

Bei dem von **Plaut** entdeckten Veränderlichen liegt **W Ursae Maioris**-Lichtwechsel in den Grenzen 14^m0 und 15^m3 ph. vor. Amplitude des Nebenminimums 0^m3 ph. Die Elemente lauten: $t_{\min.} = \text{J.T. } 242\ 6400.627 + 0^d.490\ 5399 \cdot n$.

LITERATUR: **Plaut**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art [BAN 9.245 (1941)]. — **O'Connell**, phys. Angaben [Riv Publ 2.85 (1951)].

BX Velorum ($8^h\ 44^m\ 30^s - 42^\circ\ 17'3$).

Bild der Lichtkurve von **de Kort** (BAN 9.245, 1941).

Für den von **de Kort** entdeckten Bedeckungsveränderlichen gelten die Elemente: $t_{\min.} = \text{J.T. } 242\ 6459.565 + 1^d.344\ 807 \cdot n$. Dauer der Bedeckung $0^d.20$. Grenzen des Lichtwechsels 13^m2 und 15^m0 ph. Der Stern steht in Trümpler 10.

LITERATUR: **de Kort**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art [BAN 9.245 (1941)]. — **Kraft** und **Landolt**, Bem. [ApJ 129.287 (1959)].

BY Velorum ($8^h\ 59^m\ 34^s - 49^\circ\ 4'7$) = CoD - $48^\circ\ 4362$ (10^m) = CPD - $48^\circ\ 2175$ (9^m8).

Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **van Houten** (Leiden Ann 20.229, 1950).

Für den von **Hoffmeister** entdeckten Bedeckungsveränderlichen gibt **van Houten** die Elemente, die mit den von **Hoffmeister** abgeleiteten nahe übereinstimmen: $t_{\min.} = \text{J.T. } 242\ 8684.179 + 3^d.455\ 370 \cdot n$. Dauer der Bedeckung $0^d.48$. Helligkeitsgrenzen 10^m3 und 11^m2 ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Bem. [AN 273.88 (1942); KVBB 27.13; 69 (1943)]. — **van Houten**, Min. Elemente. Art. Lichtkurve [Leiden Ann 20.229 (1950)].

BZ Velorum ($9^h\ 10^m\ 58^s - 49^\circ\ 21'5$) = CoD - $49^\circ\ 4237$ (10^m) = CPD - $49^\circ\ 2295$ (9^m4) = HD 237 397 (Ao).

Vergleichsternhelligkeiten von **van Houten** (Leiden Ann 20, 7, 1950). — Bild der Lichtkurve von **van Houten** (Leiden Ann 20, 7, 1950) und von **Wenzel** (MVS 223, 1956).

Von **Cannon** als veränderlich entdeckt und von **Hoffmeister** unabhängig gefunden. Über den Bedeckungslichtwechsel lagert sich offenbar ein physischer Lichtwechsel nach Art der RW Aurigae-Sterne. Die von **Hoffmeister** gegebenen Elemente werden von **van Houten** und von **Wenzel** annähernd bestätigt, die von **van Houten** lauten: $t_{\min.} = \text{J.T. } 242\ 9776.193 + 1^d.262\ 417 \cdot n$. **Wenzel** vermutet β Lyrae-Charakter der Lichtkurve. Grenzen des Lichtwechsels 9^m8 und 10^m6 ph.

LITERATUR: **Cannon**, Entdeckungsanzeige [HC 151 (1909)]. — **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Bem. [AN 273.92 (1942); KVBB 27.12; 59 (1943)]. — Art [AN 278.38 (1949)]. — Beschreibung des Lichtwechsels [MVS 129 (1950)]. — **van Houten**, Min. Elemente. Art. Lichtkurve. Bem. [Leiden Ann 20, 7 (1950)]. — **Wenzel**, Bb.* Min. Art. Bem. [MVS 223 (1956)].

CC Velorum ($9^h\ 34^m\ 12^s - 44^\circ\ 57'7$).

Entdeckt als veränderlich von **Luyten**, von **Hoffmeister** unabhängig gefunden. Letzterer leitet die Elemente ab: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 8810 + 327^d \cdot n$. Langperiodischer Lichtwechsel zwischen 11^m5 und 13^m5 ph.

LITERATUR: **Luyten**, Entdeckungsanzeige [AN 258.121 (1935); Minneap Publ 2, 6 (1938)]. — **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art [AN 273.92 (1942); KVBB 27.12; 37 (1943)].

CD Velorum ($9^h\ 46^m\ 48^s - 45^\circ\ 25'0$) = CPD - $45^\circ\ 3980$ (10^m4).

Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **van Houten** (Leiden Ann 20, 7, 1950).

Hoffmeister entdeckt diesen Stern als veränderlich und leitet die Elemente ab, die **van Houten** unwesentlich abändert in: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 8721.235 + 0^d.573\ 4894 \cdot n$. RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Grenzhelligkeiten 11^m2 und 12^m5 ph. Spektrum F.