

**EG Canis Maioris** ( $6^h 13^m 14^s - 21^\circ 34'6$ ).

Umgebungskarte von Hoffmeister (AN 258.39, 1935).

Als veränderlich in den Grenzen  $10^m 5$  und  $12^m$  ph. von Hoffmeister entdeckt. Es handelt sich um einen Bedeckungsstern. Wassiljanowskaja bezweifelt diese Zuordnung.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [AN 258.39 (1935)]. — Wassiljanowskaja, Min. Art [AC 157.19 (1955)].

**EH Canis Maioris** ( $6^h 13^m 25^s - 30^\circ 59'6$ ).

Als veränderlich entdeckt von Kaho in den Grenzen  $10^m 5$  und  $13^m 5$  ph. Elemente:  $t_{\max.} =$  J.T. 243 4393 +  $290^d \cdot n$ .

LITERATUR: Kaho, Entdeckungsanzeige. Elemente [Tokyo Bull (2) 87 (1957)].

$\xi_1$  **Canis Maioris** ( $6^h 27^m 41^s - 23^\circ 20'8$ ) = 4 CMA = CoD -  $23^\circ 3991$  ( $4^m 5$ ). = CPD -  $23^\circ 1312$  ( $4^m 9$ ) = HR 2387 ( $4^m 35$ ) = ADS 5176 = HD 46328 (B1).

Bild der Lichtkurve von Williams (ASP 66.200, 1954).

Auf Grund seines spektralen Verhaltens wurde der Stern der  $\beta$  Canis maioris-Gruppe zugezählt. Daraufhin untersuchten Walker und später Williams den Stern photometrisch. Während ersterer keinen Lichtwechsel feststellen konnte, fand Williams, daß die Helligkeit mit der aus den Radialgeschwindigkeitsmessungen gefundenen Periode von  $0^d 21$  um etwa  $0^m 05$  veränderlich ist:  $t_{\max.} =$  J.T. 243 4337.096 +  $0^d 209 574 \cdot n$ .

Es ist bemerkenswert, daß in den Licht- und RG-Änderungen anscheinend nur eine Periode wahrzunehmen ist. Spektrum B1 IV.  $\beta$  Cephei-Art.

LITERATUR: Frost, RG. [ApJ 25.64 (1907)]. — Campbell u. a., RG. [Lick Publ 16.93 (1928)]. — Henroteau, RG. [DO 5.67 (1921); 9.23 (1925)]. — Walker, Bem. [AJ 57.227 (1952)]. — McNamara, RG.  $K = 36.0$  km/sec [ASP 65.193 (1953); 68.263 (1956); ApJ 122.95 (1955)]. — Williams, Art. Elemente. Bem. [ASP 66.200 (1954)]. — McNamara und Williams, Sp. Farbe [ApJ 121.53 (1955)]. — Struve, Abh. [ASP 67.135 (1955)]. — van Hoof, Abh. [ASP 69.308 (1957)]. — phys. Daten [Budapest Mitt 42.91 (1957)]. — de Jager, Pulsation [Utrecht Overdruck 19 (1953)]. — Takenti, Masse [Sendai Raportoj 66 (1958)]. — Kopylow, Periode — Leuchtkraft — Beziehung [Krim Isw 21.71 (1959)]. — Stableford und Abhyankar, Sp. [ApJ 130.811 (1959)].

**YZ Canis Minoris** ( $7^h 39^m 28^s + 3^\circ 48'1$ ).

Dieses Objekt wurde von van Maanen als Flackerstern entdeckt. Bis jetzt wurde nur die am 11. März 1943 aufgetretene Aufhellung beobachtet. Das Spektrum ist nach Joy dM4.5e, die Parallaxe beträgt  $0''.147$ ; die Eigenbewegung ist  $0''.64/a$ . Die Radialgeschwindigkeit wurde zu  $+18$  km/sec bestimmt. Grenzen des Lichtwechsels  $11^m 8$  und  $13^m 3$  ph.

LITERATUR: van Maanen, Entdeckungsanzeige [ASP 57.216 (1945); HAC 990 (1949)]. — Parallaxe [ApJ 103.289 (1946)]. — Joy, Sp. [ApJ 103.290 (1946)]. — Sp. Parallaxe. RG. EB. [ApJ 105.98 (1947)]. — Luyten, Bem. [ApJ 109.535 (1949)]. — Roques, Bem. [ASP 67.36 (1955)]. — Lippincott, Bem. [ApJ 115.582 (1952)]. — Sandig, Bb.\* [AN 280.40 (1951)]. — Švestka, Zusammenstellung [BAC 5.4 (1954)]. — Petit, Bibliographie [Houga Publ 16 (1953)]. — Bem. [Asiago Contr 95.29 (1958)]. — Ross, EB. [AJ 46.157 (1938)]. — Darsenius, Bb. [Gothenburg Notes 1.17 (1958)].

**ZZ Canis Minoris** ( $7^h 18^m 46^s + 9^\circ 5'2$ ) = BD +  $9^\circ 1633$  ( $9^m 3$ ) = DO 2156 (M6).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Tschernova (VS 7.140, 1949).

Entdeckt von Hoffmeister als langsam veränderlich. Nach Tschernova verläuft der Lichtwechsel langperiodisch. Grenzen des Lichtwechsels  $10^m 6$  und  $11^m 9$  ph. Nach Burwell und Sanford ist das Spektrum M6.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [AN 253.197 (1934)]. — Tschernova, Bb. Art [VS 7.140 (1949)]. — Sandig, Art. Bem. [AN 275.39 (1947)]. — Sanford, Sp. [ASP 59.136 (1947)].