

CG Andromedae ($23^{\text{h}} 55^{\text{m}} 37^{\text{s}} + 44^{\circ} 41'8''$) = BD + $44^{\circ} 45'38''$ ($6^{\text{m}}0$) = HD 224 801 (Aop) = HR 9080 ($6^{\text{m}}25$) = GC 33 298.

Bild der Lichtkurve von **Provin** (ApJ 118.495, 1953).

Provin fand, daß die Si II-Linien des Aop-Sterns veränderlich sind, und daß das Gesamtlcht folgende Elemente befolgt: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,4222.77 + 3^{\text{d}}7422 \cdot n$. Wahrscheinlich ist auch die Radialgeschwindigkeit veränderlich. Ferner besitzt der Stern nach Beobachtungen von **Babcock** und **Cowling** ein starkes und veränderliches Magnetfeld. Das Objekt gehört zur α CVn-Klasse. Amplitude bei $\lambda 5500$ gleich 0.060^{m} und bei $\lambda 4400$ gleich 0.045^{m} .

LITERATUR: **Provin**, Entdeckungsanzeige. Bb. Elemente. Bem. [ApJ 118.493 (1953)]. — **Harper**, RG. [DAO 7.1 (1937)]. — **Millman**, RG. [Toronto Publ 1.123 (1939)]. — **Babcock** und **Cowling**, Magnetfeld [MN 113.368 (1953)]. — **Babcock**, Magnetfeld [ApJ 128.231 (1958)]. — **Bertaud**, Sp. [JO 42.45 (1959)].

CH Andromedae ($1^{\text{h}} 30^{\text{m}} 10^{\text{s}} + 44^{\circ} 21'4''$).

Umgebungskarte von **Horn d'Arturo** (Bologna Pubbl 6, 7, 1955). — Bild der Lichtkurve von **Horn d'Arturo** (Bologna Pubbl 6, 7, 1955) und **Lacchini** (Coelum 23.178, 1955).

Als veränderlich entdeckt von **Lacchini**. Nach **Horn d'Arturo** handelt es sich um einen δ Cephei-Veränderlichen mit den Elementen: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,5103.15 + 9^{\text{d}}77 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $15^{\text{m}}0$ und $16^{\text{m}}0$ ph. W Vir-Art.

LITERATUR: **Lacchini**, Entdeckungsanzeige [Bologna Pubbl 6, 7 (1955)]. — Bem. [Coelum 23.178 (1955)]. — **Horn d'Arturo**, Bb. Art. Elemente [Bologna Pubbl 6, 7 (1955)]. — **Petit**, Population II [Asiago Contr 95.61 (1958)].

CI Andromedae ($1^{\text{h}} 49^{\text{m}} 0^{\text{s}} + 43^{\circ} 16'$).

Umgebungskarte von **Götz** (AN 283.6, 1956) und **Hoffmeister** (MVS 313, 1957). — Bild der Lichtkurve von **Götz** (AN 283.6, 1956).

Als kurzperiodisch veränderlich von **Hoffmeister** entdeckt. Nach **Zessewitsch** handelt es sich um einen RR Lyrae-Stern mit den Elementen: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,5701.469 + 0^{\text{d}}326\,165 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $11^{\text{m}}6$ und $12^{\text{m}}5$ ph. Die Elemente von **Götz** ($P = 0^{\text{d}}.485$) stimmen mit den oben angeführten nicht überein.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.21 (1949)]. — **Götz**, Art. Max. Elemente [MVS 192 (1955); AN 283.6 (1956)]. — **Zessewitsch**, Max. [AC 170.14 (1956)]. — Max. Art. Elemente [AC 173.12 (1956)].

CK Andromedae ($23^{\text{h}} 8^{\text{m}} 20^{\text{s}} + 41^{\circ} 58'$) = BD + $41^{\circ} 47'12''$ ($8^{\text{m}}8$).

Umgebungskarte von **Götz** (AN 283.6, 1956) und **Hoffmeister** (MVS 316, 1957).

Bei dem von **Hoffmeister** entdeckten Veränderlichen stellt **Götz** unperiodischen Lichtwechsel in den Grenzen $11^{\text{m}}0$ und $11^{\text{m}}9$ ph. fest. Spektrum Mo.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige [Erg AN 12, 1.22 (1949)]. — **Götz**, Art. Sp. [MVS 192 (1955); AN 283.6 (1956)]. — **Erleksowa**, Bem. [AC 155.14 (1954)].

CL Andromedae ($23^{\text{h}} 10^{\text{m}} 14^{\text{s}} + 50^{\circ} 14'1''$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Huth** (MVS 179, 1955).

Die Elemente des von **Huth** entdeckten Miraveränderlichen lauten: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,9651 + 353^{\text{d}}5 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $11^{\text{m}}1$ und $17^{\text{m}}3$ ph. Spektrum M8.

LITERATUR: **Huth**, Entdeckungsanzeige. Max. Art. Elemente [MVS 179 (1955)]. — Max. Art. Elemente [MVS 231 (1956); Sonn Veröff 4.167 (1957)]. — **Schafers**, Sp. [MVS 431 (1960)].