

UX Puppis ($7^h 39^m 16^s - 13^\circ 40'.7$).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (Sonn Mitt 16).

Entdeckt von **Hoffmeister** und als kurzperiodisch zwischen den Grenzen 13^m und 14^m ph. erkannt.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige [AN 236.233].

UY Puppis ($7^h 41^m 50^s - 12^\circ 42'.3$).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (Sonn Mitt 16).

Entdeckt von **Hoffmeister**; **Mirastern?** Grenzen des Lichtwechsels: 13^m und $15^m.5$ ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige [AN 236.233].

437. **L₂ Puppis** ($7^h 10^m 30^s - 44^\circ 28'.3$) = HR 2748 = BS 2748 = HD 56 096 (Md).

Bild der Lichtkurve von **Jacchia** (Bologna Pubbl 2.224), **Campbell** (PA 44.100) und **Hughes** (HB 882).

Die weiteren Beobachtungen, vor allem die der AAVSO, bestätigen den bereits bekannten Befund, daß zwar die Periode von 141^d gut eingehalten wird, daß aber die Form der Lichtkurve recht veränderlich ist. Nach **Ludendorff** ist ihre Grundform vermutlich γ_1 . Grenzen des Lichtwechsels: $3^m.4$ und $6^m.2$ vis. Spektrum M5e - 6.

LITERATUR: AAVSO, Bb. [PA 25-30; 33; 34; 36-43; HA 104; 107; 110; 116]. — **Campbell**, Max. Min. Bem. [HC 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 432; 435]. — Periode [HR 316.9]. — **Ludendorff**, Bem. [AN 222.17]. — **Kanda**, Bb. Max. [Astr Herald 21-32]. — Max. Min. Elemente [Astr Herald 23.10]. — **Dartayet**, Max. Min. [Urania 4.200]. — **NZAS**, Bb. Min. [NZ Circ 4-18]. — **Kanamori**, Bb.* [Kyoto, Bull 247]. — **Jacchia**, Art [Bologna Pubbl 2.224]. — **Clerke**, Farbe [Obs 11.431]. — **Graff**, Farbe [Wien Mitt 3.152]. — **Plaut**, Doppelstern [BAN 257]. — **Pickering**, Sp. [Obs 5.120]. — **Merrill**, Sp. [Mich Publ 2.52; ApJ 93.383]. — **RG**, Sp. [ApJ 94.200]. — **Allen**, RG. [Lick Bull 369; ASP 37.324]. — **R. E. Wilson**, EB. [AJ 796; 814]. — **Hughes**, Sp. [HB 882]. — **R. E. Wilson** und **Merrill**, abs. Helligkeit. Raumbewegung [ApJ 95.249]. — **O'Connell**, Parallaxe [Yale Trans 8.213].

Spektrum [HA 56.200; 79.168].

Nova Puppis ($8^h 9^m 36^s - 26^\circ 15'.8$).

Vergleichsternhelligkeiten von **Stoy** (MN 104.236).

1921 entdeckte **Miss Woods** auf Harvardplatten eine Nova, die 1902 ihr Maximum durchlaufen haben muß. 1902 November 17 war der Stern 7. Größe und er verharrte in dieser Helligkeit 17 Tage. Dann nahm die Helligkeit unter den üblichen Schwankungen ab und war am 3. Juni 1903 $10^m.5$. Im Jahre 1905 war sie auf $14^m.5$ herabgesunken. Im November 1921 muß nach Ausweis einer photographischen Aufnahme der Stern schwächer als $15^m.0$ gewesen sein. Eine Prüfung der Harvardplatten ergab, daß die Nova vor ihrem Maximum nicht gesehen werden konnte.

LITERATUR: **Woods**, Entdeckungsanzeige [HC 760; BZ 4.2; Obs 45.56; PA 30.60; Gaz astr 8.47]. — **Shapley**, Bb. [HB 761]. — **McLaughlin**, Raumkoordinaten [AJ 1153].

505. **R Pyxidis** ($8^h 41^m 17^s - 27^\circ 50'.2$).

Vergleichsternhelligkeiten von **Hartwig** (Bamb Veröff 1.306).

LITERATUR: **R. E. Wilson**, EB. [AJ 796; 814]. — **Hartwig**, Bb. [Bamb Veröff 1.523].

514. **S Pyxidis** ($9^h 0^m 41^s - 24^\circ 41'.4$) = HD 78 000 (Md).

Ort bestimmt von **R. E. Wilson** (AJ 1105). — Vergleichsternhelligkeiten von **Mitchell** (Virg Publ 6.248).