

Als Mirastern von Hoffmeister entdeckt. Die wenig sicheren Elemente lauten:  $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 8465 + 530^d \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $9^m 0$  und  $[13^m \text{ ph.}]$

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art. Elemente [AN 273.88 (1942); KVBB 27 (1943)].

**CI Puppis** ( $7^h 6^m 38^s - 33^\circ 14'9$ ).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 274, 1957).

Die Elemente des von Hoffmeister entdeckten Bedeckungsveränderlichen lauten:  $t_{\min.} = \text{J.T. } 242\ 8514.550 + 1^d 65792 \cdot n$ . Die Dauer der Bedeckung ist wegen der mit Beobachtungen nur mangelhaft besetzten Lichtkurve nicht zu bestimmen. Grenzen des Lichtwechsels  $11^m 3$  und  $12^m 6 \text{ ph.}$

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Min. Art. Elemente. Bem. [AN 273.88 (1942); KVBB 27 (1943)].

**CK Puppis** ( $7^h 23^m 12^s - 25^\circ 34'9$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von van Hoof (Louv Publ 92, 1940).

Von van Hoof als veränderlich entdeckt;  $\delta$  Cephei-Stern mit den Elementen:  $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 8068.344 + 7^d 418\ 28 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $13^m 2$  und  $14^m 1 \text{ ph.}$

LITERATUR: van Hoof, Entdeckungsanzeige. Bb.\* Max. Art. Elemente. Bem. [Louv Publ 92 (1940)].

**CL Puppis** ( $7^h 25^m 38^s - 19^\circ 15'5$ ).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 296, 1957). — Vergleichsternhelligkeiten von van Hoof (Louv Publ 93, 1940).

Unabhängig als veränderlich entdeckt von van Hoof und von Hoffmeister. Während ersterer unperiodischen Lichtwechsel beobachtet und U Geminorum-Art für möglich hält, handelt es sich nach Hoffmeister um einen kurzperiodischen Veränderlichen. Grenzen des Lichtwechsels  $14^m 4$  und  $[15^m 0 \text{ ph.}]$

LITERATUR: van Hoof, Entdeckungsanzeige. Bb. Art [Louv Publ 93 (1940)]. — Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art. Bem. [Erg AN 12, I.11 (1949)]. — Ahnert und Huth, Bem. [Sonn Veröff 2.92 (1954)].

**CM Puppis** ( $7^h 26^m 22^s - 20^\circ 14'5$ ).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von van Hoof (Louv Publ 96, 1941). — Bild der Lichtkurve von van Hoof (Louv Publ 96, 1941) und von Payne — Gaposchkin (Vistas 2.1142, 1956).

Als  $\delta$  Cephei-Stern von van Hoof entdeckt; Elemente:  $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 8028.687 + 3^d 173\ 37 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $14^m 4$  und  $15^m 5 \text{ ph.}$

LITERATUR: van Hoof, Entdeckungsanzeige. Bb.\* Max. Art. Elemente. Bem. Lichtkurve [Louv Publ 96 (1941)].

**CN Puppis** ( $8^h 0^m 30^s - 48^\circ 10'7$ ).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von de Kort (BAN 9.245, 1941).

Dieser Mirastern wurde von de Kort entdeckt. Die Elemente lauten:  $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 6516 + 201^d \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $13^m 5$  und  $[15^m 6: \text{ph.}]$

LITERATUR: de Kort, Entdeckungsanzeige. Max. Art. Elemente. Bem. [BAN 9.245 (1941)].

**CO Puppis** ( $8^h 22^m 6^s - 29^\circ 57'5$ ).

Als veränderlich entdeckt von Luyten und unabhängig gefunden von Hoffmeister, der folgende Elemente ableitet:  $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 8793.2 + 15^d 97 \cdot n$ ;  $\delta$  Cephei-Stern. Aus einem größeren Material erhält van Houten die verbesserten Elemente:  $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 9754.6 + 16^d 0192 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $11^m 5$  und  $13^m 0 \text{ ph.}$  W Virginis-Art.