

KW Cygni ($20^{\text{h}} 19^{\text{m}} 30^{\text{s}} + 43^{\circ} 52'.1$).

Van Schewick gibt die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,5448 + 150^{\text{d}} \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}.5$ und $16^{\text{m}}.0$ ph.

LITERATUR: [HA 111]. — van Schewick, Elemente. Max. [KVBB 24].

KX Cygni ($20^{\text{h}} 20^{\text{m}} 44^{\text{s}} + 40^{\circ} 13'.9$).

Bild der Lichtkurve von van Schewick (KVBB 24).

Für diesen δ Cephei-Stern leitet van Schewick die Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,9113.74 + 20^{\text{d}}.0467 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $12^{\text{m}}.8$ und $14^{\text{m}}.5$ ph. Stock weist auf die starke Verfärbung dieses Sterns hin.

LITERATUR: [HA 111]. — van Schewick, Elemente. Max. Art. [KVBB 24]. — Stock, Bem. über Art und Farbe [VAP 56.32].

KY Cygni ($20^{\text{h}} 22^{\text{m}} 15^{\text{s}} + 38^{\circ} 1'.5$).

Nach van Schewick verläuft der Lichtwechsel in den Grenzen $13^{\text{m}}.3$ und $14^{\text{m}}.6$ ph. unperiodisch.

LITERATUR: [HA 111]. — van Schewick, unperiodisch [KVBB 24]. — Nassau u. a., röter als dem Sp. entsprechend. Sp. (M4) [ApJ 120.478]. — Blanco, l. e. FI. [AJ 59.396].

KZ Cygni ($20^{\text{h}} 23^{\text{m}} 49^{\text{s}} + 40^{\circ} 44'.6$).

Van Schewick gibt die verbesserten Elemente an: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,5792 + 395^{\text{d}} \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $11^{\text{m}}.6$ und $[15^{\text{m}}.5$ ph. Spektrum M8e.

LITERATUR: [HA 111]. — van Schewick, Elemente [KVBB 24]. — Kukarkin und Parenago, Elemente [AVK 48]. — Nassau und Blanco, Sp. [ApJ 120.118]. — Bidelman, Sp. (M8e) [ApJ Suppl 1.193].

LL Cygni ($20^{\text{h}} 35^{\text{m}} 56^{\text{s}} + 35^{\circ} 29'.5$).

Van Schewick leitet die Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,5439 + 211^{\text{d}} \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}.9$ und $[15^{\text{m}}.5$ ph.

LITERATUR: [HA 111]. — van Schewick, Elemente [KVBB 24].

LM Cygni ($20^{\text{h}} 38^{\text{m}} 16^{\text{s}} + 36^{\circ} 56'.0$).

Van Schewick leitet die Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,5425 + 283^{\text{d}} \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}.8$ und $[15^{\text{m}}.5$ ph.

LITERATUR: [HA 111]. — van Schewick, Elemente [KVBB 24].

LN Cygni ($20^{\text{h}} 53^{\text{m}} 26^{\text{s}} + 32^{\circ} 51'.4$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Taffara und Mannino (Asiago Contr 17).

Die von Zessewitsch in AN 241.198 angegebenen Elemente beziehen sich nicht auf LN Cygni, sondern auf QY Aquilae, da eine Verwechslung der Ross-Nummern 268 und 286 vorliegt.

Am Ort von LN Cygni (Ross 286) steht nach Ahnerts Beobachtungen kein Veränderlicher heller als 13^{m} . Dagegen glaubt Ahnert, 4' vom angegebenen Ort entfernt einen neuen Veränderlichen gefunden zu haben, den er aber kaum mit LN Cygni identisch hält. Es ist nun auffällig, daß Taffara und Mannino für LN Cygni β Lyrae-Art mit den Elementen: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\,3237.347 + 0^{\text{d}}.523\,945 \cdot n$ feststellen. Es ist nicht angegeben, an welchem Ort dieser Stern steht.

LITERATUR: [HA 111]. — Schneller, zur Identifizierung siehe QY Aql in [MVS 23]. — Ahnert, nicht gefunden. Bem. [BZ 25.30]. — Taffara und Mannino, Bb. Elemente. Art [Asiago Contr 17].