		0 ^h Berlin.	R. A. in Bogen.	R. A. in Zeit.	Decl.	Ig. Δ	Aberr.-Zeit in Theilen des Tages.
1851	Dec.	25	23 ^o 23' 45 ^u 3	1 ^h 33' 35 ^u 02	+3 ^o 34' 25 ^u 6	0,279212	0,01086
		26	30 59,2	34 3,95	40 0,0	0,282213	1093
		27	38 34,0	34 34,27	45 41,2	0,285207	1101
		28	46 29,4	35 5,96	51 29,2	0,288195	1108
		29	54 44,9	35 38,99	57 23,8	0,291175	1116
		30	24 3 20,5	36 13,37	+4 3 24,9	0,294148	1124
		31	12 15,7	36 49,05	9 32,1	0,297114	1131
		32	21 30,2	37 26,01	15 45,4	0,300070	1139
		33	31 3,8	38 4,25	22 4,5	0,303014	1147
		34	24 40 55,8	1 38 43,72	+4 28 29,3	0,305948	0,01155

Berlin 1851. August 24.

R. Luther. E. Vogel.

Beobachtungen des von Herrn Prof. *de Gasparis* am 29^{ten} Juli entdeckten Planeten,
nach dem Circular des Herrn Professors *Del Ree* vom 13^{ten} August 1851. (Fortsetzung zu Nr. 770 pag. 31).

		Temps moyen à Naples.	Ascension droite apparente.	Déclinaison apparente.
1851	Août 4	12 ^h 9 ^m 18 ^s 0	18 ^h 12 ^m 18 ^s 25	—25 ^o 37' 3 ^u 9
	5	11 54 22,6	18 11 47,17	25 32 31,2
	8	11 40 32,5	18 10 25,09	25 19 30,9
	9	10 11 23,3	18 10 2,93	25 15 13,9
	10	10 2 50,1	18 9 41,03	25 10 46,0
	11	9 11 24,7	18 9 21,72	25 6 31,1
	12	10 20 28,5	18 9 1,79	—25 2 10,8

L. del Ree.

Schreiben des Herrn Prof. *Secchi*, Directors der Sternwarte des Collegio Romano, an die Redaction.
Rome 8 Août 1851.

L'Eclipse de Soleil commença ici a 3^h24^m32^s7 et finit à 5^h25^m7^s2 temps moyen de Rome. Avec l'excellente lunette de Cauchoix, garnie de ces verres bleus à l'oculaire, qui rendent le bord du soleil si bien déterminé, j'ai pu prendre les instants de l'entrée et de la sortie de la Lune avec une grande précision. Le bord de la Lune était très-raboteux à ces deux places-là, et le point de séparation des deux limbes eut lieu à la place d'une proeminence lunaire très-élevée, et qui a tardé à sortir du limbe solaire une seconde et demie, après que les parties voisines qui étaient plus basses, paraissaient tout-à-fait hors du disque du soleil. (Le temps noté ci-dessus est celui de la dernière séparation).

Ceci me paraît un fait intéressant, parceque la durée de l'Eclipse, peut être bien modifiée par cette circonstance; et cela peut s'appliquer à plus forte raison aux occultations des étoiles, qui pourront différer de quelques secondes, selon la partie physique du limbe, dans laquelle a lieu l'occultation. Cet inconvénient est irrémédiable dans les occultations qui arrivent du côté du bord obscur, parcequ'on ne voit pas ses

irrégularités. Excepté cela, il n'y a rien eu d'extraordinaire dans l'Eclipse; nous avons pris plusieurs distances des bords du soleil et de la Lune, et des pointes de la phase, selon la méthode de *Henderson*, en attendant que les astres arrivassent à la même hauteur, ou au même azimut. Ceci m'a paru le meilleur moyen de mettre à profit la circonstance que le soleil était près du premier vertical.

Nous avons pris plusieurs fois le soleil au daguerréotype en appliquant la chambre obscure au télescope de *Cauchoix*, en réduisant son objectif à 65 mill. d'ouverture, et en grossissant l'image du soleil avec l'oculaire. Les images obtenues ainsi ont 75 mill. de diamètre: on y voit très-bien les aspérités du bord lunaire projetées sur le soleil, les pointes de la phase sont très-précises, de sorte que l'on pourrait prendre la distance des cornes et des limbes avec la plus grande précision: cela donnerait ces distances en parties du diamètre du soleil, et je crois que cela pourrait être très-utiles à la science. Les images s'obtiennent parfaites, dans une très-petite fraction de seconde, de sorte que le mouvement diurne relatif