

LU Cassiopeiae ($2^{\text{h}} 38^{\text{m}} 43^{\text{s}} + 62^{\circ} 52'9$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **K u r o t s c h k i n** (VS 9.402; 403, 1953).
 Von **K u r o t s c h k i n** als veränderlich entdeckt; Bedeckungslichtwechsel in den Grenzen $14^{\text{m}}2$
 und $15^{\text{m}}5$ ph.

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

LV Cassiopeiae ($2^{\text{h}} 47^{\text{m}} 21^{\text{s}} + 58^{\circ} 15'2$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **K u r o t s c h k i n** (VS 9.402; 403, 1953).
 Als veränderlich von **W a s s i l j e w a** entdeckt. **K u r o t s c h k i n** rechnet den Stern zu den
 Bedeckungsveränderlichen. Grenzen des Lichtwechsels $15^{\text{m}}5$ und $16^{\text{m}}4$ ph.

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

LW Cassiopeiae ($2^{\text{h}} 49^{\text{m}} 32^{\text{s}} + 60^{\circ} 16'9$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **K u r o t s c h k i n** (VS 9.402; 403; 404,
 1953) — Bild der Lichtkurve von **K u r o t s c h k i n** (VS 9.404, 1953; AC 199.18, 1959).

Bei dem von **K u r o t s c h k i n** entdeckten Veränderlichen handelt es sich entweder um einen
 nova-ähnlichen oder RW Aur-artigen Stern. Grenzen des Lichtwechsels $15^{\text{m}}4$ und $[17^{\text{m}}0$ ph. Stern
 steht nahe bei IC 1848.

LITERATUR: **Kurotschkin**, Entdeckungsanzeige. Bb. Art [VS 9.402 (1953)]. — Bb. Art. Bem. [AC 199.18 (1959)].

LX Cassiopeiae ($2^{\text{h}} 53^{\text{m}} 4^{\text{s}} + 60^{\circ} 4'0$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **K u r o t s c h k i n** (VS 9.402; 403, 1953).
 Von **K u r o t s c h k i n** als veränderlich entdeckt; vermutlich Bedeckungsstern. Grenzen des
 Lichtwechsels $14^{\text{m}}8$ und $15^{\text{m}}7$ ph.

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

LY Cassiopeiae ($2^{\text{h}} 53^{\text{m}} 23^{\text{s}} + 58^{\circ} 42'0$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **K u r o t s c h k i n** (VS 9.402; 403, 1953).
 Bei dem von **K u r o t s c h k i n** entdeckten Veränderlichen handelt es sich um einen Bedeckungs-
 veränderlichen in den Grenzen $14^{\text{m}}9$ und $16^{\text{m}}4$ ph.

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

LZ Cassiopeiae ($0^{\text{h}} 31^{\text{m}} 55^{\text{s}} + 46^{\circ} 13'1$) = BD + $45^{\circ} 156$ ($9^{\text{m}}5$) = Berg Sp DM 20, 1823 (G5).

Umgebungskarte von **H o f f m e i s t e r** (MVS 313, 1957).

Von **H o f f m e i s t e r** als langsam veränderlich entdeckt. Nach **G ö t z** ist der Stern langperi-
 odisch mit den mittleren Elementen: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,5566 + 1111^{\text{d}}3 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $11^{\text{m}}1$
 und $[12^{\text{m}}8$ ph. Ist der Stern identisch mit dem Stern 1823 des 20. Eichfeldes der Bergedorfer Spektral-
 durchmusterung, dann hat er das Spektrum G5; dies ist insofern verwunderlich, als sowohl **H o f f m e i s t e r**
 wie **K i p p e n h a h n** auf die rote Farbe hinweisen.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige [Erg AN 12, 1.21 (1949)]. — **Kippenhahn**, Art [AN 281.155 (1953)].
 — **Götz**, Max. Art. Elemente. inst. Elemente [MVS 192 (1955); AN 283.6 (1956)].

MM Cassiopeiae ($0^{\text{h}} 48^{\text{m}} 42^{\text{s}} + 53^{\circ} 54'$).

Umgebungskarte von **H o f f m e i s t e r** (MVS 291, 1957).

Als Bedeckungsveränderlicher von **H o f f m e i s t e r** entdeckt, der **W Ursae Maioris-** oder β **Lyrae-**
 Typus vermutet. **G ö t z** und **S o l o v i e v** bestätigen diese Vermutung. **P e r o w a** leitet folgende Ele-
 mente ab: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\,5401.483 + 1^{\text{d}}15847 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $10^{\text{m}}5$ und $11^{\text{m}}2$ ph.