

12. Größe. Dann wurde er von Winnecke und Schönfeld, der nur am 14. Nov. 1871 einen äußerst schwachen Lichtpunkt aufblitzen zu sehen glaubte, vermißt. Auch nach den Beobachtungen von Hartwig 1877 bis 1908, Hagen 1897—1904, Chevalier 1907 und Zinner 1911—13 ist der Stern nicht wiedergesehen worden.

LITERATUR: Schönfeld, Hinweis auf die Veränderlichkeit [A.N. 1491 und Heidlb. Veröff. 1, 21]. — Hartwig, Unsichtbarkeit 1877—1908 [A.N. 4579; Bamb. Veröff. (2) 1, 143]. — Hagen, Unsichtbarkeit 1897, 1898, 1904 [A.N. 4523]. — Küstner, Der Stern in der BD gesichert [A.N. 4518, 4531]. — Chevalier, Unsichtbar ( $<12^m$ ) auf einer Platte von 1907 Dez. 30 [A.N. 4518, 4569]. — Zinner, Unsichtbarkeit ( $<13^m$ ) an 6 Tagen 1911 Okt. 16—1913 Sept. 29 [A.N. 4558 und Handschrift Sternwarte Bamberg].

B. u. Z.

### Nova Arietis (1905) Nr. 2 ( $3^h 19^m 19^s + 19^\circ 29'6$ ).

Ortsbestimmung und Umgebungskarte von M. Wolf (A.N. 4056).

Der Stern wurde von M. Wolf auf einer Aufnahme vom 6. Nov. 1905 aufgefunden, auf welcher der Stern wenig heller als  $12^m$  war, während 17 Aufnahmen vom 21. Okt. 1895 bis 1. Nov. 1905 ihn nicht zeigten. Am 21. Nov. 1905 war der Stern bereits etwa  $13^m$ .

LITERATUR: M. und G. Wolf, Anzeige der Entdeckung. Plattenhelligkeiten 1905 Nov. 1—Nov. 21. Früheres Vorhandensein [A.N. 4056]. — Graff, Unsichtbar ( $<11^m$ ) 1905 Nov. 10 und Nov. 17 [A.N. 4719].

B. u. Z.

### Nova Persei (1901) Nr. 2 ( $3^h 24^m 24^s + 43^\circ 33'7$ ).

Ortsbestimmung von Anderson (A.N. 3691), Hartwig (A.N. 3692, 3693), Ebert und Möller (A.N. 3694), Scheller (A.N. 3694, 3711), Ristenpart (A.N. 3694, 3763), F. Rubin (A.N. 3696), K. Oertel (A.N. 3699), J. Neumayer (A.N. 3699), Pokrowsky (A.N. 3699, 3700), Scharbe (A.N. 3699, 3700), Glinka (A.N. 3700), Orloff (A.N. 3700), Iwanow (A.N. 3700), Ventosa und Vela (A.N. 3700, B.S.B.A. 6, 156), J. A. Dunne (A.N. 3704, 3706; Harv. Circ. 56; Harv. Ann. 48, 197), Battermann (A.N. 3706, 3793), Mönnichmeyer (A.N. 3706), Martin (A.N. 3706), Modestow (A.N. 3706), Franz (A.N. 3706), H. Meyer (A.N. 3706), Ambronn (A.N. 3708), Kopff (A.N. 3709), Courvoisier (A.N. 3726, 3753), Viaro (A.N. 3760, 3795), Bergstrand (A.N. 3748, 3769; Ark. Mat. Astr. Fys. 1, 355), Merecki (A.N. 3771), Deichmüller (A.N. 3778), Graff (A.N. 4066), Tucker (Publ. A.S.P. 13, 66; Lick Bull. 8; Publ. Astr. and Astroph. 1, 152), Bellamy (M.N. 61, 342, 473), Graham (M.N. 61, 396), Christie (M.N. 62, 489), Millosevich (Mem. Coll. Rom. (3) 4, 9).

