

НАБЛЮДЕНИЯ СВЕРХНОВОЙ В ПЕКУЛЯРНОЙ ГАЛАКТИКЕ NGC 3656

4 марта 1973 г. на желтом снимке, полученном на метровом телескопе системы Шмидта, на расстоянии $12''$ к юго-западу от центра, в галактике NGC 3656 была обнаружена Сверхновая звезда. Впоследствии выяснилось, что эта Сверхновая уже была открыта Ковалом 11 января сего года и видимая звездная величина её к тому времени в желтых лучах была равна 17-ти [1].

Наши наблюдения сверхновой проводились частично на метровом телескопе вместе с А. Т. Каллогляном, параллельно с выполнением совместной программы исследования соответствующей области неба, частично автором на $21''$ — $21''$ телескопе Шмидта вплоть до первого мая, когда вследствие ослабления Сверхновой очень яркий фон галактики в ее участке стал мешать выявлению последней.

Таблица 1

Дата наблюдения	B	V	U	Эмульсия	Светофильтр	Телескоп
4 марта 1973	—	17. ^m 2	—	Kodak IIaD	GG-11	40"
6 " "	—	17.0	—	"	"	"
7 " "	—	17.0	—	"	"	"
8 " "	—	17.1	—	"	GG-13	"
8 " "	18.2	—	—	Kodak 103aO	UG-2	"
9 " "	—	—	18.9	"	GG-11	"
10 " "	—	16.9	—	Kodak IIaD	"	"
11 " "	—	16.9	—	"	"	"
22 " "	—	17.6	—	"	"	21—21
29 " "	—	17.7	—	"	"	"
6 апреля "	—	17.7	—	"	"	"
1 мая "	—	>18.0	—	"	"	"

8 и 9 марта нам удалось получить снимки Сверхновой в U, B и V лучах. Параллельно были получены фокальные снимки шарового Скопления М3. Ввиду наличия сильного фона галактики в участке Сверхновой мы сочли целесообразным произвести оценки блеска сверхновой глазомерно с помощью лупы, путем сравнения блеска сверхновой с блеском звезд, находящихся в окрестности галактики. При этом яркости звезд сравнения определялись на микрофотометре с помощью характеристических кривых, построенных по соответствующим снимкам стандартных звезд [2].

