

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [AN 253.197 (1934)]. — Zessewitsch, Bb. Max. Min. [VS 8.331 (1951)]. — Art [Odessa Bull 3.31 (1947)]. — Kurotschkin, Bb. Bem. [VS 6.303 (1948)]. — Art [BL 44 S. 16 (1948)].

#### VW Cancri ( $8^h 8^m 12^s + 10^\circ 29'9$ ).

Als veränderlich entdeckt von Ross. Nach Ahnert gehört der Stern zu den Mira-Sternen mit den Elementen:  $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 8188 + 369^d \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $10^m6$  und  $15^m$  ph. Spektrum M7.

LITERATUR: Ross, Entdeckungsanzeige [AJ 37.154 (1927)]. — Ahnert, Max. Art. Elemente [MVS 112 (1947)]. — Sandig, Elemente [AN 275.39 (1947)]. — Kukarkin, Max. [AC 190.20 (1958)]. — Schaifers, Sp. [MVS 432 (1960)].

#### VX Cancri ( $7^h 57^m 6^s + 19^\circ 16.1$ ) = BD + $19^\circ 1905$ ( $9^m5$ ) = DO 13 384 (M1).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Kurotschkin (VS 6.303, 1948).

Entdeckt von Hoffmeister als langsam veränderlich. Sandig bestätigt die geringe Veränderlichkeit und gibt die Periode  $36^d4$ ; Grenzen des Lichtwechsels  $10^m5$  und  $11^m5$  ph. Spektrum M1.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [AN 253.197 (1934)]. — Kurotschkin, Bb. [VS 6.303 (1948)]. — Sandig, Min. Art. Periode [AN 275.39 (1947)].

#### VY Cancri ( $8^h 54^m 50^s + 19^\circ 18'7$ ).

Umgebungskarte von Koulikovsky (VS 4.294, 1934) und Zessewitsch (Odessa Isw 4, 1.145, 1953). — Vergleichsternhelligkeiten von Koulikovsky (VS 4.292, 1934) und Zessewitsch (Odessa Isw 4, 1.145, 1953). — Bild der Lichtkurve von Zessewitsch (Odessa Isw 4, 1.145, 1953).

Entdeckt von Koulikovsky als vermutlich kurzperiodisch veränderlich. Zessewitsch erkennt den Bedeckungscharakter des Lichtwechsels und gibt die Elemente:  $t_{\min.} = \text{J.T. } 243\ 1163.296 + 0^d719\ 42 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $11^m9$  und  $12^m4$  ph.; beide Minima sind etwa gleich tief.

LITERATUR: Koulikovsky, Entdeckungsanzeige. Bb. Art [VS 4.294 (1934)]. — Zessewitsch, Bb. Elemente. Lichtkurve [Odessa Isw 4, 1.145 (1953)]. — Min. [AC 100.18 (1950)]. — Elemente [2. Erg. zum AVK 48 (1950)].

#### VZ Cancri ( $8^h 35^m 27^s + 10^\circ 10'8$ ) = BD + $10^\circ 1848$ ( $7^m8$ ) = HD 73 857 (F0).

Vergleichsternhelligkeiten von Whitney (ASP 62.56, 1950) und Wosczyk (AA 8.7, 1958). — Bild der Lichtkurve von Whitney (ASP 62.56, 1950); Fitch (ApJ 121.690, 1955), Guman (Budapest Mitt 36, 1955), Wosczyk (AA 8.7, 1958), Ahnert (MVS 396, 1959) und Spinrad (ApJ 131.134, 1960).

Von Whitney als sehr kurzperiodischer RR Lyrae-Stern entdeckt. Aus zahlreichen Beobachtungen leitet er die Elemente ab:  $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\ 1550.710 + 0^d178\ 3639 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $7^m65$  und  $8^m30$  ph. Joy und Wilson bestätigen aus Spektrogrammen diese Periode und erhalten als Amplitude der Radialgeschwindigkeitsänderung 52 km/sec;  $\gamma = + 24$  km/sec. Der Spektraltypus wechselt zwischen A7 III und F2 III. Detre, Fitch und Guman stellen die Anwesenheit eines deutlichen Blažhko-Effekts fest. Auffällig ist dabei die Kürze der sekundären Periode, die nur 4mal länger ist als die Hauptperiode. Es sei daran erinnert, daß bei den meisten anderen RR Lyrae-Sternen mit Blažhko-Effekt dieser Faktor mehr als 10mal größer ist.

LITERATUR: Whitney, Entdeckungsanzeige. Bb.\* Art. Elemente. Lichtkurve [ASP 62.56 (1950)]. — Guman, l. e. Bb. Max. Art. Periode. Elemente. Abhandlung [Budapest Mitt 36 (1955)]. — Perioden [Vistas 2.1157 (1956)]. — Hardie, l. e. Bb.\* in 3 Farben [AJ 59.345 (1954)]. — Wosczyk, Bb. [AA 8.7 (1958)]. — Fitch, Bb. Lichtkurve. Abhandlung [APJ 121.690 (1955)]. — Periodenverhältnis [ApJ 130.1022 (1959)]. — Abt, spek. Bb. [ApJ 122.390 (1955)]. — RG.\* Sp.\* [AJ 61.46 (1956)]. — Detre, Elemente. Bem. [IAU Circ 1442 (1954)]. — Masani, Periodenverhältnis [SAI 27.233 (1956)]. — Latyschew, Blažhko-Effekt [AC 192.24 (1958)]. — Pawlowskaja, EB. [VS 9.233; 349 (1953)]. — Joy, RG. [ASP 62.61 (1950)]. — Joy und Wilson, RG. RG.-Kurve. Sp. [ASP 62.58 (1950)]. — Woltjer, Beziehung zwischen RG- und Lichtkurve [BAN 13.58 (1956)]. — RG. EB.