

Die Elemente des von *van Bueren* entdeckten Bedeckungsveränderlichen lauten: $t_{\min.} = \text{J.T. } 243\ 0049.491 + 5^{\text{d}}015\ 43 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $14^{\text{m}}0$ und $[15^{\text{m}}5\ \text{ph.}]$. Dauer der Bedeckung $0^{\text{d}}.45$.

LITERATUR: *van Bueren*, Entdeckungsanzeige. Min. Art. Elemente. Lichtkurve [Leiden Ann 20.201 (1948)].

GW Monocerotis ($6^{\text{h}}\ 44^{\text{m}}\ 59^{\text{s}} - 9^{\circ}\ 29'0$).

Umgebungskarte von *Hoffmeister* (MVS 296, 1957).

Als veränderlich von *Hoffmeister* entdeckt; Mira-Lichtwechsel in den Grenzen $14^{\text{m}}0$ und $[16^{\text{m}}5\ \text{ph.}]$. Nach *Cameron* und *Nassau* ist das Spektrum M7.

LITERATUR: *Hoffmeister*, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.11 (1949)]. — *Götz*, Max. Art [Sonn Veröff 4.265 (1958)]. — *Cameron* und *Nassau*, Sp. [ApJ 124.352 (1956)].

GX Monocerotis ($6^{\text{h}}\ 47^{\text{m}}\ 15^{\text{s}} + 8^{\circ}\ 32'$).

Umgebungskarte von *Hoffmeister* (MVS 295, 1957).

Für diesen von *Hoffmeister* entdeckten Miraveränderlichen gelten die Elemente: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 7578 + 527^{\text{d}} \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}2$ und $[17^{\text{m}}0\ \text{ph.}]$. *Cameron* und *Nassau* bestimmen das Spektrum zu M9.

LITERATUR: *Hoffmeister*, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.10 (1949)]. — Max. Art. Elemente [MVS 154 (1952); Sonn Veröff 2.71 (1954)]. — *Cameron* und *Nassau*, Sp. [ApJ 124.352 (1956)].

GY Monocerotis ($6^{\text{h}}\ 48^{\text{m}}\ 14^{\text{s}} - 4^{\circ}\ 27'2$) = BD $-4^{\circ}1708$ ($9^{\text{m}}0$) = HD 50 436 (Nb) = DO 1815 (R).

Entdeckt von *Miss Fleming* als veränderlich zwischen den Grenzen $9^{\text{m}}2$ und $10^{\text{m}}4\ \text{ph.}$ Obwohl die späteren Beobachter, wie *Böhme* den Stern als wenig veränderlich oder *Hoffmeister* als „langsam veränderlich“ bezeichneten, dürfte der Lichtwechsel dieses N3-Sterns doch reell sein. Nach Beobachtungen von *Nassau*, *Blanco* und *Cameron* ist GY Mon ein „Kohlenstoffstern“.

LITERATUR: *Fleming*, Entdeckungsanzeige [HC 132 (1907); AN 176.257 (1907)]. — *Wendell*, Bb. [HA 69.117 (1913)]. — *Böhme*, Bb.* Bem. [AN 261.442 (1937)]. — Bb.* [VJS 72.140 (1937)]. — *Zinner*, Bb.* [Erg AN 4, 3 (1922)]. — *Hoffmeister*, Bem. [Erg AN 12, 1.11 (1949)]. — Bb.* [Sonn Mitt 20 (1931)]. — *Franks*, Farbe [MN 85.89 (1924)]. — *Pickering*, Sp. [HA 56.215 (1912)]. — *Nassau* und *Blanco*, Sp. [ApJ 120.129 (1954)]. — *Cameron* und *Nassau*, Sp. [ApJ 124.352 (1956)]. — *Sanford*, RG. [ApJ 82.208 (1935); 99.145 (1944)]. — *R. E. Wilson*, EB. [AJ 34.188 (1923)].

GZ Monocerotis ($6^{\text{h}}\ 49^{\text{m}}\ 27^{\text{s}} + 8^{\circ}\ 26'$).

Umgebungskarte von *Hoffmeister* (MVS 295, 1957).

Die Elemente des von *Hoffmeister* entdeckten Mirasterns lauten: $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\ 0751 + 236^{\text{d}} \cdot n$. Helligkeitsgrenzen $13^{\text{m}}4$ und $[17^{\text{m}}1\ \text{ph.}]$.

LITERATUR: *Hoffmeister*, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.10 (1949)]. — Max. Art. Elemente [MVS 154 (1952); Sonn Veröff 2.72 (1954)].

HH Monocerotis ($6^{\text{h}}\ 50^{\text{m}}\ 23^{\text{s}} - 7^{\circ}\ 18'1$) = BD $-7^{\circ}1629$ ($9^{\text{m}}3$).

Vergleichsternhelligkeiten von *Beyer* (Erg AN 12, 2.51, 1950).

Von *Kozlow* als veränderlich entdeckt. Nach *Beyer* weist der Stern UV Bootis-artigen Lichtwechsel in den Grenzen $9^{\text{m}}1$ und $9^{\text{m}}5\ \text{vis. auf. Spektrum F5.}$

LITERATUR: *Kozlow*, Entdeckungsanzeige [VS 4.88 (1932)]. — *Beyer*, Bb. Max. Min. Art. Bem. [Erg AN 12, 2.51 (1950)].