2	159	10.2	219	10.4
134	11.1	375	10.5	687	10.1	173	10.5	223	10.5
262	10.6	638	10.5	689	9.9	176	10.7		
263	10.6	641	10.7	705	10.2	178	10.6		
277	10.7	645	10.5	708	10.2	180	10.6		
614	10.7	646	10.7	710	10.1	182	10.7		

Л и т е р а т у р а

1. *E. C. Pickering*, НС 143, 1908.
2. *E. Zinner*, Erg AN 4, C4, 1922.
3. *C. Hoffmeister*, Sonn Mitt 20, 1931.
4. *В. М. Чернов*, Тад цирк 51, 1941.
5. *А. В. Соловьев*, АЦ 30, 1944.

Сталинабадская астрономическая
 обсерватория АН Таджикской ССР
 Сентябрь 1952 г.

СПЗ 918 Персея — переменная типа U Близнецов с большой амплитудой или Новая

П. Н. Холопов

Переменность СПЗ 918 Персея (КЗП 239) была обнаружена *Т. Хван* при блинковании пар пластинок, полученных на Московской обсерватории. *Т. С. Мешкова* [1] опубликовала карту окрестностей, величины

трех звезд сравнения и 6 оценок блеска переменной. Согласно *Т. С. Мешковой*, блеск звезды меняется в пределах 11^m2 — 13^m5 *pg*. Так как лишь на двух пластинках, полученных с интервалом в 2 дня, переменная видна в максимуме блеска, было сделано заключение о возможной принадлежности ее к типу U Gem. Средний промежуток времени между двумя последовательными вспышками звезды этого типа, по известной зависимости *Б. В. Кукаркина* и *П. П. Паренаго* [2], должен составлять при данной амплитуде около 10 дней.

Мы произвели 59 оценок блеска этой звезды на пластинках, полученных на Московской обсерватории (J. D. 2417564—34333), и нескольких репродукциях, рассчитывая независимо подтвердить ее переменность. Среди этих пластинок были и те, на которых блеск звезды был оценен *Т. С. Мешковой* (соответствующие им эпохи отмечены звездочкой в приводимой ниже таблице наблюдений).

При этом оказалось, что необходимо внести существенные поправки в опубликованные данные об этой звезде. В частности, выяснилась необходимость приведения более подробной карты окрестностей для отождествления переменной. Кроме того, на четырех пластинках, на которых, согласно *Т. С. Мешковой*, переменная имеет блеск от 13^m2 до 13^m5 , мы не нашли звезды: величина ее слабее предельной.

Звезда видна лишь на тех двух пластинках, на которых она наблюдалась в максимуме *Т. С. Мешковой*. Сравнение этих пластинок с помощью блинкмикроскопа и измерение координат на измерительном приборе Бамберга не показали заметного собственного движения объекта. Угловое расстояние объекта от Солнца было равно 91° , элонгация 75° . Малая планета при такой элонгации не может находиться в точке стояния. Таким образом, объект не является малой планетой.

В октябре 1949 г. *В. В. Подобед*, по нашей просьбе, получил фотографию области переменной с помощью $15''$ астрографа ГАИШ ($f = 6.4$ м) на пластинке Kodak 103a-O с двухчасовой экспозицией. На этой пластинке (предельная величина 17^m4) на месте переменной нет никаких звезд.

Ниже приводится карта окрестностей, составленная по этой фотографии. Интернациональные фотографические величины звезд сравнения определены привязкой к звездам SA 22 с учетом фотометрической ошибки поля по пластинке, полученной с $16''$ астрографом ГАИШ (предельная величина 17^m2).

*	<i>IPg</i>	<i>Вахман</i> [°]
<i>a</i>	11^m7	Поле 1, № 1366 (11^m57 , F7)
<i>b</i>	12.4	» № 1410 (12.24 , G0)
<i>c</i>	13.2	» № 1380 (13.03 , G8)
<i>d</i>	13.8	
<i>e</i>	14.2	
<i>f</i>	15.2	
<i>g</i>	16.2	

