

Jorge Alejandro Tarango Yong 8 de mayo de 2017

UNIVERSIDAD NACIONAL AUTÓNOMA DE MÉXICO

INSTITUTO DE RADIOASTRONOMÍA Y ASTROFÍSICA
"Estudio de la Interacción de Flujos Múltiples de Fuentes Astrofísicas,
Aplicada a los Proplyds Clásicos de la Nebulosa de Orión"
T E S I S
PARA OBTENER EL GRADO ACADÉMICO DE
DOCTOR EN CIENCIAS (ASTRONOMÍA)
P R E S E N T A
JORGE ALEJANDRO TARANGO YONG
Director de Tesis: Dr. William J. Henney
Morelia, Michoacán

2017

Índice general

1.	Objetos AStrofísicos Relevantes		
	1.1.	La Nebulosa de Orión	7
	1.2.	Estrellas "Errantes"	7
	1.3.	Discos Protoplanetarios	7
	1.4.	Proplyds	7
	1.5.	Objetos LL	7
		1.5.1. Mapa de Objetos	7
2.	Marco Teórico		
	2.1.	Vientos Estelares	9
	2.2.	Choques	9
	2.3.	Frentes de Ionización	9
	2.4.	Regiones HII	9
	2.5.	Aproximación Hipersónica	9
	2.6.	Modelo Genérico de los Choques de Proa	9
		2.6.1. Radios "Característicos"	10
	2.7.	Proyección en el Plano del Cielo	10
	2.8.	Cuádricas de Revolución	10
3.	Her	ramientas de Programación	11
4.	The	Work	13
5.	Res	ultados obtenidos	15
6.	Con	aclusiones	17

Agradecimientos

Esta tesis se realizó para obtener el título de doctorado en ciencias (Astronomía). Deseo aprovechar esta sección para hacer agradecimientos a personas y/o instituciones que me ayudaron para que pueda completar este trabajo de manera exitosa.

Resumen

Abstract en español

Abstract

Abstract written in english

Objetos AStrofísicos Relevantes

CAPÍTULO 1. OBJETOS ASTROFÍSICOS RELEAVANDE ESOSA DE ORIÓN

- 1.1. La Nebulosa de Orión
- 1.2. Estrellas "Errantes"
- 1.3. Discos Protoplanetarios
 - 1.4. Proplyds
 - 1.5. Objetos LL
 - 1.5.1. Mapa de Objetos

Marco Teórico

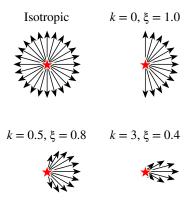


Figura 2.1: Representación esquemática de vientos con diferentes anisotropías: Arriba izquierda: Viento isotrópico esfrico. Arriba derecha: viento isotrópico hemisférico. Abajo: Vientos anisotrópicos donde el parámetro k indica el grado de anisotropía (ver sección 2.5)

2.1. Vientos Estelares

2.2. Choques

2.3. Frentes de Ionización

2.4. Regiones HII

2.5. Aproximación Hipersónica

2.6. Modelo Genérico de los Choques de Proa

Para este trabajo consideramos en general dos modelos de interacción de vientos:

- Una fuente localizada en el origen que emite un viento esférico que puede ser isotrópico o anisotrópico (figura 2.6) no acelerado que interactúa con el viento esférico isotrópico de otra fuente que se encuentra a una distancia D de la primera(figura 2.6)
- Una fuente localizada en el origen que emite un viento esférico isotrópico no acelerado que interactúa con un viento plano paralelo no acelerado y densidad constante (figura)

CAPÍTULO 2. MARCO TEÓRIRO YECCIÓN EN EL PLANO DEL CIELO

- 2.6.1. Radios "Característicos"
- 2.7. Proyección en el Plano del Cielo
- 2.8. Cuádricas de Revolución

Buscamos adjuntar el paper "quadrics bowshock"

Herramientas de Programación

CAPÍTULO 3. HERRAMIENTAS DE PROGRAMACIÓN

The Work

Resultados obtenidos

CAPÍTULO 5. RESULTADOS OBTENIDOS

Conclusiones

CAPÍTULO 6. CONCLUSIONES