

**PS Cassiopeiae** ( $1^h 29^m 12^s + 55^\circ 10'$ ).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 292, 1957).

Während Hoffmeister für diesen von ihm entdeckten kurzperiodischen Veränderlichen RR Lyrae-Typus für möglich hält, handelt es sich nach Götz um unperiodischen Lichtwechsel in den Grenzen  $13^m.3$  und  $16^m.0$  ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art. Bem. [Erg AN 12, 1.8 (1949)]. — Götz, Art. Bem. [MVS 181 (1955); Sonn Veröff 2, 5 (1956)].

**PT Cassiopeiae** ( $1^h 31^m 45^s + 55^\circ 27'$ ).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 292, 1957).

Als wahrscheinlich unperiodisch veränderlich von Hoffmeister entdeckt. Götz stellt Mira-lichtwechsel in den Grenzen  $15^m.4$  und  $17^m.5$  ph. fest und leitet die Elemente ab, die wahrscheinlich noch der Verbesserung bedürfen:  $t_{\max.} = J.T. 242\ 9070 + 300^d.0 \cdot n$ . Der Stern ist tief rot.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Min.\* Art. Bem. [Erg AN 12, 1.8 (1949)]. — Götz, Max. Art. Elemente. Bem. [MVS 181 (1955); Sonn Veröff 2, 5 (1956)].

**PU Cassiopeiae** ( $1^h 34^m 57^s + 58^\circ 41'$ ) = DO 24 618 (M6).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 292, 1957).

Von Hoffmeister als veränderlich entdeckt. Götz vermutet RW Aurigae-ähnlichen Lichtwechsel; Helligkeitsgrenzen  $12^m.0$  und  $13^m.5$  ph. Spektrum M6.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Bem. [Erg AN 12, 1 (1949)]. — Götz, Art [MVS 181 (1955); Sonn Veröff 2, 5 (1956)].

**PV Cassiopeiae** ( $23^h 5^m 45^s + 58^\circ 39'.6$ ) = BD +  $58^\circ 2554$  ( $9^m.3$ ) = HD 240 208 (B8).

Umgebungskarte von Perowa (VS 12.124, 1957) und von Busch (MVS 428, 1959). — Vergleichsternhelligkeiten von Perowa (VS 12.124, 1957) und von Busch (MVS 428, 1959). — Bild der Lichtkurve von Geyer (Bamb Kl Veröff 25, 1959); Perowa (VS 12.124, 1957) und von Busch (MVS 428, 1959).

Dieser Bedeckungsveränderliche wurde von Geyer entdeckt; die Elemente lauten:  $t_{\min.} = J.T. 2428126.402 + 0^d.875231 \cdot n$ . Die Dauer der Bedeckung währt  $0^p.14$ . Grenzen des Lichtwechsels  $9^m.9$  und  $11^m.0$  ph. Spektrum B8.

LITERATUR: Geyer, Entdeckungsanzeige [Bamb Kl Veröff 9 (1955)]. — Geyer u. a., Min. Art. Sp. [Bamb Kl Veröff 9 (1955)]. — Filin, Min. Art [AC 191.21 (1958)]. — Perowa, Min. Art. Elemente. Lichtkurve. Bem. [VS 12.124 (1957)]. — Grigorievsky, Periode (bfl Mitt 58 1104). — Geyer, Min. Elemente [Bamb Kl Veröff 25 (1959)]. — Busch, Min. [Bamb Kl Veröff 25 (1959); MVS 428 (1959)]. — Strohmeier und Knigge, Bestätigung [Bamb Veröff 5, 5 (1960)].

**PW Cassiopeiae** ( $23^h 21^m 24^s + 60^\circ 42'$ ).

Umgebungskarte von Parenago (VS 5.161, 1938) und Hoffmeister (MVS 312, 1957). — Vergleichsternhelligkeiten von Parenago (VS 5.161, 1938).

Unabhängig als kurzperiodisch veränderlich entdeckt von Parenago und Hoffmeister. Nach Parenago und Wenzel handelt es sich um einen RR Lyrae-Stern. Wenzel leitet folgende Elemente ab:  $t_{\max.} = 242\ 8818.550 + 0^d.800\ 8717 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $13^m.2$  und  $14^m.8$  ph. Nach Preston ist das Spektrum Go.

LITERATUR: Parenago, Entdeckungsanzeige. Bb. Art [VS 5.157 (1938); AN 265.335 (1938)]. — Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art. Bem. [Erg AN 12, 1.20 (1949)]. — Wenzel, Max. Art. Elemente. Bem. [MVS 174 (1955); Sonn Veröff 2, 5 (1956)]. — Preston, Sp. [ApJ 130.507 (1959)].