

AU Lacertae ($22^{\text{h}} 11^{\text{m}} 16^{\text{s}} + 48^{\circ} 13.4$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Florja (Sternbg Publ 16.198; 200). — Bild der Lichtkurve von van Schewick (KVBB 24) und Florja (Sternbg Publ 16.234).

Die ersten Elemente dieses Algolsterns leitet van Schewick ab, die Florja später, wie folgt, geändert hat: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 8720.358 + 1^{\text{d}}392\ 4277 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $11^{\text{m}}99$ und $13^{\text{m}}18$ ph. $\text{Min.}_{\text{II}} = 12^{\text{m}}14$ ph.

LITERATUR: van Schewick, Elemente. Art. Min. [KVBB 24]. — Florja, Min. Elemente. Lichtkurve. Bb. [Sternbg Publ 16.231; 273; 287]. — Elemente [VS 6.3]. — Szafraniec, Min. [AAc 5.51]. — Savedoff, $e \cos \omega$ [AJ 56.4].

AV Lacertae ($22^{\text{h}} 12^{\text{m}} 19^{\text{s}} + 47^{\circ} 14.5$).

Van Schewick leitet die Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 5910 + 343^{\text{d}} \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $12^{\text{m}}5$ und $15^{\text{m}}4$ ph.

LITERATUR: van Schewick, Elemente. Art. Max. [KNBB 24].

AW Lacertae ($22^{\text{h}} 14^{\text{m}} 11^{\text{s}} + 53^{\circ} 57.7$).

Umgebungskarte von Zessewitsch (Odessa Isw 4, 2.165). — Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Soloviev (VS 9.120) und Zessewitsch (Odessa Isw 4, 2.165).

LITERATUR: Beyer, Bb. Lichtkurve [AN 258.290]. — Soloviev, Bb. Min. Elemente [VS 9.120; 123]. — Zessewitsch, Bb. Lichtkurve [Odessa Isw 4, 2.165]. — N. N., Elemente [AC 18.4]. — Schalén, Sp. (Aor) [Ups Medd 37.121].

AX Lacertae ($22^{\text{h}} 17^{\text{m}} 26^{\text{s}} + 48^{\circ} 53.4$).

Bild der Lichtkurve von van Schewick (KVBB 24).

Für diesen Algolstern leitet van Schewick die Elemente ab: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 5622.313 + 3^{\text{d}}4778 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $15^{\text{m}}0$ und $15^{\text{m}}9$ ph.

LITERATUR: van Schewick, Elemente. Art. Min. [KVBB 24].

AY Lacertae ($22^{\text{h}} 18^{\text{m}} 23^{\text{s}} + 49^{\circ} 53.2$).

Ein weiteres Aufleuchten hat Himpel zwischen dem 3. und 5. August 1943 beobachtet. Das Objekt gehört vermutlich zum Komplex der expandierenden Sterne.

LITERATUR: Himpel, Bem. [BZ 25.101].

AZ Lacertae ($22^{\text{h}} 19^{\text{m}} 25^{\text{s}} + 46^{\circ} 48.8$).

Van Schewick leitet die Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 5556 + 297^{\text{d}} \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $14^{\text{m}}9$ und $15^{\text{m}}8$ ph.

LITERATUR: van Schewick, Elemente. Art. Max. [KVBB 24].

BB Lacertae ($22^{\text{h}} 24^{\text{m}} 29^{\text{s}} + 47^{\circ} 27.7$).

Bild der Lichtkurve von van Schewick (KVBB 24).

Nach van Schewick Algolstern mit den Elementen: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 5328.612 + 3^{\text{d}}86596 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}0$ und $14^{\text{m}}6$ ph.

LITERATUR: van Schewick, Elemente. Art. Min. [KVBB 24].

BC Lacertae ($22^{\text{h}} 32^{\text{m}} 39^{\text{s}} + 44^{\circ} 30.5$).

Elemente nach van Schewick: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 5451 + 247^{\text{d}} \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $12^{\text{m}}2$ und $15^{\text{m}}7$ ph.

LITERATUR: van Schewick, Elemente. Art. Max. [KVBB 24].