

DF Cassiopeiae ($2^h 37^m 2^s + 61^\circ 4'$).

Umgebungskarte von Meschkowa (VS 5.256, 1939) und Perowa (VS 10.121, 1954). — Vergleichsternhelligkeiten von Meschkowa (VS 5.255, 1939) und Perowa (VS 10.121, 1954). — Bild der Lichtkurve von Perowa (VS 10.121, 1954).

Als δ Cephei-Stern von Meschkowa entdeckt, die die ersten Elemente ableitet: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 9287.08 + 3^d 8325 \cdot n$. Spätere Elemente von Perowa: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 9287.13 + 3^d 83239 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $11^m 5$ und $13^m 1$ ph. Der Veränderliche steht in NGC 1027.

LITERATUR: Meschkowa, Entdeckungsanzeige. Bb. Art. Elemente [VS 5.255 (1939)]. — Perowa, Bb. Elemente. Lichtkurve [VS 10.120 (1954)].

DG Cassiopeiae ($23^h 22^m 57^s + 55^\circ 10'4$).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 329, 1957).

Als veränderlich entdeckt von Ross. Während Hoffmeister einen langperiodischen Lichtwechsel für möglich hält, stellt Huth unperiodischen Lichtwechsel in den Grenzen $14^m 1$ und $14^m 8$ ph. fest. Spektrum M6.

LITERATUR: Ross, Entdeckungsanzeige [AJ 36.161 (1926)]. — Hoffmeister, Art [Erg AN 10, 2 (1940)]. — Huth, Art. Bem. [MVS 230 (1956); Sonn Veröff 4.156 (1957)]. — Cameron und Nassau, Sp. [ApJ 124.349 (1956)]. — Schaifers, Sp. [MVS 431 (1960)].

DH Cassiopeiae ($23^h 47^m 35^s + 56^\circ 11'2$).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 329, 1957).

Dieser Veränderliche wurde von Hubble entdeckt. Nach Hoffmeister handelt es sich um einen Mira-Stern mit den Elementen: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 7942 + 322^d \cdot n$; Grenzen des Lichtwechsels $13^m 5$ und $[16^m 8$ ph.

LITERATUR: Hubble, Entdeckungsanzeige. Bb.* Bem. [ASP 32.162 (1920); Obs 43.301 (1920); AN 211.191 (1920)]. — Hoffmeister, Art [Erg AN 10, 2 (1940)]. — Art. Elemente [MVS 7; 12 (1942)]. — Art. Max. [KVBB 28 (1943)].

DI Cassiopeiae ($23^h 59^m 30^s + 54^\circ 58'0$).

Umgebungskarte von Florja (Sternbg Publ 16.198, 1949) und Hoffmeister (MVS 272, 1957). — Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Florja (Sternbg Publ 16.200; 243, 1949).

Bei diesem von Hoffmeister entdeckten Veränderlichen handelt es sich um einen Mira-Stern, dessen Lichtwechsel in den Grenzen $11^m 6$ und $[16^m 5$ ph. verläuft. Nach Florja gelten folgende Elemente: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 8723 + 371^d 7 \cdot n$.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [AN 259.37 (1936)]. — Art. Elemente. Max. [MVS 12 (1942); KVBB 28 (1943)]. — Himpel, Art. Elemente [AN 270.188 (1940)]. — Max. [AN 272.228 (1941)]. — Ahnert, Elemente [MVS 5 (1942)]. — Florja, Art. Elemente [VS 5.302 (1943/46)]. — Bb. Max. Elemente [Sternbg Publ 16.243; 268 (1949)]. — Weitere Bemerkungen in UAI Circ 996; 997; 1001 (1943/46). — Romano, Max. Elemente. Bem. [Treviso Pubbl 17 (1959)].

DK Cassiopeiae ($0^h 12^m 50^s + 56^\circ 52'6$).

Als veränderlich von Ahnert entdeckt; U Geminorum-Stern. Hoffmeister bestätigt die Art des Lichtwechsels und gibt folgende Grenzgrößen: $15^m 4$ und $[17^m 4$ ph.

LITERATUR: Ahnert, Entdeckungsanzeige. Bb. Art. Bem. [BZ 22.98 (1940)]. — Hoffmeister, Art [MVS 7; 12 (1942); KVBB 28 (1943)].

DL Cassiopeiae ($0^h 24^m 24^s + 59^\circ 40'0 = \text{BD} + 59^\circ 65 (9^m 2)$).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 330, 1957). — Vergleichsternhelligkeiten von Günther (AN 281.267, 1953). — Bild der Lichtkurve von Loreta (BZ 23.56, 1941), Günther (AN 281.267, 1953), von Arp u. a. (ApJ 130.80, 1959), von Romano (Treviso Pubbl 17, 1959) und von Zonn und Semeniuk (AA 9.155, 1959).