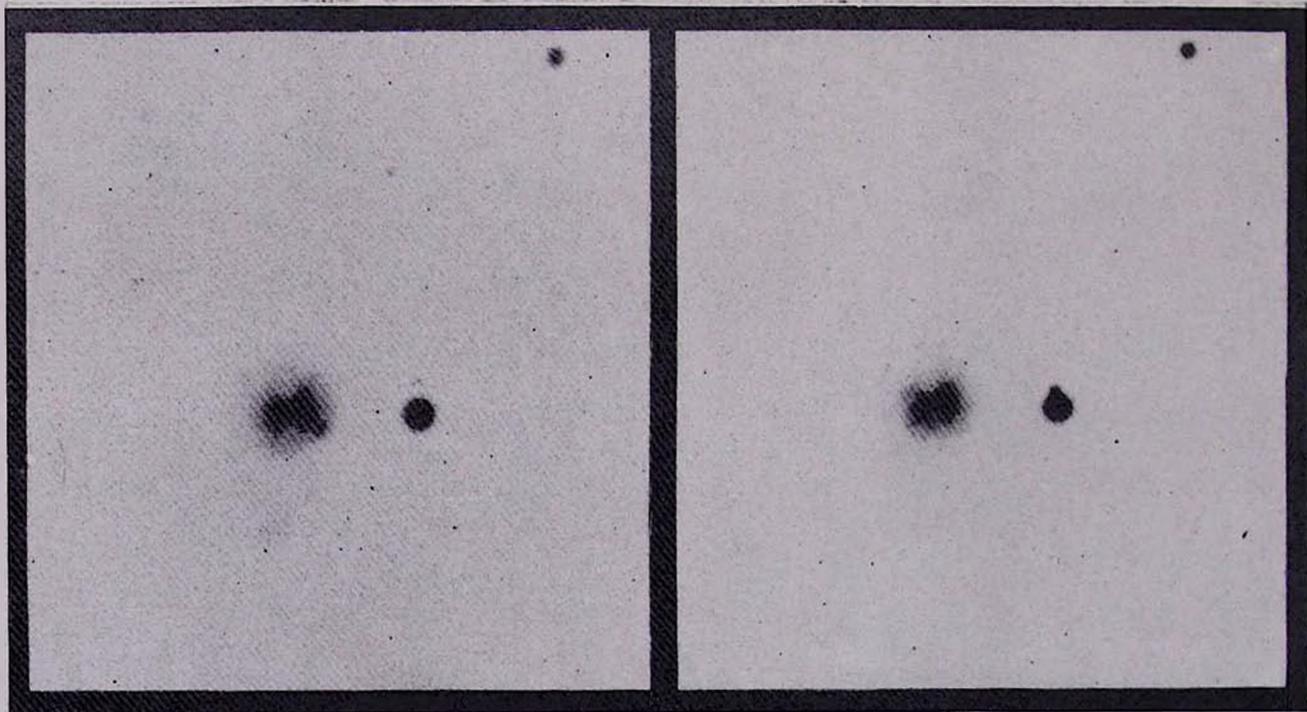


Рис. 1. Галактика NGC 3656. Слева — снимок 25 марта 1968 г.

Справа — снимок 4 марта 1973 г. Масштаб—1 мм = 2,7 \cdot

К ст. Р. К. Шахбазян

Из табл.[№] 1 видно, что 8—9 марта $B-V$ показатель цвета сверхновой был равен $+1^m.1$. Значение $U-B = +0^m.7$ менее уверенно, так как на фотографии, полученной на метровом телескопе с выдержкой в 1 час 45 мин изображение Сверхновой в ультрафиолете очень слабое.

Заметим, что в 1963 г. Берто была обнаружена первая Сверхновая в этой галактике [3]. Она была расположена на расстоянии $22''$ к юго-востоку от центра галактики и имела видимую величину равную 15.

Автор признателен А. Т. Каллогяну за совместные наблюдения при получении снимков на метровом телескопе.

Observations of the Supernova in NGC 3656. The Supernova in NGC 3656 discovered by Kowal and independently found in Byurakan Observatory (March 4, 1973) was visible on ten plates obtained from March 4 to May 1. The yellow magnitudes and $B-V$, $U-B$ colours of Supernova are given.

13 июля 1973

Бюраканская астрофизическая
обсерватория

Р. К. ШАХБАЗЯН

Л И Т Е Р А Т У Р А

1. С. Т. Kowal, IAU Circ., No. 2491, 1973.
2. H. L. Johnson, A. R. Sandage, Ap. J., 124, 379, 1956.
3. С. Bertaud, IAU Circ., No. 1831, 1963.

О ХАРАКТЕРЕ ВЫБРОСОВ В ЯДРАХ ГАЛАКТИК МАРКАРЯНА СЕЙФЕРТОВСКОГО ТИПА

В 1967—1972 гг. Б. Е. Маркарян опубликовал список свыше 500 галактик, имеющих в спектре избыток ультрафиолетового излучения [1—5]. Согласно Б. Е. Маркаряну эти галактики различаются по степени их конденсированности. В тех из них, которые характеризуются наибольшей конденсированностью, обнаруживаются иногда широкие эмиссионные линии водорода, свидетельствующие о взрывной активности их ядер. Несомненно, что в галактиках Маркаряна имеет место проявление той или иной степени активности галактических ядер, на которую обратил внимание В. А. Амбарцумян [6]. В ряде случаев активность галактических ядер проявляется в направленном выбросе газа или облаков релятивистских частиц (например, M 82). В настоя-