

Von *Lehman-Balanowskaja* als veränderlich in den Grenzen  $8^m43$  und  $9^m23$  ph. entdeckt. *Kukarkin* bezweifelt zuerst die Veränderlichkeit, später aber bezeichnet er den Stern als unperiodisch. Spektrum M5.

LITERATUR: *Lehman-Balanowskaja*, Entdeckungsanzeige [VS 4.133 (1933); Pulk Bull 13, 2 (1932)]. — *Kukarkin*, Bb. Bem. [Sternbg Publ 16.157; 171; 181 (1949); VS 6.6 (1946)]. — Bb.\* konstant [VS 5.113 (1938)]. — Veränderlichkeit zweifelhaft [VS 5.195 (1938)].

**AA Camelopardalis** ( $7^h 4^m 15^s + 68^\circ 58'2$ ) = BD +  $69^\circ 413$  ( $7^m6$ ) = HD 54 587 (Mb) = DO 31 289 (M7).

Als veränderlich von *Krüger* verdächtigt. Die von *Jost* abgeleiteten vorläufigen Elemente konnten von *Sandig* nicht bestätigt werden. Nach seinen Beobachtungen verläuft der Lichtwechsel sehr langsam und unperiodisch; Grenzen des Lichtwechsels  $9^m0$  und  $9^m6$  ph. *Keenan* gab das Spektrum (M5 S).

LITERATUR: *Krüger*, Entdeckungsanzeige [Spec Vat II, 3, 7.128 (1914)]. — *Sandig*, Art [AN 279.90 (1950)]. — *Jost*, Periode. Elemente [AN 255.413 (1935)]. — *Keenan*, Sp. [ApJ 120.484 (1954)].

**AB Camelopardalis** ( $3^h 38^m 0^s + 58^\circ 28'2$ ).

Umgebungskarte von *Morgenroth* (AN 251.17, 1934), *Kurotschkin* (VS 6.203, 1946) und *Efremov* (VS 9.326, 1953). — Vergleichsternhelligkeiten von *Kurotschkin* (VS 6.203, 1946) und *Efremov* (VS 9.326, 1953.) — Bild der Lichtkurve von *Efremov* (VS 9.326, 1953.)

Entdeckt von *Morgenroth* als kurzperiodisch veränderlich in den Grenzen  $12^m5$  und  $14^m5$  ph. *Efremov* gibt für diesen  $\delta$  Cep-Stern die Elemente:  $t_{\max} = J.T. 243 3569.34 + 5^d787 29 \cdot n$ .

LITERATUR: *Morgenroth*, Entdeckungsanzeige. Art (AN 251.17 (1934)). — *Efremov*, Bb. Art. Elemente. Lichtkurve [VS 9.326 (1953)]. — *Kurotschkin*, Bem. [VS 6.203 (1946)].

**AC Camelopardalis** ( $3^h 15^m 48^s + 59^\circ 0'2$ ).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von *Kurotschkin* (VS 9.402, 1953).

Als veränderlich von *Wassiljewa* entdeckt und von *Kurotschkin* bestätigt. Grenzen des Lichtwechsels  $13^m5$  und  $14^m7$  ph.

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

**AD Camelopardalis** ( $3^h 21^m 16^s + 60^\circ 6'0$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von *Kurotschkin* (VS 9.402, 1953).

Als veränderlich von *Wassiljewa* entdeckt. Nach *Kurotschkin*  $\delta$  Cep-Stern mit den Elementen  $t_{\max} = J.T. 243 3156.2 + 11^d253 27 \cdot n$ ; Grenzen des Lichtwechsels  $12^m9$  und  $14^m5$  ph.

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

**AE Camelopardalis** ( $3^h 23^m 43^s + 60^\circ 8'5$ ).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von *Kurotschkin* (VS 9.402, 1953).

Als veränderlich von *Wassiljewa* entdeckt. Die Grenzen des Lichtwechsels dieses Bedekungsveränderlichen sind nach *Kurotschkin*  $15^m5$  und  $17^m1$  ph.

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