

LITERATUR: **Martens**, Entdeckungsanzeige [Louv Publ 109 (1948)]. — **van Hoof**, Bb.* Min. Art. Elemente. Bem. Lichtkurve [Louv Publ 109 (1948)].

DU Puppis ($7^{\text{h}} 30^{\text{m}} 51^{\text{s}} - 23^{\circ} 46'.0$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **Verlooy** (Louv Publ III, 1949).

Für den von **Verlooy** entdeckten Miraveränderlichen gelten die folgenden Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,7950 + 550^{\text{d}} \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}5$ und $15^{\text{m}}5$ ph.

LITERATUR: **Verlooy**, Entdeckungsanzeige. Max.* Art. Elemente. Bem. Lichtkurve [Louv Publ III (1949)].

DV Puppis ($7^{\text{h}} 33^{\text{m}} 35^{\text{s}} - 26^{\circ} 11'.1$) = CPD - $26^{\circ} 23'18$ ($9^{\text{m}}8$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Deurinc** (Louv Publ III, 1949).

Bei dem von **van Hoof** entdeckten Veränderlichen handelt es sich nach **Deurinc** um einen unperiodischen Stern in den Grenzen $11^{\text{m}}0$ und $11^{\text{m}}9$ ph. Spektrum nach **Blanco** und **Münch M7**.

LITERATUR: **van Hoof**, Entdeckungsanzeige [Louv Publ III (1949)]. — **Deurinc**, Art. Bem. [Louv Publ III (1949)]. — **Blanco** und **Münch**, Sp. [Tonantzintla Bol 12.20 (1955)].

DW Puppis ($7^{\text{h}} 41^{\text{m}} 2^{\text{s}} - 20^{\circ} 30'.4$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **Blaauw** (BAN 10.480, 1949).

Als veränderlich von **van Gent** entdeckt. **Blaauw** beobachtet langperiodischen Lichtwechsel mit den Elementen: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,6285 + 350^{\text{d}} \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}3$ und $15^{\text{m}}7$ ph. Der Lichtwechsel ist nicht sehr regelmäßig.

LITERATUR: **van Gent**, Entdeckungsanzeige [BAN 10.480 (1949)]. — **Blaauw**, Art. Elemente [BAN 10.480 (1949)].

DX Puppis ($7^{\text{h}} 57^{\text{m}} 28^{\text{s}} - 12^{\circ} 44'.6$) = BD - $12^{\circ} 22'89$ (10^{m}) = HD 66 245 (Mc).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Whitney** (VS 7.45, 1949).

Bei dem von **Morgenroth** entdeckten Veränderlichen liegt nach **Whitney** halbperiodischer Lichtwechsel in den Grenzen $11^{\text{m}}5$ und $13^{\text{m}}1$ ph. vor.

LITERATUR: **Morgenroth**, Entdeckungsanzeige. Bem. [AN 256.281 (1935)]. — **Whitney**, Max. Min. Art [VS 7.45 (1949)].

DY Puppis ($8^{\text{h}} 9^{\text{m}} 36^{\text{s}} - 26^{\circ} 15'.8$) = **Nova Puppis** (1902).

Vergleichsternhelligkeiten von **R. H. Stoy** (MN 104.236, 1944).

Die Nova wurde von **Woods** auf Harvard-Platten entdeckt. Danach muß die Nova ihr Maximum im November 1902 mit der Helligkeit 7^{m} durchlaufen haben. In dieser Helligkeit verweilte die Nova etwa 17 Tage und nahm dann unter geringen Schwankungen bis zur 10. Größe ab. Der Stern war am 3. Juni 1903 $10^{\text{m}}5$ und im Jahre 1905 bereits schwächer als $14^{\text{m}}8$. Auf späteren Platten ist der Stern nicht mehr sichtbar und auch nicht auf einer am 24. November 1921 erhaltenen Platte, deren Grenzgröße bei 15^{m} lag. Der Stern hat seine Phasen anscheinend langsam durchlaufen.

LITERATUR: **Shapley**, entdeckt von **Woods**. Bem. [HB 760 (1921)]. — Bem. [HB 761 (1921); BZ 4, 1 (1922); Obs 45.56 (1922); PA 30.60 (1922)]. — **McLaughlin**, Raumkoordinaten [AJ 51.139 (1945)]. — **S. Gaposchkin**, Bem. [HA 115.17 (1952)].

DZ Puppis ($6^{\text{h}} 9^{\text{m}} 54^{\text{s}} - 45^{\circ} 38'.1$) = CoD - $45^{\circ} 23'67$ (10^{m}).

Als Mirastern von **Hoffmeister** entdeckt. Grenzen des Lichtwechsels 11^{m} und 13^{m} ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.24 (1949)].