

**LP Cassiopeiae** ( $23^{\text{h}} 52^{\text{m}} 15^{\text{s}} + 54^{\circ} 19'$ ).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 312, 1957).

Als Miraveränderlicher von Hoffmeister entdeckt. Elemente nach Wenzel:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 9143 + 294^{\text{d}} \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $14^{\text{m}}9$  und  $[17^{\text{m}}0 \text{ ph.}]$ .

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.20 (1949)]. — Wenzel, Max. Art. Elemente [MVS 174 (1955); Sonn Veröff 2, 5 (1956)].

**LQ Cassiopeiae** ( $23^{\text{h}} 59^{\text{m}} 0^{\text{s}} + 61^{\circ} 10'$ ).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 312, 1957).

Für diesen von Hoffmeister entdeckten Bedeckungsveränderlichen gelten nach Wenzel die Elemente:  $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 7951.500 + 2^{\text{d}}869\ 4336 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $14^{\text{m}}1$  und  $[17^{\text{m}}2 \text{ ph.}]$ .

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.20 (1949)]. — Wenzel, Min. Art. Elemente [MVS 174 (1955); Sonn Veröff 2, 5 (1956)].

**LR Cassiopeiae** ( $1^{\text{h}} 26^{\text{m}} 1^{\text{s}} + 62^{\circ} 31'7'' = \text{BD} + 62^{\circ} 265 (9^{\text{m}}4)$ ).

Umgebungskarte von Asarnowa (VS 9.38, 1952), Kukarkina (VS 9.294, 1953) und Hoffmeister (MVS 292, 1957). — Vergleichsternhelligkeiten von Asarnowa (VS 9.38, 1952) und Kukarkina (VS 9.294, 1953). — Bild der Lichtkurve von Asarnowa (VS 9.38, 1952), Kukarkina (VS 9.294, 1953) und Götzt (Sonn Veröff 2.316, 1956).

Für diesen von Hoffmeister entdeckten Bedeckungsveränderlichen leitet Asarnowa die Elemente ab:  $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\ 3495.325 + 5^{\text{d}}1057 \cdot n$ . Götzt weist auf Grund von Sonneberger Beobachtungen nach, daß diese Elemente fehlerhaft sind und durch die folgenden ersetzt werden müssen:  $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 9086.535 + 2^{\text{d}}227\ 851 \cdot n$ . Ferner vermutet er, daß sich die Beobachtungen Asarnowas nicht auf  $\text{BD} + 62^{\circ} 265$ , sondern auf  $\text{BD} + 62^{\circ} 260$  beziehen. Um die Sachlage zu klären, wird der Stern von Kukarkina bearbeitet, die zu folgendem Resultat kommt: Die Beobachtungen Asarnowas beziehen sich auf den richtigen Stern, nämlich auf den  $\text{BD} + 62^{\circ} 265$ ; die von Götzt abgeleitete Periode ist zu verdoppeln; der Stern gehört zur  $\beta$ -Lyrae-Klasse. Die von ihr abgeleiteten Elemente lauten:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 9086.490 + 4^{\text{d}}455\ 616 \cdot n$ . Diese Angaben werden von Götzt bestätigt, der schließlich folgende Elemente ableitet:  $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 9086.530 + 4^{\text{d}}455\ 818 \cdot n$ . Nach diesen Sonneberger Beobachtungen sind die Komponenten nur geringfügig deformiert. Grenzen des Lichtwechsels  $10^{\text{m}}7$  und  $11^{\text{m}}3 \text{ ph.}$   $D = 10^{\text{d}}7$ ,  $d = 0^{\text{d}}0$ , Amplitude des Nebenminimums =  $0^{\text{m}}3$ .

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige [Erg AN 12, 1.8 (1949)]. — Asarnowa, Bb. Min. Elemente. Lichtkurve [VS 9.38 (1952)]. — Götzt, Min. Elemente [MVS 161 (1953)]. — Min. Elemente. Lichtkurve. Bem. [MVS 181 (1955); Sonn Veröff 2, 5 (1956)]. — Kukarkina, Min. Elemente. Lichtkurve. Bem. [VS 9.294 (1953)]. — Filin, Min. [AC 111.10 (1951)].

**LS Cassiopeiae** ( $23^{\text{h}} 33^{\text{m}} 12^{\text{s}} + 55^{\circ} 30'$ ).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 281, 1957).

Von Hoffmeister als veränderlich entdeckt; Mira-Lichtwechsel in den Grenzen  $14^{\text{m}}5$  und  $[16^{\text{m}} \text{ ph.}]$ . Huth leitet die Elemente ab:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 1385 + 340^{\text{d}} \cdot n$ . Spektrum Ne.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [MVS 32 (1943); AN 274.40 (1943)]. — Huth, Art. Elemente. Bem. [MVS 230 (1956); Sonn Veröff 4.157 (1957)]. — Merrill und Burwell, Sp. [ApJ 112.80 (1950)]. — Nassau und Blanco, Sp. [ApJ 125.205 (1957)].

**LT Cassiopeiae** ( $2^{\text{h}} 38^{\text{m}} 0^{\text{s}} + 62^{\circ} 53'0''$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Kurotschkin (VS 9.402; 403; 404, 1953).

Als veränderlich entdeckt von Wassiljewa. Kurotschkin stellt  $\delta$  Cephei-Lichtwechsel mit den Elementen:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 4420.0 + 5^{\text{d}}90503 \cdot n$  fest. Helligkeitsgrenzen  $13^{\text{m}}1$  und  $14^{\text{m}}7 \text{ ph.}$ 

LITERATUR: Wassiljewa, Entdeckungsanzeige [VS 9.402 (1953)]. — Kurotschkin, Max. Art. Elemente. Lichtkurve [VS 9.402 (1953)].