Notiz betreffend die Gaussischen Hauptpunkte.

Beim Durchstudiren älterer optischer Werke fand ich das nicht uninteressante Factum, dass die Lehre von den Gaussischen Hauptpunkten in Bezug auf Linsen, also conform dem Fall der Gaussischen Abhandlung, wo das erste und letzte Medium dasselbe sind, bereits im Jahre 1775 von Joseph Harris, late his Majesty's Assay-Master of the Mint, in allen Details mit den nöthigen Formeln und in Kupfer gestochenen Diagrammen für alle gebräuchlichen Arten einfacher Linsen publicirt ist. Man findet es in »A Treatise of Optics: containing Elements of the Science in two Books by Joseph Harris, London. Sold by B. White, at Horace's Head, Fleet Street« pag. 50 § 2: Of oblique pencil of rays etc. — Harris nennt den ersten Hauptpunkt z , den zweiten Hauptpunkt s , den optischen Mittelpunkt O . In keinem der früheren optischen Werke, weder in Newton's Werken noch in dem 1772 erschienenen Werke »The History and present state of Discoveries relating to Vision, Light and

Colours, by Priestley« kann ich auch nur eine Andeutung davon finden; ebenso wenig in den späteren Werken, so wie es bekanntlich auch nicht in dem classischen Werke von Herschel »On light« mitgetheilt ist, da selbst in diesem Werke die Brennweite noch fälschlich auf den optischen Mittelpunkt bezogen ist, so dass dieser werthvolle Fortschritt in der geometrischen Optik gänzlich in Vergessenheit gerieth, um 'unter Gauss' bewährten Händen in seinen bekannten »Dioptrischen Untersuchungen 1841« erst wieder aufzuerstehen. Hier in England scheint sich die ganz vergessene Lehre von den Hauptpunkten erst jetzt wieder Eingang zu verschaffen durch eine sehr hübsche Schrift von Charles Pendleburg in »Lenses and System of Lenses, treated after the manner of Gauss etc., Cambridge, Deighton, Bell & Co., London, George Bell & Sons, 1884,« auf welche ich mir erlaube noch besonders aufmerksam zu machen.

17 Althorpe Road Wandsworth Common, London 1885 Januar 25.

Dr. Hugo Schröder.

Observations des occultations d'étoiles faites à l'Observatoire de Tachkent

par M. Zalessky.

(Instrument: la lunette de Fraunhofer, ouverture de l'objectif 77^{mm}, grossissement 70.)

1884	Etoile	Gr.	T. M. Tachkent			
			Disparition		Réapparition	
Févr. 1	Yarn. 224	7 ^{mo} 0	7 ^h 14 ^m 25 ^s 0	1	—	
14	f Virginis	6.0	11 56 35.5*	4	12 ^h 59 ^m 11.5 ^s 6	2
Avril 1	W ₂ 5 ^h 1336	7.3	7 45 12.2	1	—	
1	Ll. 11041	7.8	8 50 43.0	1	—	
1	Ll. 11063	7.5	9 30 47.7	1	—	
4	A ² Cancri	6.0	11 57 24.2	1	12 47 18.8	4
14	B.A.C. 5700	6.5	—		14 4 20.0	2
Mai 30	W ₁ 9 ^h 1017	8.3	8 37 7.0	2	—	
Juin 1	v Leonis	4.5	10 7 33.1	1	10 56 12.2*	3
2	Schj. 4463	8.0	9 30 34.3	1	—	
Juillet 27	f Virginis	6.0	8 3 10.0	1	—	
Sept. 29	B.A.C. 6992	6.5	10 24 45.1	3	—	
29	β Capricorni	3.0	10 30 21.5	1	11 23 39.1*	3
Oct. 6	31 Arietis	6.0	10 35 9.4*	4	11 39 40.4	3
Nov. 1	73 Piscium	6.5	6 5 3.7	3	—	
1	88 Piscium	6.0	11 54 45.0	1	—	
7	λ Geminorum	3.5	9 22 33.8*	4	10 12 20.8	1
25	36 Aquarii	7.1	7 8 15.5	1	—	
29	o Piscium	4.0	12 18 0.9	1	13 22 54.8*	4
30	31 Arietis	6.0	8 12 17.5	1	9 23 5.5*	4

* Les observations furent faites sur le bord éclairé de la lune.

La qualité des observations: 1 = très-bonnes, 2 = bonnes, 3 = passables, 4 = incertaines.

Observatoire de Tachkent 1885 Janv. 9/21.

H. Pomerantzeff.