

Walker weist darauf hin, daß ein sehr großer dunkler Fleck auf einem rotierenden und mit starker Randverdunklung behafteten Stern die gleiche Lichtkurve zu erzeugen vermag.

Hält man an der Doppelsternnatur der Nova fest, so ist es vom beobachtungsmäßigen Standpunkt aus heute nicht mehr zu entscheiden, ob der Stern schon vor dem Ausbruch ein Bedeckungsveränderlicher war, denn aus der Zeit vor 1934 sind nur Überwachungsaufnahmen vorhanden, die wegen ihrer langen Belichtungszeit das Minimum nicht zeigen können.

Im Spektrum sind seit 1940 nur noch langsam verlaufende Änderungen vor sich gegangen, die in erster Linie die Intensität der Emissionslinien betreffen, die eine komplexe Struktur aufweisen und teilweise in zwei Komponenten aufgespalten sind. Am auffälligsten war der Intensitätsverlust der [O III]-Linien N_1 und N_2 , die 1940 noch die auffälligsten Linien waren, und die 1950 kaum noch sichtbar (N_1) oder sogar verschwunden (N_2) sind.

1949 waren H_α und H_β die hellsten Linien. Absorptionslinien sind nicht zu sehen. Das Kontinuum ist im Violetten und im UV besonders kräftig. Über eine Änderung des Spektrums mit der Periode des Lichtwechsels ist nichts bekannt. Zwei im September 1954 erhaltene Spektren (200 Zöller) gleichen den Spektren von 1949/1950; nur das bei der Phase 0.07 P gewonnene zeigt die höheren Glieder der Balmerreihe nicht, während sie auf der zur Phase 0.57 P erhaltenen Aufnahme sichtbar sind.

