

Таблица 15 (продолжение).

J.D.☉	St	J.D.☉	St	J.D.☉	St	J.D.☉	St
2437...		2437...		2437...		2438...	
166.327	9.2	546.352	9.3	885.416	9.3	260.393	8.5
168.379	9.2	549.445	7.1	902.301	8.8	261.411	9.8
175.331	9.3	557.377	4.9	2438...		263.447	9.2
176.510	9.2	761.503	8.8	176.423	8.5	268.460:	9.2
194.317	9.2	845.490	5.0	196.450	6.3	281.352	8.5
218.213	8.9	854.503	9.2	227.347	7.1	289.434	9.2
525.504	11.4	876.459	2.3	255.418	8.8	290.345	9.8
527.512	11.8						

Литература:

- 1. С. Hoffmeister, Sonn. Mitt N 17, 1930.
- 2. М. С. Зверев, ПЗ 5, 107, 1937.
- 3. Е. Н. Макаренко, ПЗ 15, 203, 1964.
- 4. Н. L. Johnson, ApJ 117, 356, 1953.

СПЗ 1497 – новая мира

П. Г. Куликовский

По спектрограмме, полученной 30 июля 1960 г. при помощи 70-см менискового телескопа с объективной призмой Абастуманской астрофизической обсерватории АН Груз ССР, С. Априамашвили обнаружил слабую звезду спектрального класса М, имевшую эмиссионные линии Н_γ и Н_δ. Подозрения в переменности этой звезды подтвердились при просмотре ряда негативов и звездных карт. В АЦ 317, 1965 С. Априамашвили привел следующие данные о звезде: α₁₉₀₀ = 19^h18^m05^s, δ₁₉₀₀ = +30° 50', М2е, 13.^m0, причем оценка блеска была проведена по спектру, т. е. очень приближенно.

Просмотр 62 негативов коллекции ГАИШ позволил подтвердить переменность этой звезды и определить ее принадлежность к долгопериодическим переменным типа Миры Кита.

На рис. 1 дана карта окрестностей СПЗ 1497. Звездные величины пяти звезд сравнения (I P_g) определены двукратной привязкой к SA 63 и последующим выравниванием с помощью степенной шкалы (табл. 1).

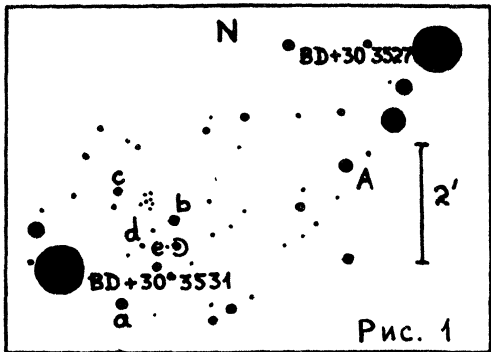


Таблица 1.

*	St	mg	IP _g
A	(25.2)	13.41	13.40
a	23.8	13.67	13.55
b	15.2	14.82	14.83
c	10.6	15.41	15.50
d	4.7	16.72	16.70
e	0.0	—	(17.50)