

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.24 (1949)]. — Max. Art. Elemente [MVS 185 (1955); Sonn Veröff 3.25 (1956)]. — Bem. [AN 282.258 (1955)].

HI Puppis ($7^h 30^m 59^s - 49^\circ 54'.3$) = CoD - $49^\circ 29'09$ ($9^m.9$) = CPD - $49^\circ 12'76$ ($9^m.6$).

Bild der Lichtkurve von Hoffmeister (Sonn Veröff 3.26, 1956).

Bei dem von Hoffmeister entdeckten kurzperiodischen Veränderlichen handelt es sich um einen W Ursae Maioris-Stern mit den Elementen: $t_{\min.} = J. T. 243 4344.548 + 0^d.432 651 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $10^m.7$ und $11^m.0$ ph.; Min. II = $11^m.0$ ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.24 (1949)]. — Max. Min. Art. Elemente [MVS 185 (1955); Sonn Veröff 3.26 (1956)]. — Bem. [AN 282.260 (1955)].

HK Puppis ($7^h 40^m 6^s - 12^\circ 50'$).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 297, 1957).

Von Hoffmeister als kurzperiodischer Veränderlicher entdeckt. Ahnert und Huth sowie Schachowskoi vermuten RR Lyrae-Lichtwechsel. Helligkeitsgrenzen $11^m.5$ und $12^m.3$ ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.11 (1949)]. — Ahnert und Huth, Bem. Art [Sonn Veröff 2.100 (1954)]. — Schachowskoi, Art [AC 157.18 (1955)].

HL Puppis ($8^h 7^m 15^s - 33^\circ 12'.6$) = CoD - $33^\circ 46'42$ ($9^m.9$).

Bild der Lichtkurve von Hoffmeister (Sonn Veröff 3.28, 1956).

Von Hoffmeister als veränderlich entdeckt. δ Cephei-Stern mit den Elementen: $t_{\max.} = J. T. 243 4357.14 + 3^d.483 17 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $10^m.7$ und $11^m.3$ ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art. Bem. [Erg AN 12, 1.24 (1949)]. — Max. Art. Elemente [MVS 185 (1955); Sonn Veröff 3.28 (1956)]. — Petit, Population I [Ann Aph 23.681 (1960)].

ρ Puppis ($8^h 3^m 17^s - 24^\circ 0'.9$) = CoD - $23^\circ 68'28$ = CPD - $23^\circ 33'68$ ($4^m.7$) = HD 67 523 (F5) = HR 3185 ($2^m.88$) = GC 11 034 ($2^m.88$).

Bild der Lichtkurve von Eggen (ASP 68.238, 1956).

Die Veränderlichkeit der Radialgeschwindigkeit wurde 1898 von Campbell entdeckt und von Spencer Jones einige Jahre später bestätigt. Den Lichtwechsel von ρ Puppis entdeckte Eggen mittels lichtelektrischer Messungen mit einem IP21 und einem Gelbfilter. Er erhielt als Amplitude $0^m.15$ und für die Elemente: $t_{\max.} = J. T. 243 5555.911 + 0^d.141 \cdot n$. Daraufhin wies Struve die Periodizität der Radialgeschwindigkeit nach. Er erhielt für die ganze Amplitude 10 km/sec und für $\gamma = +46$ km/sec. Aus allen lichtelektrischen und spektroskopischen Beobachtungen erhält Struve die Periode $0^d.141 050$. Die wenigen spektroskopischen und lichtelektrischen Beobachtungen sind mit einer konstanten Licht- und Radialgeschwindigkeitskurve vereinbar. Ein Vergleich der Helligkeitskurve mit der Radialgeschwindigkeitskurve zeigt, daß das Helligkeitsmaximum etwa $0^d.02$ später eintritt als das negative Maximum der Radialgeschwindigkeit. Eine Änderung des Spektrums mit dem Lichtwechsel konnte nicht festgestellt werden.

ρ Puppis ist ein δ Scuti-Stern mit einer Parallaxe von $0^s.031$. Damit wird die absolute Helligkeit etwa $+0^m.2$. HD-Spektrum F5.

LITERATUR: Schmidt, Entdeckungsanzeige. Bem. [AN 83.108 (1874)]. — Gore, Bb. [Suspected Variables * 254 (1884)]. — Campbell, RG. [Lick Publ 2.29 (1903)]. — Campbell und Moore, RG. [Lick Publ 16.124 (1928)]. — Spencer Jones, RG. [Cape Ann 10, 8 (1928)]. — Struve u. a., RG. RG.-Kurve [ApJ 124.504 (1956)]. — Sp. [AJ 62.399 (1957)]. — Eggen, Art. Elemente. I. e. Bb. Sp. [ASP 68.238 (1956)]. — Art. Elemente [AJ 62.14 (1957)]. — Fracassini und Hack, Linienprofile [Mil-Mer Contr 120 (1957)]. — Buscombe und Morris, RG. [MN 118.609 (1958)]. — Kurotschkin, Helligkeits- und RG-Amplitude [RAJ 36.695 (1959)]. — Vainu Bappu, Bb.* Farbkurve.* BLK* [MN 119.400 (1959)].