

**VZ Virginis** ( $13^h 21^m 5^s + 0^\circ 42'.4$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von *Beljowsky* (AN 229.457).

Entdeckt von *Beljowsky* als veränderlich zwischen  $12^m 1$  und  $13^m 1$  ph. *Sandig* vermutet eine kurze Dauer der Lichtwechselperiode ( $15^d?$ ).

LITERATUR: *Beljowsky*, Entdeckungsanzeige. Bb. [AN 229.457]. — *Sandig*, Bb.\* Bem. [AN 276.180].

**WW Virginis** ( $13^h 23^m 13^s - 4^\circ 46'.0$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von *Beljowsky* (AN 229.457).

Entdeckt von *Beljowsky* als veränderlich zwischen  $11^m 9$  und  $13^m 5$  ph., vermutlich ein Blinkstern (= RR Lyrae-Stern). *Sandig* hat 3 Maxima beobachtet, aus denen jedoch keine weiteren Schlüsse gezogen werden konnten.

LITERATUR: *Beljowsky*, Entdeckungsanzeige. Bb. [AN 229.457]. — *Sandig*, Max. [AN 276.180]. — *Hoffmeister*, Bb.\* [Sonn Mitt 20].

**WX Virginis** ( $13^h 23^m 28^s - 0^\circ 35'.0$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von *Beljowsky* (AN 229.457).

Entdeckt von *Beljowsky* als veränderlich zwischen  $12^m 6$  und  $13^m 7$  ph.

LITERATUR: *Beljowsky*, Entdeckungsanzeige. Bb. [AN 229.457].

**WY Virginis** ( $13^h 30^m 7^s - 6^\circ 27'.8$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von *Beljowsky* (AN 229.457).

Entdeckt von *Beljowsky* als veränderlich zwischen  $12^m 5$  und  $13^m 7$  ph.; RR Lyrae-Stern.

LITERATUR: *Beljowsky*, Entdeckungsanzeige. Bb. [AN 229.457]. — *Hoffmeister*, Bb.\* [Sonn Mitt 20].

**WZ Virginis** ( $13^h 40^m 21^s + 0^\circ 42'.3$ ).

Ort bestimmt von *Schembor* (AN 238.213). — Vergleichsternhelligkeiten von *Beljowsky* (AN 229.457).

Entdeckt von *Beljowsky* als veränderlich zwischen  $11^m 0$  und  $12^m 9$  ph., langperiodisch. *Böhme* hält den Lichtwechsel für unperiodisch oder bestenfalls für halbperiodisch. Spektrum Mo.

LITERATUR: *Beljowsky*, Entdeckungsanzeige. Bb. [AN 229.457]. — *Böhme*, Max. Art [AN 264.272].

**XX Virginis** ( $14^h 11^m 6 - 5^\circ 49'$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von *Oosterhoff* (BAN 285). — Vergleichsternhelligkeiten von *Solovjev* (Tadjik Circ 25).

Entdeckt von *Daniel* in Allegheny und bestätigt von *Woods* als veränderlich zwischen  $11^m 0$  und  $12^m 7$  ph. *Hertzsprung* leitete aus den 16 von *Woods* mitgeteilten Maxima eine Periode von  $3^d 831 168$  ab; er bemerkt dazu, daß mit Ausnahme eines Maximums auch eine Darstellung mit der Periode  $0^d 573 2433$  möglich ist. Die erste Periode würde XX Virginis den  $\delta$  Cephei-Sternen zuweisen, was mit der hohen galaktischen Breite nicht gut vereinbar ist, die zweite den RR Lyrae-Sternen, aber diese Periode führt zu Widersprüchen mit den Beobachtungen. Es war daher zu vermuten, daß beide Perioden Scheinperioden sind. Dieser Nachweis gelang *Oosterhoff*. Die von *Woods* mitgeteilten und die aus eigenen Beobachtungen abgeleiteten Maxima ließen sich durch die neuen Elemente: Max. =  $241 8507.50 + 1^d 348 207 \cdot E$  darstellen. Diese Periode  $P$  steht mit den beiden Scheinperioden  $P_1$  und  $P_2$  durch die bekannte Formel in Beziehung  $\frac{1}{P_1} = 1 - \frac{1}{P}$  und  $\frac{1}{P_2} = 1 + \frac{1}{P}$ . Grenzen des Lichtwechsels:  $11^m 37$  und  $12^m 73$  ph. Die Form der Lichtkurve ist typisch für die RR Lyrae-Sterne der Unterklasse a. Neben der