

CR Velorum ($9^h 25^m 12^s - 50^\circ 39'5$).

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

Von **Lorrie** als Bedeckungsveränderlicher entdeckt. Die Elemente lauten: $t_{\min.} = \text{J.T. } 242\ 9779.2684 + 1^d.441\ 1689 \cdot n$. Dauer der Bedeckung $0^d.23$; Dauer der konstanten Phase $0^d.07$. Helligkeitsgrenzen $13^m.8$ und $14^m.8$ ph.

LITERATUR: **Lorrie**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art [BAN 11.68 (1949)].

CS Velorum ($9^h 37^m 46^s - 53^\circ 21'5$).

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

Bei dem von **Lorrie** entdeckten Veränderlichen liegt δ Cephei-Lichtwechsel in den Grenzen $12^m.4$ und $13^m.6$ ph. vor. Es gelten die Elemente: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 9051.864 + 5^d.904\ 74 \cdot n$.

LITERATUR: **Lorrie**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Lichtkurve [BAN 11.68 (1949)]. — **Petit**, Population I [Ann Aph 23.681 (1960)].

CT Velorum ($8^h 28^m 36^s - 44^\circ 3'$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **van Houten** (Leiden Ann 20, 8, 1951).

Von **van Hoof** als veränderlich entdeckt und von **van Houten** unabhängig gefunden. Letzterer leitet für diesen Mira-Stern die folgenden Elemente ab: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 5923 + 264^d \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $12^m.4$ und $14^m.2$ ph.

LITERATUR: **van Hoof**, Entdeckungsanzeige. Bb.* Max. [BAN 8.74 (1936)]. — **van Houten**, Entdeckungsanzeige. Bb. Elemente. Art [Leiden Ann 20, 8 (1951)].

CU Velorum ($8^h 54^m 46^s - 41^\circ 24'8$).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 317, 1957) und von **Brun und Petit** (VS 12.18, 1959).

Von **Luyten** als veränderlich entdeckt, von **Hoffmeister** unabhängig gefunden. Letzterer beobachtet U Geminorum-Lichtwechsel in den Grenzen 12^m und $13^m.5$ ph. Vielleicht ist der Stern identisch mit 715.1935.

LITERATUR: **Luyten**, Entdeckungsanzeige [AN 258.121 (1935); Minneap Publ 2, 6 (1938)]. — **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art. Bem. [Erg AN 12, 1.24 (1949)]. — **Jones**, Bb. [DOB Circ 5.1 (1955)]. — **Bateson**, UK* [NZ Circ 94 (1959)].

CV Velorum ($8^h 57^m 29^s - 51^\circ 9'8$) = CoD - $51^\circ 3420$ ($7^m.0$) = CPD - $51^\circ 1811$ ($6^m.9$) = HD 77 464 (B3).

Umgebungskarte von **Kordylewska und Szafrańiec** (EBC 64, 1960). — Vergleichsternhelligkeiten von **van Houten** (Leiden Ann 20.223, 1950), von **S. Gaposchkin** (MN 115.391, 1955) und von **Kordylewska und Szafrańiec** (EBC 64, 1960). — Bild der Lichtkurve von **van Houten** (Leiden Ann 20.223, 1950) und von **S. Gaposchkin** (MN 115.391, 1955).

Nachdem **Feast** festgestellt hatte, daß HD 77 464 ein spektroskopischer Doppelstern mit zwei im Spektrum sichtbaren Komponenten ist, gelang **S. Gaposchkin** mit Hilfe von Harvard-Platten der Nachweis, daß CV Velorum ein Bedeckungsveränderlicher ist. Die von **Feast** bestimmten spektroskopischen Elemente sind: $P = 6^d.892$; $e = 0.016 \pm 0.006$ m. F.; $K_1 = 122.24$ km/sec ± 0.63 km/sec m. F.; $K_2 = 126.63$ km/sec ± 0.63 km/sec m. F.; $a_1 \sin i = 11.53 \cdot 10^6$ km; $a_2 \sin i = 11.94 \cdot 10^6$ km, $\mathfrak{M}_1 \cdot \sin^3 i = 5.61 \odot$; $\mathfrak{M}_2 \cdot \sin^3 i = 5.41 \odot$.

Die von **Gaposchkin** in abgeleitete Kurve hat zwei etwa gleich tiefe Minima, die eine halbe Periode auseinanderliegen. Ihre Dauer beträgt nur $0.08 P$, daher werden die relativen Radien klein und