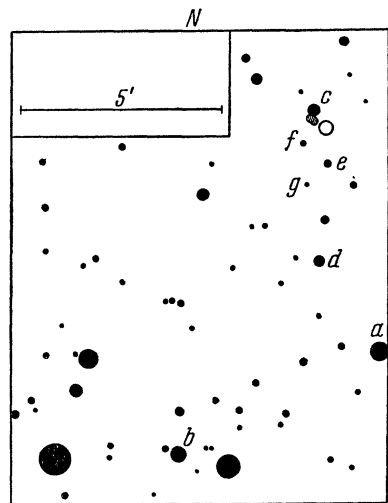


Рис. 19

Переменная расположена в $40'$ к северу от центра рассеянного скопления М 34, спектры и величины звезд которого до $13^m.5$ определены *Вахманом* [3]. Интернациональные фотографические величины трех наиболее ярких звезд сравнения, содержащиеся в каталоге *Вахмана*, систематически отличаются от наших определений на $0^m.15$.

Координаты переменной ($2^h35^m43^s + 42^\circ55'.2$; 1900.0) определены привязкой к звезде сравнения c ; координаты последней были получены по данным каталога *Вахмана*.

В $15''$ к югу от звезды c находится маленькая продолговатая светлая туманность ($2^h35^m44^s + 42^\circ55'.4$; 1900.0), изображенная на карте окрестностей. Туманность очень хорошо видна на пластинке, полученной с 15-дюймовым астрографом. Длина ее — $15''$; распределение яркости неравномерно: у концов большой оси намечаются два звездообразных сгущения приблизительно 17^m .

Переменная расположена почти на продолжении большой оси туманности, в $15''$ от юго-западной границы последней.

Наблюдения СПЗ 918, приводимые ниже, свидетельствуют о том, что звезда является или переменной типа U Gem с большой амплитудой [$11^m.7$ —($17^m.2$; средний цикл больше 1000^d] или Новой, вспыхнувшей в январе — феврале 1937 г.

Наблюдения СПЗ 918:

J. D.	IPg	J. D.	IPg	J. D.	IPg	J. D.	IPg	J. D.	IPg
2412...		2427...		2429...		2429...		2433...	
459 ¹	(14 ^m .2)	690 ³	(15 ^m .2)	166.56*	(15 ^m .2)	286.26	(12 ^m .4)	953.43	(15 ^m .2)
2417...		866.32*	(13.8)	172.53	(13.2)	287.26	(12.4)	.46	(11.7)
564.20	(14.2)	2428...		.55	(15.2)	524.49	(13.2)	2434...	
824.38	(15.2)	081.49*	(14.2)	192.48	(14.2)	526.41	(12.4)	037.19	(12.4)
834.40	(13.2)	082.52	(14.2)	.50	(14.2)	527.50	(13.2)	.25	(14.2)
825.39	(14.2)	532.33	(14.2)	227.26	(14.2)	547.48	(13.2)	250.48	(14.2)
2418...		573.28*	11.7!	.31	(13.2)	556.38	(13.2)	.51	(14.2)
235	(14.2)	575.26*	11.8!	283.21	(13.2)	558.48	(13.2)	329.39	(12.4)
240.30	(16.2!)	593.25	13.2::	.27	(15.2)	559.48	(13.2)	.44	(14.2)
292.28	(15.2)	792.34	(13.2)	284.25	(14.2)	588.44	(12.4)	330.36	(12.4)
304 ²	(15.2)	2429...		.27	(12.4)	2433...		331.38	(17.2!)
329.19	(15.2)	165.45*	(15.2)	285.27	(14.2)	219.19	(17.2!)	.39	(14.2)
571.36	(14.2)	.48	(13.2)	.34	(12.4)	949.52	(13.2)	333.35	(14.2)

¹ Roberts (M 34), ² Fr.-Ad. 166, ³ Ross — Calvert 27.

Л и т е р а т у р а

1. Т. С. Мешкова, ПЗ 5, 255, 1940.
2. В. В. Кукаркин, П. П. Паренаго, ПЗ 4, 251, 1934.
3. А. А. Wachmann, Spectral-Durchmusterung von Milchstraßenfeldern, Teil 1, Hamburg—Bergedorf, 1939.

Астрономический Совет АН СССР
Москва, июнь 1953 г.

В N Л и с и ч к и

А. А. Батырев

Переменная В N Vul была открыта *Хоффмейстером* в 1935 г. Элементы были определены *Г. А. Ланге* [1] и *Яжкия* [2]. После 1940 г. новых наблюдений звезды опубликовано не было.

Мною звезда наблюдалась летом и осенью 1952 г.; получено 116 визуальных оценок блеска.