

**VW Doradus** ( $6^h 7^m 53^s - 66^\circ 55'4$ ).

McKibben Nail entdeckt VW Dor als veränderlich zwischen  $12^m.4$  und  $13^m.3$  ph. Vgl. SX Dor.

LITERATUR: McKibben Nail, Entdeckungsanzeige. Bem. [HB 921.2 (1933)]. — Efremov und Cholopov, Bem. [BL 53 (1958)].

**VX Doradus** ( $6^h 10^m 9^s - 67^\circ 3'2$ ).

Von McKibben Nail als veränderlich entdeckt. Grenzen des Lichtwechsels  $14^m.4$  und  $15^m.3$  ph. Vgl. SX Dor.

LITERATUR: McKibben Nail, Entdeckungsanzeige. Bem. [HB 921.2 (1933)]. — Efremov und Cholopov, Bem. [BL 53 (1958)].

**AB Draconis** ( $19^h 52^m 58^s + 77^\circ 29'2$ ).

Umgebungskarte von Morgenroth (AN 252.391, 1934), Brun (BSAF 52.321, 1938), Rosino (SAI 14.3, 1941), Lenouvel und Dagullion (JO 39.9, 1956) und von Brun und Petit (VS 12.18, 1959). — Vergleichsternhelligkeiten von Rosino (SAI 14.9, 1941) und von Lenouvel und Dagullion (JO 39.9, 1956). — Bild der Lichtkurve von Brun (BSAF 52.321, 1938), Campbell (PA 47.335, 1939) und von Rosino (SAI 14.3, 1941).

Entdeckt von Morgenroth und für langperiodisch gehalten. Aber die zahlreichen Beobachtungen von Brun, Rosino und Mitgliedern der AAVSO zeigten sogleich, daß es sich um einen Vertreter der U Geminorum-Sterne handele. Da die Aufhellungen sehr rasch aufeinander folgen, nämlich in Intervallen von 8 bis 15 Tagen, muß man AB Draconis zur Unterklasse der Z Camelopardalis-Sterne zählen. Der Lichtwechsel erfolgt ziemlich gleichmäßig zwischen den Grenzen  $12^m.0$  und  $15^m.8$  ph. Das Spektrum zeigt auf einem kontinuierlichen Untergrund schwache Emissionslinien des Wasserstoffs, die etwa  $10 \text{ \AA}$  breit sind.

LITERATUR: Morgenroth, Entdeckungsanzeige [AN 252.391 (1934)]. — Brun, Art [BSAF 52.321 (1938)]. — Campbell, Bb. Max. Art. Bem. [PA 47.106 (1939); 48.510 (1940); HC 435 (1940); HR 231.43 (1941); 259.35 (1943); 291.29 (1946)]. — Mayall, Max. Bem. [HR 390.88 (1953); JRASC 49.95 (1955); 50.221 (1956); 51.221 (1957)]. — AAVSO, Bb. [HA 107.237; 273 (1940); HQR 1-17 (1946-1950)]. — Rosino, Bb. Art [SAI 14.3 (1941)]. — Mannino und Rosino, EB. [Asiago Contr 14 (1950)]. — Zuckermann, phys. Angaben [Ann Aph 17.243 (1954)]. — Shen und Hwo, Bb. [Acta Astr Sinica 2.107 (1954)]. — Joy, Sp. [ASP 52.324 (1940)]. — Herbig, Sp. pec. Bem. [ApJ 131.632 (1960)]. — Petit, Bb. [JO 43.122 (1960)].

**AC Draconis** ( $20^h 19^m 39^s + 68^\circ 33'6$ ) = BD +  $68^\circ 11'21$  ( $6^m.0$ ) = HD 194 258 (Mb) = HR 7804 ( $5^m.99$ ) = PD II 545 ( $5^m.72$ ).

Von Stebbins und Huffer als veränderlich entdeckt. Helligkeitsgrenzen  $7^m.40$  und  $7^m.65$  ph. Über die Art des Lichtwechsels ist nichts bekannt. Spektrum M5.

LITERATUR: Stebbins und Huffer, Entdeckungsanzeige. Sp. [Proc NA 6 (1928)]. — Amplitude. Sp. [Washb Publ 15.150 (1930)].

**AD Draconis** ( $19^h 11^m 38^s + 62^\circ 5'9$ ).

Die Elemente des von Kanda entdeckten Mira-Veränderlichen lauten:  $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\ 0291 + 225^d.5 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $11^m.3$  und  $15^m.5$  ph.

LITERATUR: Kanda, Entdeckungsanzeige. Art. Elemente [Tokyo Bull 647 (1942); Tokyo Repr 9, 2].

**AE Draconis** ( $18^h 25^m 3^s + 55^\circ 29'$ ).

Umgebungskarte von Parenago (VS 5.157, 1938) und Erleksowa (Stalinabad Bull 5.22, 1952). — Vergleichsternhelligkeiten von Parenago (VS 5.157, 1938) und Erleksowa (Stalinabad Bull 5.22, 1952). — Bild der Lichtkurve von Erleksowa (Stalinabad Bull 5.22, 1952).