Parallaxe von Bergstrand  $<0''.1$  (A.N. 3769),  $+0''.026 \pm 0''.009$  (A.N. 3834),  $+0''.03 \pm 0''.01$  (Ark. Mat. Astr. Fys. 1, 355), Chase (Publ. Astr. and Astroph. 1, 152; Science N.S. 14, 398; A.J. 520), Hartwig (A.N. 3789, 3792. — Siehe auch Seeliger (A.N. 3795) und Comstock (A.N. 3821)), Aitken (Science N.S. 15, 262), Tucker (Science N.S. 15, 262), Hassenstein:  $+0''.02 \pm 0''.03$  (Königsberg Astr. Beob. 43, 101).

Umgebungskarte von Hagen (First chart and catalogue for observing Nova Persei; Suppl. Notes to the A.S.V.; s. auch Messow (A.N. 3711)), Bohlin (A.N. 3759, 3910; Stockholm Astr. Jahrb. VIII Nr. 1; Bihang K. Sv. Vet. Akad. Handl. 27, Afh. I Nr. 6), Barnard (A.N. 3796), R. S. Aitken (Publ. A.S.P. 13, 65), Perrine (Publ. A.S.P. 14, 151; Lick Bull. 8, 23), A. Smith (Mem. B.A.A. 10, 77; E.M. 73, 166), Ritchey (Ap.J. 14, 167, 293; 15, 129).

Vergleichsterne von Harkányi (A.N. 3706), Müller und Kempf (A.N. 3714, 3779), Hagen (First chart and catal. for observing Nova Persei; Suppl. Notes to the A.S.V.; A.N. 3763, 3941), Oertel (A.N. 3735, Ceraski (A.N. 3755), Merecki (A.N. 3771), H. C. Wilson (Pop. Astr. 9, 453), Grabowsky (A.N. 3778; Mem. Acad. Petersb. (8) 12 Nr. 9), Graff (A.N. 3780), Barnard (A.N. 3796, 3829, 3888, 4220; Ap.J. 14, 155; 16, 340), Pickering (Harv. Circ. 66; A.N. 3838), Nijland (A.N. 4017), Wolf (A.N. 4067), Aitken (Publ. A.S.P. 13, 68; Lick Bull. 8), Bellamy (M.N. 61, 340, 473, 506), Perrine (Lick Bull. 23), D'Esterre (M.N. 74, 535), Hartwig (Bamb. Veröff. (2) 1, 181), L. Campbell (Harv. Ann. 48, 40), A. G. Müller (A.N. 4232). — Lichtkurve von C. Solá (A.N. 3714), Hagen (Suppl. Notes to the A.S.V.), Townley (Publ. A.S.P. 13, 91), Gore (M.B.A.A. 10, 72), Markwick (J.B.A.A. 12, 21; 13, 225; E.M. 80, 40), Rambaut (M.N. 61, 391, 470, 544), Child (M.N. 61, 483), Lockyer (M.N. 61, App. 61; Proc. R.S. 68, 401), Robinson (M.N. 62, 197), H. C. Wilson (Pop. Astr. 9, 545; 10, 316), Grabowsky (Mem. Ac. Petersb. (8) 12 Nr. 9), Kostersitz (Neue Sterne, Wien 1903, S. 19); Fiévez (Ciel et Terre 22, 216), Riccò (Mem. Spett. It. 30, 87), L. Campbell (Harv. Ann. 48, 90), W. B. D. (E.M. 73, 166).

[\*  $13^m$  voran  $3^s$ ,  $0'.5$  südl. — \*  $12^m$  folg.  $3^s$ ,  $0'.5$  südl. — \*  $13.14^m$  folg.  $9^s$ ,  $0'.4$  südl. — \*  $12^m$  folg.  $13^s$ ,  $0'.7$  südl.]

Der Stern wurde am 21. Febr. 1901  $14^h 40^m$  M.Z.Gr. von Anderson als bläulich-weißer Stern  $2^m$  Größe entdeckt. Über sein früheres Vorhandensein ergibt sich auf Grund der Harvard-Aufnahmen, daß der Stern am 19. Februar unsichtbar, also schwächer als  $12^m$  war und nach einer Aufnahme von Williams am 20. Februar auch unsichtbar, schwächer als  $10^m$ . Jedoch zeigen die Harvard-Platten vom 26. Okt. 1890 bis 7. März 1900 dicht beim Ort des neuen Sterns ein Sternchen, das damals seine Helligkeit zwischen  $12^m$ 95 (ph) und  $14^m$ 06 (ph)