Table des matières

1	Intr	roduction	3							
2	Phy	ysique des disques	5							
	2.1	Les disques protoplanétaire	5							
		2.1.1 Formation et évolution	5							
		2.1.2 Propriétés	5							
		2.1.3 Les bords du disque	5							
	2.2	Interaction disque-planète	5							
		2.2.1 Migration planétaire	5							
		2.2.2 L'amortissement de l'excentricité	5							
		2.2.3 L'amortissement de l'inclinaison	5							
		2.2.4 L'accrétion du gaz	5							
3	Le	Code N-Corps	7							
	3.1	Présentation de mercury	7							
	3.2	Disque 1D	7							
		3.2.1 Profil de densité de surface	7							
		3.2.2 Table d'opacité	7							
		3.2.3 Profil de température	7							
	3.3	Migration type I	7							
	3.4	Amortissement de e et I	7							
	3.5	Effet de l'excentricité sur le couple de corotation	7							
	3.6	Outils d'analyse	7							
		3.6.1 Diagrammes de couple a-m	7							
4	Mé	Mécanismes individuels 9								
	4.1	Les Résonances de Moyen Mouvement (MMR)	9							
		4.1.1 Résonances et excentricité	9							
		4.1.2 Stabilité et ordre des résonances	9							
	4.2	Les Zones de Convergence	9							
		4.2.1 Existence et intérêt	9							
		4.2.2 Les différents types	9							
		4.2.3 Résonances et Accrétions	9							
5	Mé	Mécanismes de formation 11								
	5.1	Décalage de la Zone de Convergence	11							
	5.2		11							
	5.3		11							
			11							
			11							
			11							
		1	11							
			11							

Tabla dag	matières 2	,
rable des	matteres	ı

6 Discussion et limite du modèle						
	de sensibilité	13				
	6.1.1	Le choix de la table d'opacité et son implémentation	13			
	6.1.2	La modélisation des bords du disque	13			
	6.1.3	Pas d'effet indirect des ondes de densité sur les autres planètes	13			
	6.1.4	Modélisation de la viscosité	13			
	6.1.5	Profil de densité du gaz en 2D	13			
7	Conclusio	n	15			

Introduction

Physique des disques

2.1	Les	disques	proton	lanétaire
∠. ⊥	Les	uisques	protop.	ianetane

- 2.1.1 Formation et évolution
- 2.1.2 Propriétés

Profil de densité

Profil de température

- 2.1.3 Les bords du disque
- 2.2 Interaction disque-planète
- 2.2.1 Migration planétaire

Type I

Type II

Type III

- 2.2.2 L'amortissement de l'excentricité
- 2.2.3 L'amortissement de l'inclinaison
- 2.2.4 L'accrétion du gaz

Le Code N-Corps

- 3.1 Présentation de mercury
- 3.2 Disque 1D
- 3.2.1 Profil de densité de surface
- 3.2.2 Table d'opacité
- 3.2.3 Profil de température
- 3.3 Migration type I
- 3.4 Amortissement de e et I
- 3.5 Effet de l'excentricité sur le couple de corotation
- 3.6 Outils d'analyse
- 3.6.1 Diagrammes de couple a-m

Mécanismes individuels

- 4.1 Les Résonances de Moyen Mouvement (MMR)
- 4.1.1 Résonances et excentricité
- 4.1.2 Stabilité et ordre des résonances
- 4.2 Les Zones de Convergence
- 4.2.1 Existence et intérêt
- 4.2.2 Les différents types
- 4.2.3 Résonances et Accrétions

Mécanismes de formation

- 5.1 Décalage de la Zone de Convergence
- 5.2 Formation des super terre chaude
- 5.3 Effets des paramètres du disque
- 5.3.1 Viscosité du disque
- 5.3.2 Profil de densité de surface
- 5.3.3 Profil de température
- 5.3.4 Masse du disque
- 5.3.5 Table d'opacité

Discussion et limite du modèle

- 6.1 Étude de sensibilité
- 6.1.1 Le choix de la table d'opacité et son implémentation
- 6.1.2 La modélisation des bords du disque
- 6.1.3 Pas d'effet indirect des ondes de densité sur les autres planètes
- 6.1.4 Modélisation de la viscosité
- 6.1.5 Profil de densité du gaz en 2D

6.1. Étude de sensibilité

Conclusion