

**GQ Cygni** ( $21^{\text{h}} 0^{\text{m}} 6^{\text{s}} + 33^{\circ} 19'.1$ ).

LITERATUR: Esch, Bb.\* [70.265]. — Bidelman, Sp. (M5e) [ApJ Suppl 1.194].

**GR Cygni** ( $21^{\text{h}} 0^{\text{m}} 43^{\text{s}} + 36^{\circ} 52'.7$ ).

LITERATUR: Böhme, Bb.\* [AN 268.71].

**GS Cygni** ( $21^{\text{h}} 25^{\text{m}} 22^{\text{s}} + 30^{\circ} 7'.1$ ).

LITERATUR: Bidelman, Sp. (M6e) [ApJ Suppl 1.194].

**GU Cygni** ( $21^{\text{h}} 48^{\text{m}} 24^{\text{s}} + 49^{\circ} 50'.2$ ).

Für diesen Mirastern leiten Kukarkin und Parenago die Elemente ab:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 2430201 + 324^{\text{d}}.5 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $12^{\text{m}}.3$  und  $16^{\text{m}}$  ph.

LITERATUR: Böhme, Bb.\* Max. Elemente [AN 266.169]. — Himpel, Max. [AN 279.229]. — Kukarkin und Parenago, Elemente [AVK 48].

**GV Cygni** ( $21^{\text{h}} 54^{\text{m}} 30^{\text{s}} + 46^{\circ} 27'.7$ ).

Bild der Lichtkurve von van Schewick (KVBB 24).

Van Schewick leitet für diesen Algolstern die Elemente ab:  $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 2429495.356 + 0^{\text{d}}.9906772 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $13^{\text{m}}.2$  und  $15^{\text{m}}$  ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Periode bestätigt, auch  $\frac{1}{2} P$  möglich [bfl. Mitt.]. — van Schewick, Elemente. Art. Min. [KVBB 24].

**GW Cygni** ( $21^{\text{h}} 55^{\text{m}} 10^{\text{s}} + 45^{\circ} 39'.9$ ).

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

**GX Cygni** ( $21^{\text{h}} 57^{\text{m}} 41^{\text{s}} + 49^{\circ} 0'.7$ ).

Nach van Schewick gelten die Elemente:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 2425501 + 121^{\text{d}} \cdot n$ . Vielleicht RVTauri-  
Art. Grenzen des Lichtwechsels  $14^{\text{m}}.5$  und  $15^{\text{m}}.4$  ph.

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

**GY Cygni** ( $21^{\text{h}} 58^{\text{m}} 2^{\text{s}} + 48^{\circ} 14'.7$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von Nekrassowa (VS 5.183) und P. Gaposchkin (HA 108, 1).

Nach Himpel zeigte der Stern 1931 Oktober/September eine deutliche Aufhellung. Er hält den Farbenindex für klein, was mit dem Spektrum Mep im Widerspruch steht. Nach Parenago zeigte 1937 bis 1942 der Stern die von ihm früher wahrgenommenen schnellen Helligkeitsschwankungen nicht mehr. Er beobachtete im Lichtwechsel lange Stillstände. Grenzen des Lichtwechsels  $11^{\text{m}}.0$  und  $13^{\text{m}}.2$  ph.

LITERATUR: Nekrassowa, Bb. [VS 5.182]. — Parenago, Bb.\* [VS 7.154]. — Himpel, Bem. FI. [AN 270.186]. — Shapley, Vergleichsternhelligkeiten\* [UAI Trans 6.243].

**GZ Cygni** ( $19^{\text{h}} 24^{\text{m}} 0^{\text{s}} + 34^{\circ} 9'.1$ ).

Hoppe leitet die Elemente ab:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 2425470 + 180^{\text{d}} \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $14^{\text{m}}.5$  und  $16^{\text{m}}.0$  ph.

LITERATUR: [HA 111]. — Hoppe, Elemente [bfl. Mitt.]. — Ahnert, Max. Min. [KVBB 24]. — halbperiodisch [BZ 21.137].