

1209582

Die ersten Spektralaufnahmen zeigten bereits das übliche Nova-Emissionsspektrum mit hellen Linien von H, Ca, Fe II und Ti II, außerdem viele schmale Absorptionslinien. Mit dem Aufstieg zum zweiten Maximum nahm die relative Helligkeit des kontinuierlichen Spektrums so zu, daß die hellen Linien verschwanden und ein Absorptionsspektrum sich zeigte, das noch mehr als bei anderen Novae dem von α Cygni ähnelte. Vier Tage nach dem Maximum war das Emissionsspektrum wiederhergestellt. Bemerkenswert war das Verhalten der Ti II- und Fe II-Linien. Die ersteren waren kräftig im Absorptionsspektrum und schwach im Emissionsspektrum, die letzteren dagegen wurden im Emissionsspektrum kräftiger. Die Veränderungen im Spektrum gingen im Vergleich zu anderen Novae verhältnismäßig langsam vor sich. Aus diesem Umstand sowie aus der ungewöhnlichen Schmalheit der hellen Linien folgert Wright, daß die Vorgänge beim Lichtausbruch dieser Nova weniger stürmisch verlaufen sind als bei anderen Novae. Das Nebelstadium begann etwa 6 Monate nach dem zweiten Maximum. Die Radialgeschwindigkeit der ungewöhnlich kräftigen interstellaren Calciumlinien entspricht nicht der Sonnenbewegung. Unter der Voraussetzung, daß die Verschiebung dieser Linien von der galaktischen Rotation herrührt, leitet Spencer Jones die Parallaxe $0''.00029$ und damit die absolute Helligkeit im Maximum $-5^m.5$ ab.

LITERATUR: Bailey, Anzeige der Entdeckung durch Mackie [HB 696; AN 5038]. — Campbell, Bemerkungen über den Lichtwechsel [HC 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345]. — Nijland, 49 Beob. [BAN 80]. — Barnard, 20 Beob. Aussehen. Nebelhülle [ASP 32.226; 34.164; HB 723; PA 28.433]. — Thomsen, Beob. [JBAA 30.254]. — Lacchini, Beob. [BZ 2.13; 54]. — AAVSO, Beob. [PA 28-38; 43]. — Van Maanen, Parallaxe [Mt Wils Rep 1924, S. 95; AJ 846]. — Spencer Jones, Parallaxe [Obs 55.251].

Spektrum: Wright [Lick Publ 14.3; Obs 44.227; ASP 31.314; HB 699]. — Cannon [HB 696; 718; PA 28.359]. — Adams und Joy [ASP 31.307]. — Adams und Burwell [ApJ 51.121; Mt Wils Rep 1920, S. 248]. — Merrill [ASP 44.238].

Nova Ophiuchi (1917) Nr. 5 ($16^h 48^m 24^s - 29^\circ 27'8$). Nicht in CoD und CPD.

[* $12^m 1^s 1 f 7'' s$.]

Karte der Umgebung von Swope (HB 887).

Entdeckt 1920 von Woods auf Harvard-Platten. Bis zum 18. April 1917 war der Stern unsichtbar, auch auf Platten, die bis zur 17. Größe reichen. 1917 April 25 war er $6^m.5$, zeigte bis zum August starke Helligkeitsschwankungen, war 1919 Juni 13 [$13^m.4$] und ist seitdem nicht mehr gefunden worden.

LITERATUR: Bailey, Anzeige der Entdeckung durch Woods. Helligkeitsschätzungen von Leavitt [HB 708; AN 5038].