

AF Camelopardalis ($3^h 24^m 19^s + 58^\circ 32'0$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **K u r o t s c h k i n** (VS 9.402, 1953).

Als veränderlich von **W a s s i l j e w a** entdeckt; U Geminorum-Art. Die Grenzen des Lichtwechsels sind nach **K u r o t s c h k i n** $13^m.4$ und $[17^m.1 \text{ ph}]$.

LITERATUR: **Kurotschkin**, Entdeckungsanzeige. Bb. Art. [VS 9.402 (1953)].

AG Camelopardalis ($3^h 53^m 18^s + 55^\circ 1'0$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **E f r e m o v** (VS 9.213, 1953).

Von **M o r g e n r o t h** als wahrscheinlich langperiodisch veränderlich entdeckt; **E f r e m o v** jedoch bezeichnet den Lichtwechsel als halbperiodisch. Grenzen des Lichtwechsels 13^m und $[14^m.5 \text{ ph}]$. Spektrum nach **C a m e r o n** und **N a s s a u M3**.

LITERATUR: **Morgenroth**, Entdeckungsanzeige. Art [AN 261.261 (1936)]. — **Efremov**, Art. Bem. [VS 9.213 (1953)]. — **Cameron** und **Nassau**, Sp. [ApJ 124.348 (1956)].

AH Camelopardalis ($3^h 58^m 43^s + 55^\circ 13'6$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **P e r o w a** (VS 11.467 1957).

Von **M e s c h k o w a** als veränderlich entdeckt. **P e r o w a** bezeichnet den Veränderlichen als RR Lyrae-Stern; Periode $0^d.37$. Grenzen des Lichtwechsels $11^m.8$ und $13^m.1 \text{ ph}$. **Z e s s e w i t s c h** leitet folgende Elemente ab: $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\,3897.519 + 0^d.368\,7374 \cdot n$.

LITERATUR: **Meschkowa**, Entdeckungsanzeige [AC 26 (1944); VS 6.2 (1946)]. — **Perowa**, Art. Periode [BL 51 (1955)]. — Bb. Elemente. Lichtkurve [VS 11.467 (1957)]. — **Zessewitsch**, Max. Elemente [AC 173.12 (1956)].

AI Camelopardalis ($4^h 29^m 18^s + 72^\circ 50'$).

Umgebungskarte von **M e s c h k o w a** (AC 26, 1944).

Entdeckt von **M e s c h k o w a** und unabhängig gefunden von **S t r o h m e i e r**. Mira-Stern. Grenzen der Helligkeit $12^m.2$ und $14^m.6 \text{ ph}$. Spektrum **M5**.

LITERATUR: **Meschkowa**, Entdeckungsanzeige [AC 26 (1944)]. — **Geyer** u. a., Entdeckungsanzeige (Bamb KI Veröff 9 (1955)). — **Kukarkin**, Max. [AC 190.20 (1958)]. — **Schäifers**, Sp. [MVS 386 (1959)].

UU Cancri ($7^h 56^m 52^s + 15^\circ 26'7$) = BD + $15^\circ 1733$ ($8^m.7$).

Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **L a u s e** (AN 266.241, 1938). — Vergleichsternhelligkeiten von **S c h a c h o w s k o i** (Stalinabad Bull 17.35, 1956).

Von **H o f f m e i s t e r** entdeckt als kurzperiodisch veränderlich; vermutlich Bedeckungslichtwechsel. **L a u s e** hält β Lyrae- oder RV Tauri-Art für möglich.

Im AVK 1948 6. Erg. werden die Elemente: $t_{\min.} = \text{J.T. } 243\,4446.82 + 97^d.52 \cdot n$ mitgeteilt. Aus 20 Spektogrammen schließt **P o p p e r**, daß es sich um einen Bedeckungsveränderlichen handelt. Spektrum **K4 III**. Grenzen des Lichtwechsels 9^m und $9^m.5 \text{ ph}$.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [AN 253.197 (1934)]. — **Lause**, Art. Elemente [BZ 20.29 (1938)]. — Min. [AN 266.241 (1938)]. — **Popper**, Bem. Sp. [ASP 68.132 (1956)]. — **Schachowskoi**, Art. Min. Bb. [Stalinabad Bull 17.35 (1956)]. — **Socher**, Min. Bem. [SAC 25.83 (1954)].

UV Cancri ($8^h 32^m 59^s + 21^\circ 30'3$) = BD + $21^\circ 1878$ ($9^m.2$).

Entdeckt von **H o f f m e i s t e r** als langperiodisch veränderlich. **V a n S c h e w i c k** erkannte jedoch, daß der Lichtwechsel unperiodisch verläuft; Grenzen des Lichtwechsels 9^m und $10^m.5 \text{ ph}$. Der Stern steht im NGC 2632.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [AN 253.199 (1934)]. — **Van Schewick**, Art [BZ 22.81 (1940)].