

**684. R Corvi** ( $12^{\text{h}} 14^{\text{m}} 27^{\text{s}} - 18^{\circ} 41'.9$ ) = HD 107199 (Md).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Šafařík (Šaf-Pr 2.49), Hagen (Spec Vat 11.94), Winnecke (Bamb Veröff 3.34).

Neu abgeleitet wurden:

Instantane Elemente: I. Ep. 0-33: Max. =  $2403148 + 318^{\text{s}}8 \cdot E$  (13) —  
 II. Ep. 40-50: Max. =  $2415876 + 317.6 \cdot E$  (11),  $M - m = 129^{\text{d}}$  (7)  
 III. Ep. 51-57: Max. =  $2419396 + 311.0 \cdot E$  (7),  $M - m = 130$  (7)  
 IV. Ep. 58-74: Max. =  $2421596 + 311.5 \cdot E$  (16),  $M - m = 128$  (18)  
 Mittlere Elemente: Max. =  $2403185 + 316.7 \cdot E$  (47),  $M - m = 129$  (32)  
 Max. =  $7^{\text{m}}4$  ( $5^{\text{m}}9 - 8^{\text{m}}8$ ), Min. =  $12^{\text{m}}8$  ( $12^{\text{m}}2 - 14^{\text{m}}4$ ).

Spektrum M5e-7e nach HA 79,3. Form der Lichtkurve nach Ludendorff  $\beta_1$ .

LITERATUR: Šafařík, 52 Beob. 3 Max. [Šaf-Pr 2.49]. — Luyten, 29 Beob. 2 Max. [Leiden Ann 13,2.14; 32; AN 4912]. — Hagen, 6 Beob. [Spec Vat 11.153]. — Zinner, 22 Beob.\* [ErgAN 4,3, Nr. 147]. — Gądomski, 6 Beob. [Krak Circ 10; 15]. — Plakidis u. a., 19 Beob. [Athen Ann 10,9; 11.6]. — Lacchini, 12 Max. 7 Min. [BZ 3,39, korr. 45; 4.29; 5.19; 9.54; 10.45; 11.23; 12.13; 70; 13.58; AN 5487; 5602; 5885; 5973; 6014]. — Jacchia, 2 Max. [BZ 11.28; 12.35]. — Lause, 2 Max. [BZ 10.63; 11.41]. — Loreta, 1 Max. [BZ 16.35]. — Buser, 2 Beob. [AN 6001; 6036]. — Morgenroth, 3 Beob.\* [Sonn Mitt 20]. — Kanamori, 10 Beob.\* [Kyoto Bull 247]. — Campbell, 31 Max. 32 Min. [HA 79.114; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383]. — AAVSO, Beob. [HA 79.37; PA 24-42]. — AFOEV, Beob. [Lyon Bull 4; 6-13; BAF 1; 2]. — ASJap, Beob. [Astr Herald 21; 22; 24-26]. — SACH, Beob. [Canton Rev 2; 4]. — NZAS, 273 Beob. [NZ Circ 4-15]. — Winnecke, 79 Beob. 4 Max. [Bamb Veröff 3.126; 241]. — Phillips, Harmonische Analyse der Lichtkurve [JBAA 27.7]. — Merrill, Radialgeschwindigkeit [Mich Publ 2.54]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 814].

**703. S Corvi** ( $12^{\text{h}} 32^{\text{m}} 22^{\text{s}} - 16^{\circ} 42'.8$ ).

Karte der Umgebung von Kordylewski (Krak Circ 23).

Auch Zinner, der bei 73 Beobachtungen nur eine Schwankung von  $9^{\text{m}}3 - 9^{\text{m}}5$  fand — nur einmal war der Stern  $9^{\text{m}}7$  —, bezweifelte die Veränderlichkeit. Eine Nachprüfung von Cannon auf 60 Harvard-Platten ergab aber eine sichere Veränderlichkeit zwischen  $9^{\text{m}}6$  und  $10^{\text{m}}5$ . Das Spektrum ist M8. Der Lichtwechsel ist unregelmäßig.

LITERATUR: Zinner, 73 Beob.\* [ErgAN 4,3, Nr. 153]. — Cannon, 60 Beob.\* Spektrum [HB 834]. — Lause, 1 Max. 1 Min. [BZ 11.56]. — Hoffmeister, 39 Beob.\* [Sonn Mitt 20].

**T Corvi** ( $12^{\text{h}} 31^{\text{m}} 53^{\text{s}} - 16^{\circ} 58'.5$ ). Nicht in BD.

Ort bestimmt von Schembor (AN 5702). — Karte der Umgebung von Kordylewski (Krak Circ 23).

Am 14. und 22. Dezember 1925 beobachtete Kordylewski bei Schätzungen von S Corvi einen Stern  $9^{\text{m}}5$ , den er am 16. Februar 1926 nicht wiederfinden konnte. Eine Nachprüfung von Reinmuth auf Heidelberger Platten und von Cannon auf Harvard-Platten ließen an dem angegebenen Ort keinen Stern erkennen, so daß Kordylewski ihn zunächst für eine Nova hielt. Erst als der Stern am 25. März 1927 wieder sichtbar wurde, nahm Cannon eine erneute Prüfung der älteren Harvard-Aufnahmen vor, wobei der Veränderliche auf 11 Platten gefunden wurde. Die gemessenen Helligkeiten ließen sich durch die Elemente darstellen: Max. =  $2414470 + 401^{\text{d}} \cdot E$ . Zu ganz ähnlichen Elementen: Max. =  $2424500 + 400^{\text{d}} \cdot E$  war Esch bereits aus den mitgeteilten Daten über die Unsichtbarkeit des Veränderlichen gelangt. Der Stern erreicht im Maximum die Größe 11<sup>m</sup>6, bleibt aber nur kurze Zeit über der Sichtbarkeitsgrenze der photographischen Aufnahmen. Der Anstieg zum Maximum ist sehr steil, im Jahre 1928 beobachteten Banachiewicz und Kordylewski eine Helligkeitszunahme von 1<sup>m</sup> in 5 Tagen. Das letzte Maximum beobachtete Lause 1929 April 6. Nach Aufnahmen von Pavel mit Platten verschiedener spektraler Empfindlichkeit ist der Farbenindex  $> 1^{\text{m}}5$ .

LITERATUR: Banachiewicz, Anzeige der Entdeckung durch Kordylewski [BZ 8.18]. — Beob. [BZ 9.17; 19; Krak Circ 23; AAc 1.20]. — Kordylewski, Beob. [Krak Circ 23; AAc 1.15; 20]. — Reinmuth, Beob. [BZ 8.22]. — Graff, 2 Beob. [BZ 9.23]. — Cannon, Beob. Elemente [HB 834; 845]. — Esch, Elemente [BZ 9.30]. — Pavel, Farbenindex [BZ 9.26]. — Guthnick und Prager, 2 Beob.\* [VJS 63.118]. — Hoffmeister, 3 Beob.\* [Sonn Mitt 20]. — Lause, 1 Max. [BZ 11.44].