

Für den von **Savelkoul** entdeckten Veränderlichen **van den Hoven** und **van Genderen** die Elemente ab: $t_{\min.} = \text{J.T. } 242\,4648.279 + 0^{\text{d}}857\,7303 \cdot n$; Dauer der Bedeckung $0^{\text{d}}2$. Bedeckungslichtwechsel in den Grenzen $13^{\text{m}}30$ und $14^{\text{m}}55$ ph. Min. II = $13^{\text{m}}4$ ph.

LITERATUR: **Savelkoul**, Entdeckungsanzeige [BAN 10.158 (1946)]. — **van den Hoven** und **van Genderen**, Elemente. Art. Lichtkurve. Bem. [BAN 10.158 (1946)].

CM Velorum ($10^{\text{h}}\,3^{\text{m}}\,51^{\text{s}} - 52^{\circ}\,46'.2$) = CoD $-52^{\circ}\,3595$ ($7^{\text{m}}8$) = CPD $-52^{\circ}\,3245$ ($8^{\text{m}}8$) = HD 88 028 (Ma).

Von **Cannon** als veränderlich entdeckt. **O'Connell** leitet für diesen langperiodischen Stern die Elemente ab: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\,8780 + 780^{\text{d}} \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $8^{\text{m}}7$ und $11^{\text{m}}0$ ph. Spektrum M2.

LITERATUR: **Cannon**, Entdeckungsanzeige. Art. Bem. Sp. [HC 151 (1909)]. — **O'Connell**, Elemente. Art [Riv Publ 2.68 (1951)].

CN Velorum ($10^{\text{h}}\,58^{\text{m}}\,20^{\text{s}} - 53^{\circ}\,50'.9$) = **Nova Velorum** (1905).

Siehe GuL I, 2.433 (1920); II, 3.319 (1952).

LITERATUR: **Kostjakowa**, Praenova [VS 7.154 (1948)].

CO Velorum ($8^{\text{h}}\,26^{\text{m}}\,5^{\text{s}} - 40^{\circ}\,0'.0$).

Umgebungskarte und Bild der Lichtkurve von **Jolley** (BAN 11.66, 1949).

Die Elemente des von **Jolley** entdeckten δ Cephei-Sterns lauten: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\,6439.57 + 4^{\text{d}}275\,50 \cdot n$. Grenzhelligkeiten $12^{\text{m}}5$ und $13^{\text{m}}3$ ph.

LITERATUR: **Jolley**, Entdeckungsanzeige. Max. Elemente. Art. Lichtkurve [BAN 11.66 (1949)]. — **Walraven** u. a., l. e. Bb. [BAN 14.101 (1958)]. — **Petit**, Population I [Ann Aph 23.681 (1960)].

CP Velorum ($8^{\text{h}}\,44^{\text{m}}\,53^{\text{s}} - 48^{\circ}\,17'.0$).

Umgebungskarte und Bild der Lichtkurve von **Kleibrink** (BAN 11.68, 1949).

Entdeckt als veränderlich von **Kleibrink**. δ Cephei-Stern mit den Elementen: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\,6388.63 + 9^{\text{d}}8409 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}4$ und $14^{\text{m}}1$ ph.

LITERATUR: **Kleibrink**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Lichtkurve [BAN 11.67 (1949)]. — **Walraven** u. a., l. e. Bb. [BAN 14.101 (1958)]. — **Petit**, Population I [Ann Aph 23.681 (1960)].

CQ Velorum ($8^{\text{h}}\,55^{\text{m}}\,52^{\text{s}} - 52^{\circ}\,56'.7$).

Bild der Lichtkurve von **Campbell** (HR 327.30, 1949) und von **Hoffleit** (AJ 55.149, 1950).

Die Nova wurde von **van Houten** auf Franklin-Adams-Platten entdeckt. Am 4. April 1940 war die Nova noch schwächer als $14^{\text{m}}5$, am 9. April war sie bereits $11^{\text{m}}5$, am 10. April $9^{\text{m}}9$, am 18. April $9^{\text{m}}0$. In diesen Tagen muß auch das Maximum eingetreten sein, denn auf den Entdeckungsplatten vom 27. April 1940 war sie 10. Größe. An das Maximum schließt sich ein sehr schneller Helligkeitsabfall an, so daß die Nova im letzten Maidrittel bereits etwa 14. Größe war. Vom Juni bis Oktober schwankt die Helligkeit lebhaft und unregelmäßig zwischen der 14. und 16. Größenklasse. Danach wird der Helligkeitsabfall wieder ruhiger, und die Nova war zu Beginn des Jahres 1941 etwa 16. Größenklasse. Die Nova hat ihre Phasen rasch durchlaufen: Die letzte bekanntgewordene Beobachtung ist am 14. Mai 1941 angestellt worden: etwa 16^{m} ph.

LITERATUR: **van Houten**, Entdeckungsanzeige. Bem. [IAU Circ 1233 (1949); NblAZ 3.34 (1949)]. — **Campbell**, Beschreibung [HR 327.29 (1949)]. — **Hoffleit**, Bb. Beschreibung [AJ 55.149 (1950)].