suchung bei 0^h40^m; am 16. und 17. konnte ich erst fortfahren und gelangte an diesem Tage bis 1^h20^m. Bis 21. war es wieder trübe und an diesem Tage endlich gelang es mir, einen Planeten 11.5 Grösse zu finden. Derselbe befindet sich sehr genau auf der berechneten

Linie und auch die tägliche Bewegung stimmt ganz mit der Ephemeride, so dass wohl mit Sicherheit angenommen werden kann, dass es der gesuchte Planet Maja ist. Die bisherigen Beobachtungen sind:

	Mittl. Pol. Zeit	$\alpha - \alpha'$	Pl. — *	$\delta - \delta'$	Anzahl d. Vgl. Stern	l. f. p.	
Sept. 21	12 ^h 40 ^m 43 ^s	{ +0 ^m 19 ^s 88	—16' 32''9	6	a}	8n034	9.748
		{ +3 6.33	+14 15.8	4	b}		
23	10 22 0	+0 58.04	+ 2 58.5	12	c	8n537	9.776
Die Sterne sind für 1876.0:							
a. Weisse I, 659	1 ^h 37 ^m 24 ^s 91	+11° 5' 40''2	c. Rüm. II, 839			1 ^h 35 ^m 38 ^s 18	+10° 43' 17''9
Lam. 239	24.97	37.4	Astr. Nachr. 32, 217			38.34	16.7
	Red. +3.54	+24.7	Lam. 232			38.48	14.9
b. Weisse I, 596	1 34 37.81	+10 34 42.9				Red. +3.57	+25.0
Lam. 231	38.33	43.7	Pola, den 24. September 1876.				
	Red. +3.54	+24.8					

J. Palisa.

Entdeckung zweier Planeten.

1. Planet, entdeckt von Prosper Henry: 1876 Sept. 28. 12^h30^m m. Zt. Paris.

α 0^h26^m24^s δ +5°22' Grösse 10.8.

2. Planet, entdeckt von Watson: 1876 Sept. 28. α 0^h22^m δ +5°9' Bewegung südlich. Grösse 11.

Schreiben des Herrn Le Verrier, Directors der Pariser Sternwarte, an den Herausgeber.

Après de nombreux essais, j'ai fini par rejeter toute observation où le mouvement n'avait pas été constaté.

Mais alors me trouvant affranchi de la période de 42 jours et de sa dérivée 28, je suis arrivé au résultat que vous trouverez sur la note ci-jointe.

Je pense que cette fois nous la tenons et qu'on pourra essayer de prévoir le jour précis du prochain passage.

Mais je redoute la presque commensurabilité 11 fois 33'0225 = 363'25. Cela ne diffère que de 2 jours de l'année et si nous tombons sur une période sans passages, cela peut durer longtemps.

En attendant continuons les observations aux époques des noeuds, fin Mars et commencement d'Octobre.

L'examen de toutes les observations données comme des passages d'une planète intra-mercurelle conduit

définitivement à reconnaître que toutes les observations dans lesquelles le mouvement relatif n'a pas été directement constaté ne doivent pas être conservées.

Il reste dans le printemps et l'automne cinq observations correspondant aux longitudes héliocentriques suivantes:

				Résidus
Decuppis	1839	Oct. 2.0	$v = 8^{\circ}60$	+3°6
Fritsch	1802	„ 10.0	$v = 16.46$	—3.6
Sidebotham	1849	Mars 12.18	$v = 172.01$	+3.5
Lummis	1862	„ 19.87	$v = 179.86$	+0.8
Lescarbault	1859	„ 26.22	$v = 186.60$	—4.6

Ces observations sont représentées par la formule:
 $v = 121^{\circ}49 + 10^{\circ}901783 (j - 1750.0) - 0^{\circ}52 \cos v$

avec les résidus indiqués. Le plus fort n'étant que de 0°46 il y a lieu de croire que les cinq observations sont à une même planète.

Paris, le 3. Octobre 1876.