LITERATUR: [HA 111]. — Kandiba, Bb. [Bull Obs Corp 36]. — Taffara, Bb. [Pad Publ 56]. — Bernson, Bb. [BSAF 50.206]. — Campbell, Bb. [PA 44.497]. — Bem. [HR 231.43; 259.25; 264.14; 291.28; 316.90; 327.23]. — Baldet, Bb. [BAF 5.7]. — Zessewitsch, Bb. [Tadjik Circ 15]. — Loreta, Bb. [BZ 23.42; 70]. — Helligkeit [BAF 8; 9]. — Bb. Bem. [SAI 9.85]. — Stevenson, Bb. [MN 106.281; 107.403; 108.187; 110.621; 113.258]. — AAVSO, Bb. [HQR 1-17]. — Bernheimer, Bb. [Arctri Publ 55.3]. — AFOEV, Bb. [BAF 10; 11]. — Fresa, Bb. [SAI 12.319]. — ASJap, Bb. [Astr Herald 30]. — Walker, Bedeckungsveränderlicher [ASP 66.230]. — Bb. Systemkonstanten [ApJ 123.68]. — Baker und Swann, Bb. [HB 903]. — NAS, Bb.* [NAT 16.103]. — Mc Laughlin, RG. [ApJ 91.369]. — Korr. und Bem. zu RG.-Messungen [ASP 63.181]. — Raumkoordinaten [AJ 51.139]. — Lichtkurve* [AAS 9.157]. — Sp. [ApJ 84.110]. — verbotene Linien [AJ 51.20]. — Spektraländerung im Max. [AAS 10.58]. — Bem. über Helligkeit und Sp. [ApJ 95.428]. — Bem. über Absorptionssp. [ApJ 119.124]. — Nebel um den Stern. Entfernung. abs. Helligkeit [PA 56.463]. — Beer, Dimensionen [MN 97.231]. — Leonhard, Bem. [ASP 47.197]. — Mayall, Bem. [HR 339.20; 390.88]. — Katz, Bem. [Sternbg Mitt 30.23]. — Stratton, Temperatur. RG. [Obs 61.162]. — Lichtkurve. Sp. [MN 105.280]. — Abhandlung über Lichtkurve [Obs 66.174]. — Grouiller, Abhandlung [BSAF 50.220]. — Petrie, Farbtemperatur [ApJ 81.482]. — Vorontsov-Veljaminov, Bem. [ApJ 92.283]. — F.J.M.S., Abhandlung [MN 96.373]. — Hetzler, Infrarot-Bb. [ApJ 83.372]. — Struve, Atmosphäre [Proc Amer Philos Soc 81.225]. — spek. Bahn* [AAS 10.105]. — Hülle. Sp. [AAS 9.303]. — Stearns, Parallaxe [AAS 9.55]. — Kopilov, abs. Max.-Helligkeit [Krim Isw 9.119]. — Mustel, Abhandlung [RAJ 24.280]. — Expansionsgeschwindigkeit der Photosphäre vor Max.-Helligkeit [RAJ 23.292]. — Cecchini, Parallaxe. EB. [SAI 12.304]. — Humason, RG. [ASP 55.74]. — Plaut, Doppelstern [BAN 9.50]. — Kuiper, Parallaxe. Sp. [ASP 47.275; 279]. — Doppelstern [ASP 53.330; ApJ 86.102]. — Baade, Nebelhülle [ASP 54.244; BZ 24.90; UAI Circ 917; HAC 629]. — Sobolew, Leuchten der Sternhülle bei fehlendem Strahlungsgleichgewicht [RAJ 27.81]. — Öhler, Sp. [AN 271.145]. — Swings und Jose, l. e. Helligkeit. Beschreibung des Sp. [ApJ 110.475]. — Bem. über Nebel und Sp. scheinbare Helligkeit [ApJ 116.229]. — Gerasimovič, Sp. [ZAP 10.158]. — Morgan, Sp. [ApJ 83.252]. — Adams und Joy, Sp. [ApJ 84.14]. — Carrasco, Sp. [Madrid Bol 2, 2.9]. — Nicolet, Sp. [Liège 234]. — Williams, Sp. [Obs 61.214]. — Adams, Sp. [ASP 49.323]. — Whipple und P. Gaposchkin, Sp. [Proc NA 22.195]. — Merrill, Sp. [Mt Wils Rep 1936/37 S. 25; ApJ 82.413]. — Victorea, Sp. [AAS 9.91]. — Kellmann, Sp. [AAS 9.102]. — Pierce, Sp. [Dearb Ann 4, 8]. — Barabascheff, Sp. [RAJ 12.433]. — Lindblad und Öhmann, Sp. [Ark Mat 25, 4; VJS 72.288; Stockh Medd 19]. — Sibata, Sp. [Kyoto Bull 305]. — Rutllant, Sp. [MN 105.280]. — Bruce, Sp. [Obs 69.193]. — Swings und Struve, spek. Untersuchungen [ApJ 94.266; 96.468]. — Sp.* [AAS 10.106]. — Dufay und Bloch, Sp. Bem. [Ann Aph 10.29]. — Swings, Sp.* [AJ 54.228]. — Khairy Ali, spektralphot. Untersuchungen [MN 107.316]. — S. Gaposchkin, spektralphot. Untersuchungen [HC 445]. — Moß, spektralphot. Untersuchungen* [MN 102.86]. — Bashenow, spektralphot. Untersuchungen [Moskau Universität Diss]. — Gordeladse, abgescleuderte Masse [Kiev Isw 1.68]. — Bertaud, Beschreibung. Sp. Temperatur. RG. [Paris Ann 9, 1].

DS Herculis ($18^h 29^m 5^s + 16^\circ 1'4$).

Vergleichsternhelligkeiten von Olivier u. a. (Flower Publ 7, 2).

LITERATUR: [HA 111]. — Olivier u. a., Bb. Bem. [Flower Publ 7, 2].

DY Herculis ($16^h 26^m 37^s + 12^\circ 13'3$).

Umgebungskarte von Zessewitsch (VS 7.7) und Soloviev (VS 9.95). — Vergleichsternhelligkeiten von Zessewitsch (VS 7.7), Kühn (AN 279.245), Soloviev (VS 9.95) und Ash-