

PHOENIX

führt, daß die Perioden im Beobachtungszeitraum konstant waren. Diese Konstanz war nämlich von Wood auf Grund eigener Beobachtungen angezweifelt worden.

Woltjer weist darauf hin, daß die in den Lichtkurven beobachtete merkliche Veränderlichkeit der Form in den Radialgeschwindigkeitskurven nicht so stark ausgeprägt ist.

LITERATUR: Eggen, Entdeckungsanzeige. Periode [ASP 64.31 (1952)]. — Elemente [ASP 64.305 (1952)]. — Kuiper, Sp. EB. Parallaxe [ApJ 91.269 (1940)]. — Joy, Sp. [ApJ 105.102 (1946)]. — Hoffleit, Bem. Sp. [HB 921.6 (1952)]. — Walraven, Elemente. Scheinperiode [BAN 12.57 (1953)]. — l. e. Bb. Elemente. Abhandlung [BAN 12.223 (1955)]. — Struve, Zwerg-Cepheid [Sky Tel 14.461 (1955)]. — Masani, Periodenverhältnis [SAI 27.233 (1956)]. — Woltjer, R.G. EB. Beziehung zwischen R.G. und Lichtkurve [BAN 13.53; 59; 62; 66 (1956)]. — Evans u. a. Helligkeit. Fl. Sp. [MN 117.550 (1957)]. — Latyschew, Blashko-Effekt [AC 192.24 (1958); VS 13.112 (1960)]. — O. C. Wilson und Walker, Elemente. R.G. Max. [ApJ 124.325 (1959)]. — Wood, l.e.Bb. Bem. [AJ 64.222; 277 (1959)]. — Bb.* [MN 118.367 (1955)]. — Fitch, Periodenverhältnis [ApJ 130.1022 (1959)]. — Mandel und Gregorjewski, Blashko-Effekt [AC 205.18 (1959)]. — Kinman, l.e.Bb. Perioden konst. [AJ 66.348 (1961)].

SY Phoenicis ($1^h 26^m 10^s - 43^\circ 13'.4$) = CoD - $43^\circ 46'1$ ($9^m 1$) = CPD - $43^\circ 17'8$ ($9^m 0$) = HD 9283 (F8).

Bild der Lichtkurve von Hoffmeister (Sonn Veröff 3.348, 1958).

Als veränderlich von Hoffmeister entdeckt; RW Aurigae-Lichtwechsel. Helligkeitsgrenzen $9^m 0$ und $9^m 5$ ph. Spektrum F8.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.23 (1949)]. — Bb. Art. Bem. [Sonn Veröff 3.348 (1958)]. — Art [Budapest Mitt 42.17 (1957)]. — Cholopov, Art [RAJ 36.295 (1959)].

SZ Phoenicis ($1^h 29^m 46^s - 43^\circ 45'.3$) = CoD - $43^\circ 47'9$ ($9^m 2$) = CPD - $43^\circ 18'3$ ($10^m 2$).

Bild der Lichtkurve von Hoffmeister (Sonn Veröff 3.348, 1958).

Von Hoffmeister als RW Aurigae-Veränderlicher entdeckt; der Stern zeigt längere Stillstände im Normallicht und zeitweise lebhaften Lichtwechsel zwischen $10^m 0$ und $10^m 3$ vis. Selten werden Erhellungen bis $9^m 8$ vis. beobachtet. Spektrum K4.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.23 (1949)]. — Bb. [Sonn Veröff 3.348 (1958)]. — Amplitude [Budapest Mitt 42.17 (1957)].

TT Phoenicis ($1^h 41^m 17^s - 42^\circ 25'.8$) = CoD - $42^\circ 6'16$ ($9^m 7$).

Bild der Lichtkurve von Hoffmeister (Sonn Veröff 3.348, 1958).

Von Hoffmeister als kurzperiodisch veränderlich entdeckt. Später jedoch stellt er Y Leporis Art fest. Der Lichtwechsel zeigt keine Stillstände; er verläuft in Wellen, denen manchmal rasche Schwankungen kleiner Amplitude überlagert sind. Helligkeitsgrenzen $10^m 2$ und $10^m 8$ vis. Spektrum K7.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.23 (1949)]. — Bb. Sp. [Sonn Veröff 3.348 (1958)]. — Art [Budapest Mitt 42.17 (1957)].

ζ Phoenicis ($1^h 4^m 11^s - 55^\circ 47'.0$) = CoD - $55^\circ 26'7$ ($4^m 0$) = CPD - $55^\circ 24'1$ ($3^m 2$) = AD 6882 (B8) = GC 1387 ($4^m 13$).

Bild der Lichtkurve von Hogg (MN 111.315, 1951).

Nachdem bereits 1914 R. E. Wilson den Stern als spektroskopischen Doppelstern erkannt hatte, leitete Colacevich die spektroskopischen Elemente mit $P = 1^d 669 58$ ab. Mittels lichtelektrischer Beobachtungen gelang dann 1947—1949 Hogg der Nachweis eines Bedeckungslichtwechsels mit den Elementen: $t_{\min.} = J. T. 243 2667.012 + 1^d 669 90 \cdot n$. Die Komponenten sind merklich deformiert. Die Amplitude des Hauptminimums beträgt $0^m 50$, die des Nebenminimums $0^m 28$. Nach Rektifizierung der Lichtkurve und Bestimmung der Systemkonstanten erhält Hogg in Verbindung mit den spektroskopischen Daten und der spektroskopischen Parallaxe $0''.014$ die absoluten Werte: