



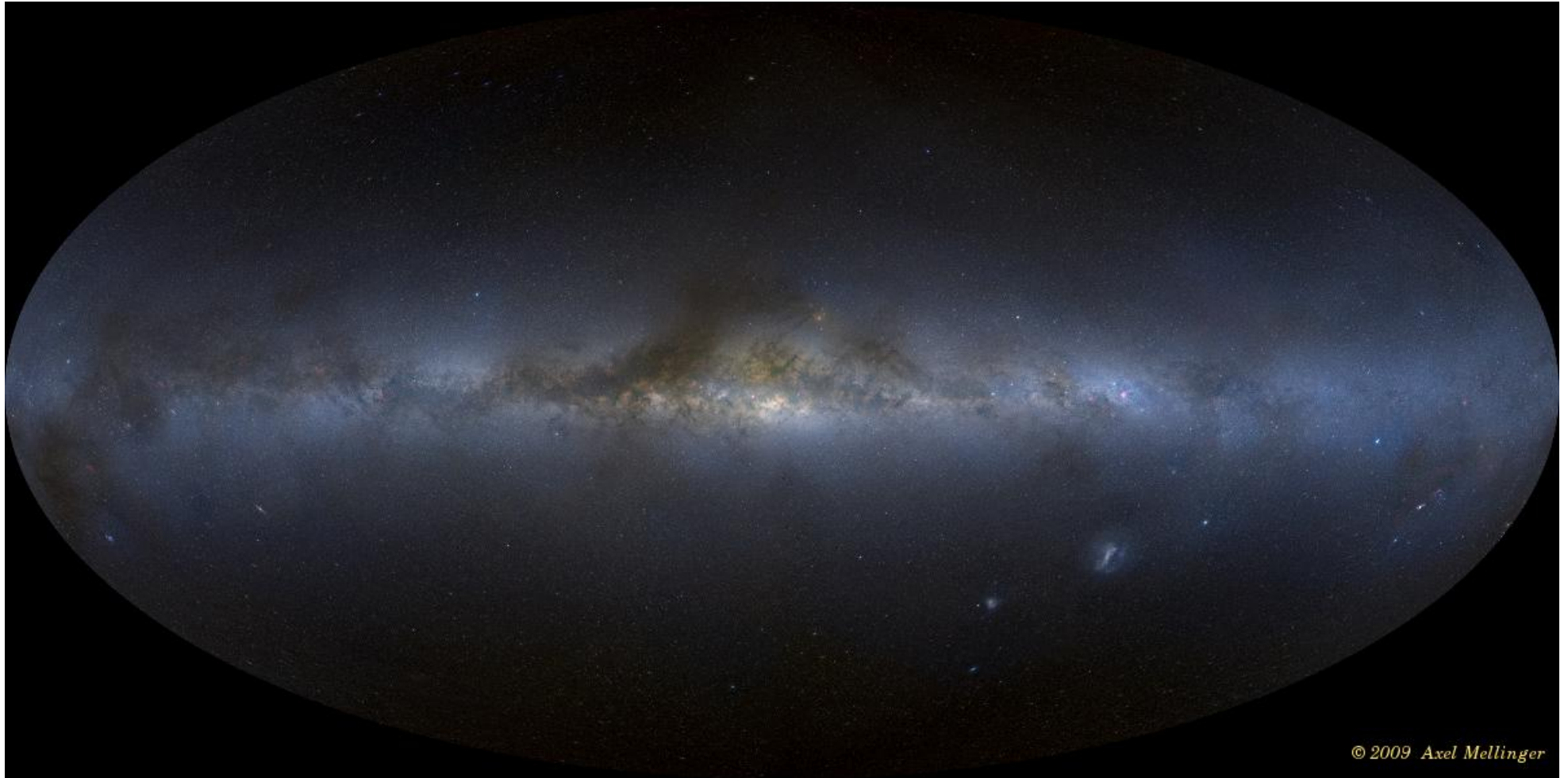
Το "τραγούδι" του διαστρικού νέφους Musca

Κώστας Τάσης
Τμήμα Φυσικής
Πανεπιστήμιο Κρήτης

Αναπάντητα Ερωτήματα

- Πώς σχηματίζονται τα αστέρια και οι πλανήτες;
- Γιατί έχουν διαφορετικά μεγέθη;
- Γιατί κάποια αστέρια είναι διπλά, τριπλά, πολλαπλά;

Εν αρχήν ην ... το διαστρικό αέριο



© 2009 Axel Mellinger

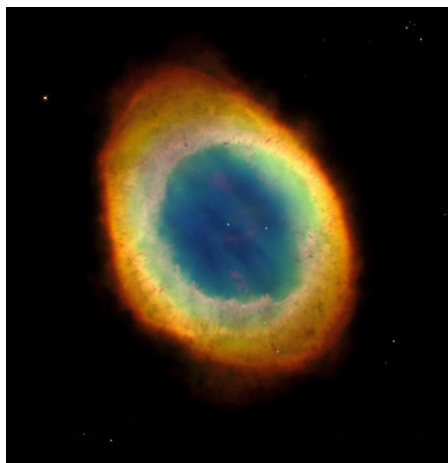
Axel Mellinger

Η δομή του διαστρικού μέσου

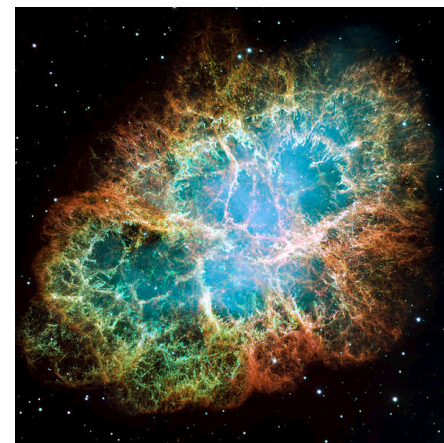
Φωτεινά Νέφη



Rosette Nebula



M57

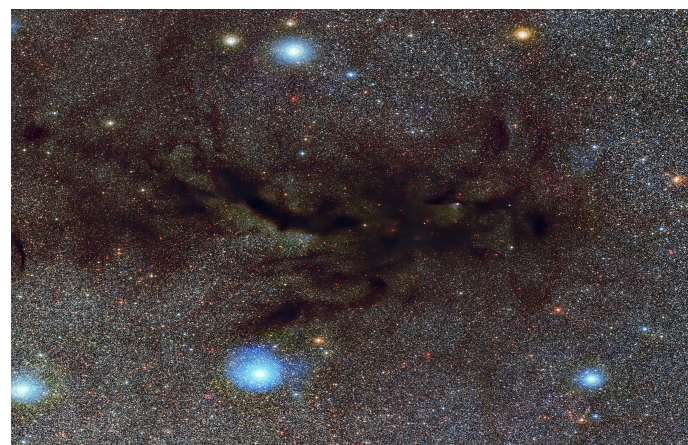


Crab Nebula

Σκοτεινά Νέφη

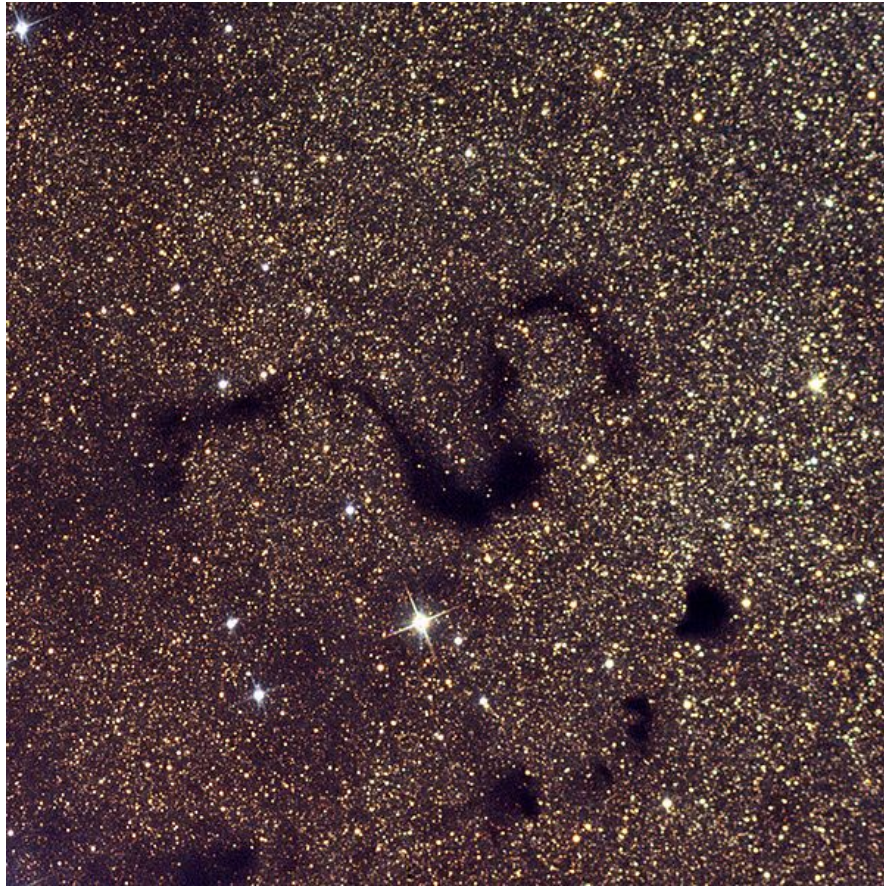


B68

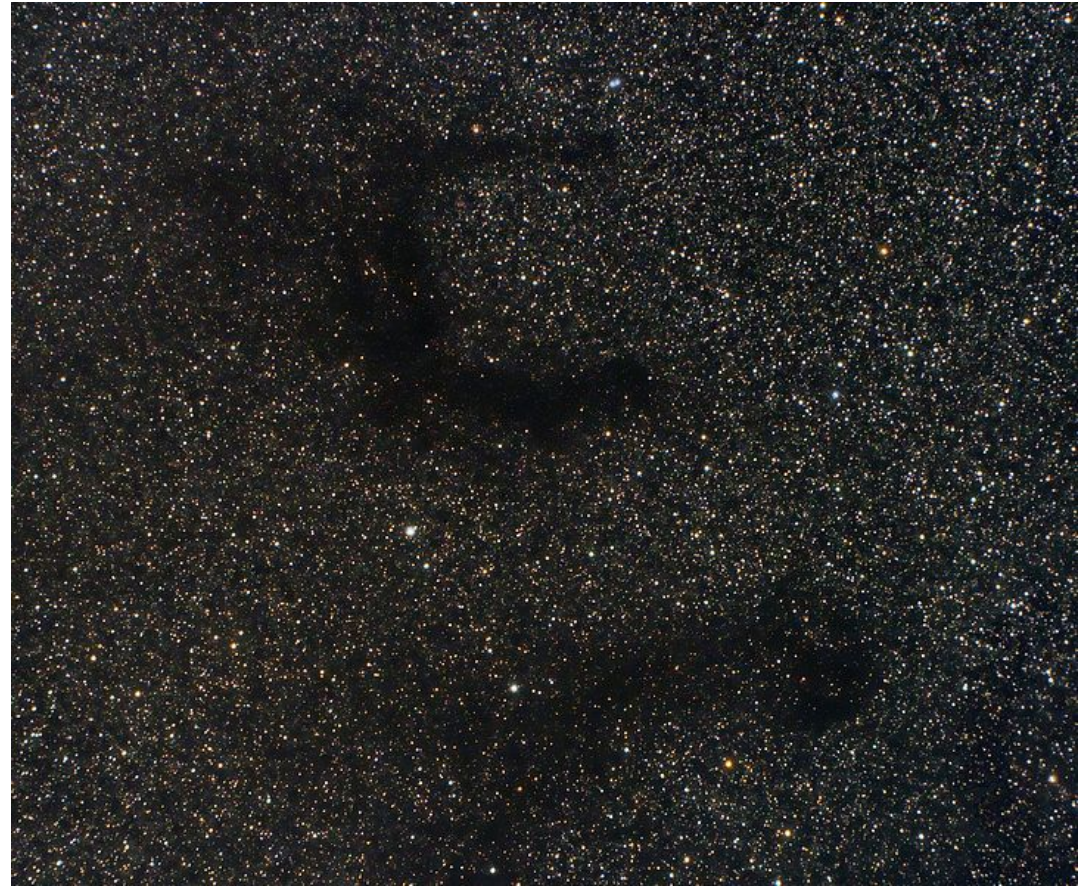


Pipe Nebula B59, B65-B67, B78

... κι άλλα Σκοτεινά Νέφη



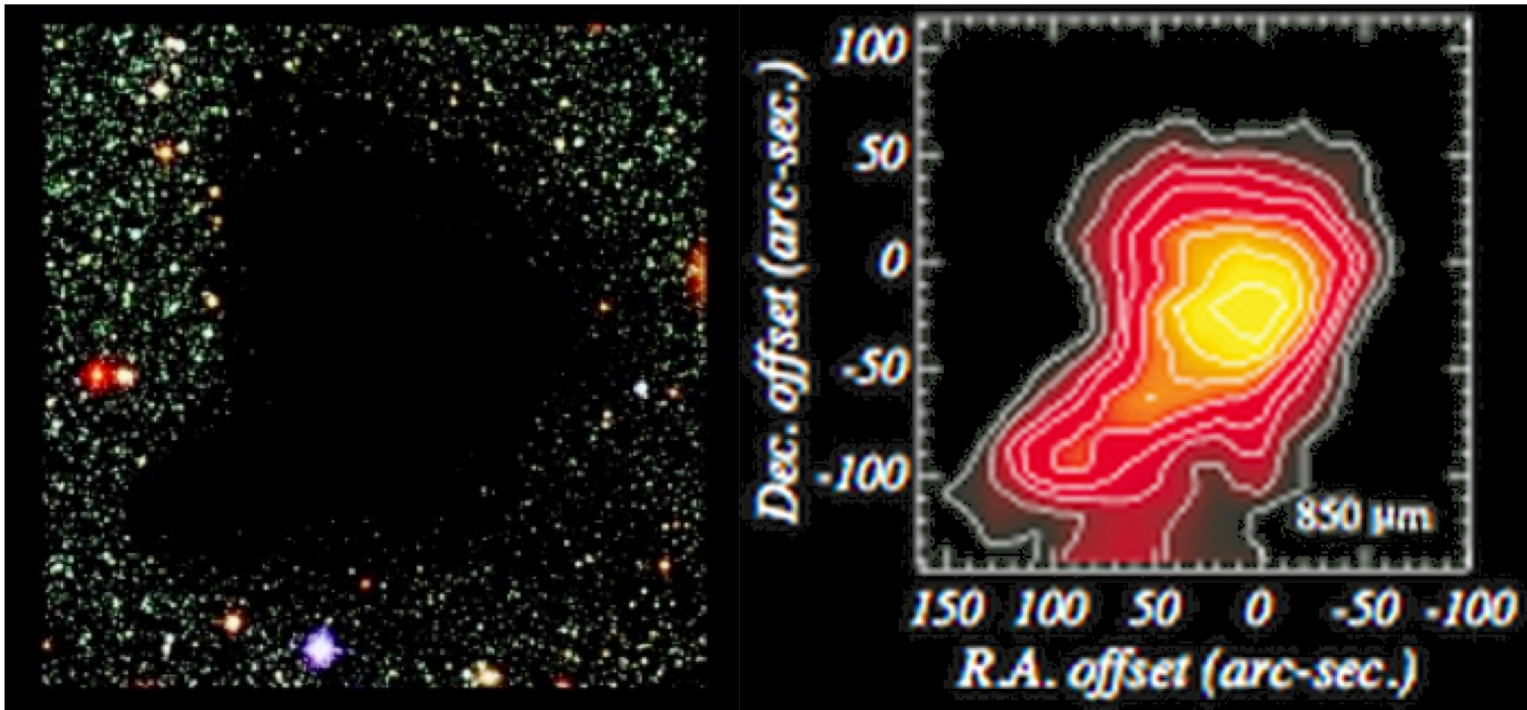
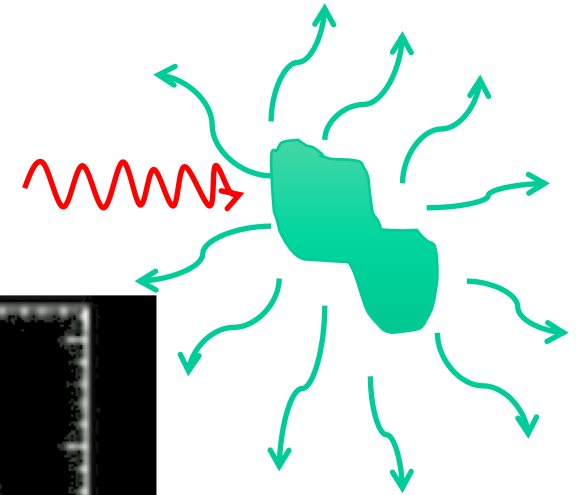
B72



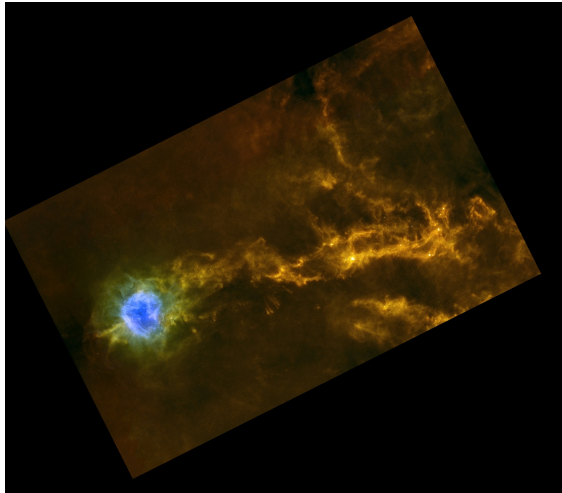
"E" Nebula B142,B143

Σκόνη στο διαστρικό χώρο

Η σκόνη απορροφά το φως με μικρό μήκος κύματος και επανεκπέμπει την ίδια ενέργεια στο υπέρυθρο.

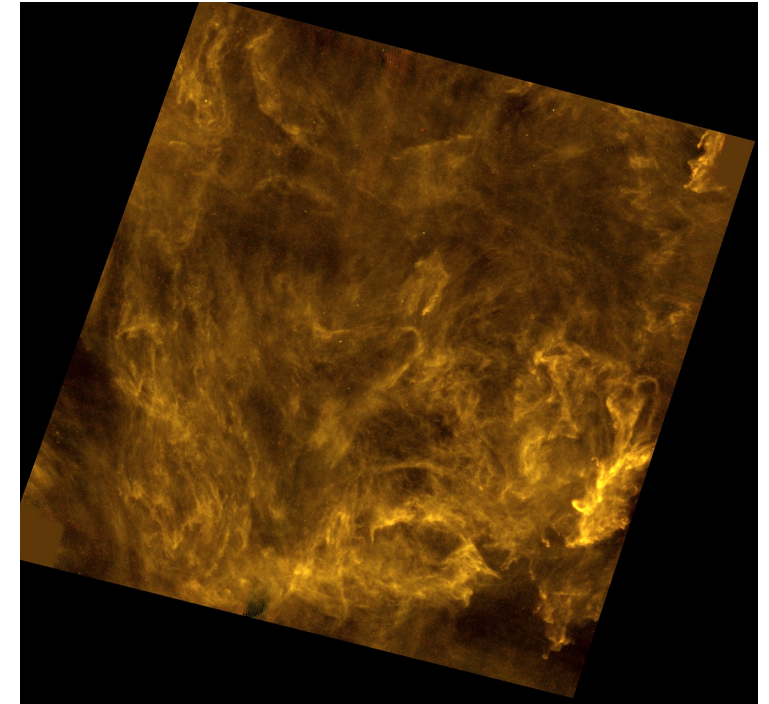


Πως παρατηρούμε τα μοριακά νέφη;



IC 5146

Θερμική εκπομπή
στο υπέρυθρο



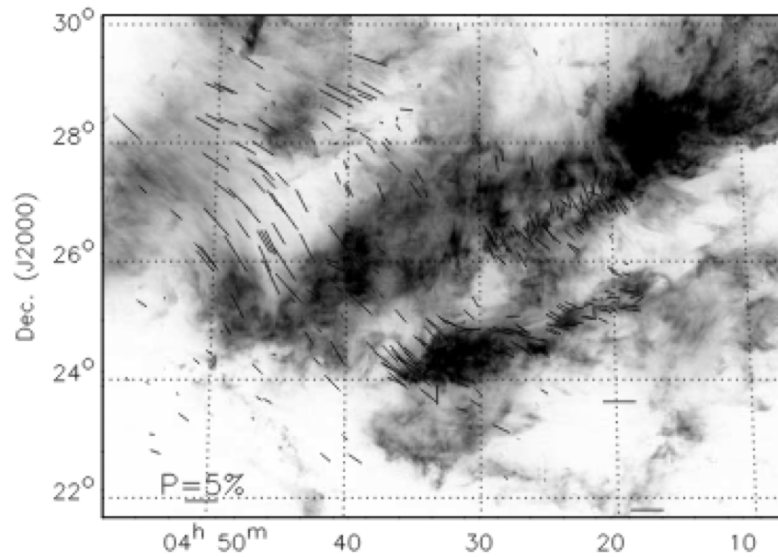
Polaris



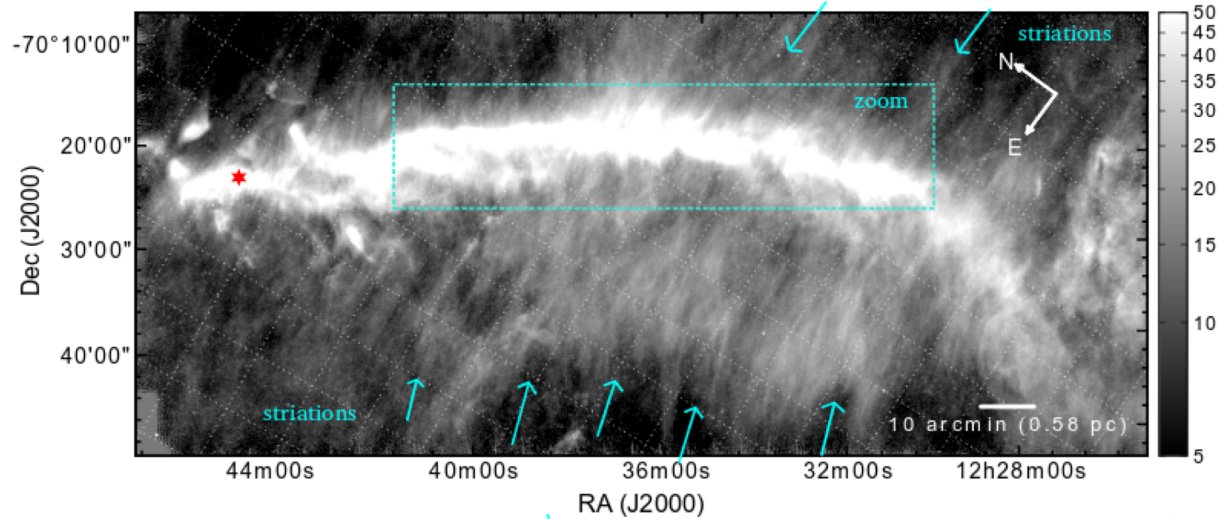
Vela C

Herschel/ Gould Belt Survey Andre et al. 2010

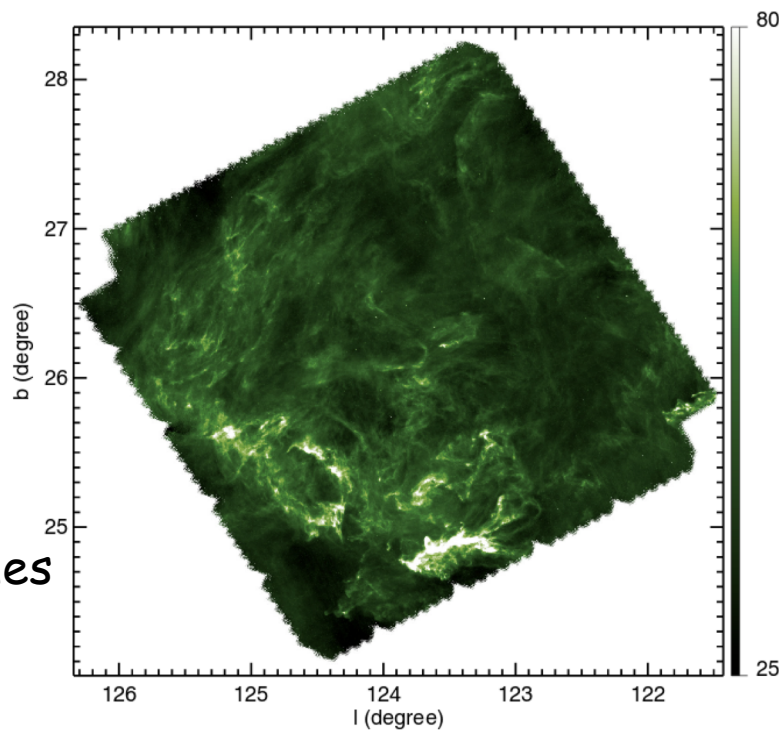
Τι είναι οι Ραβδώσεις;



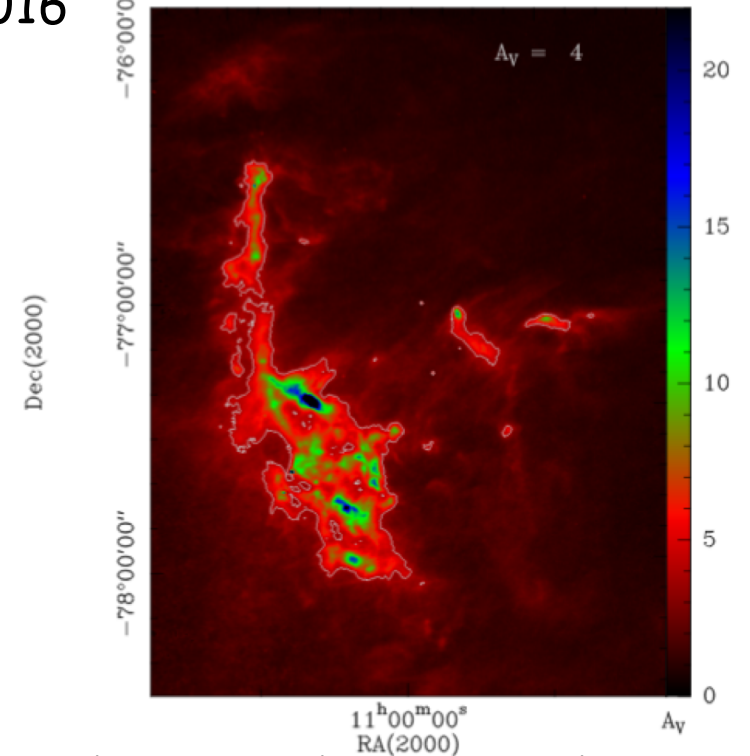
Goldsmith et al 2008



Cox et al 2016

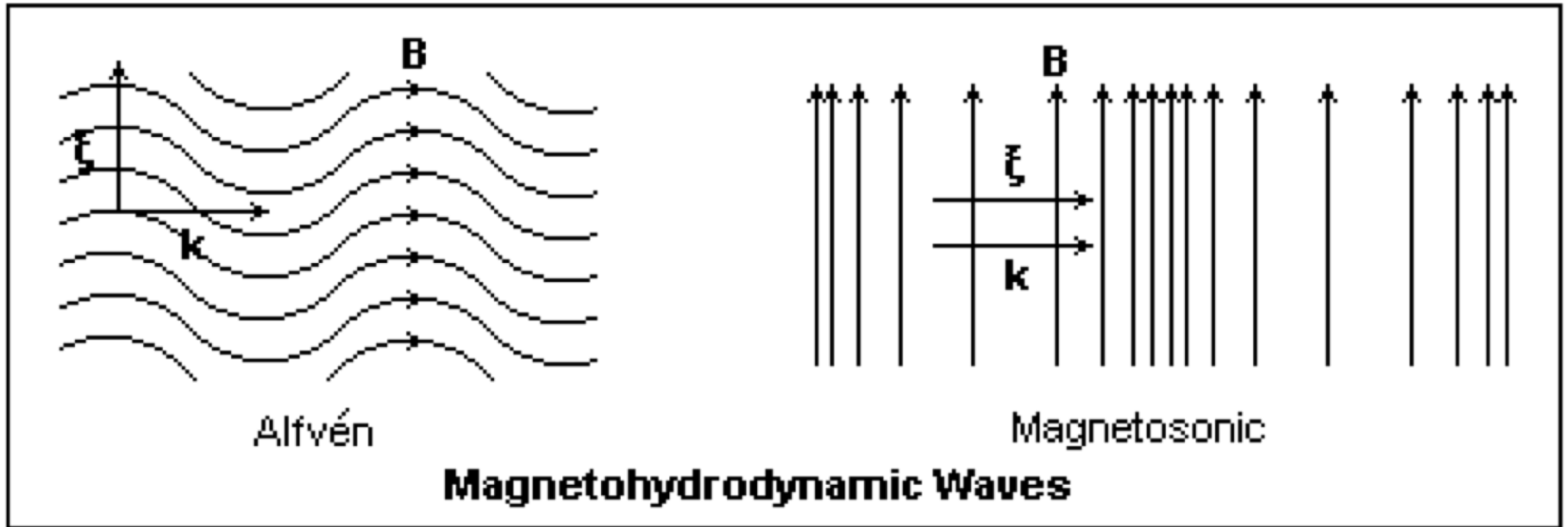


Miville-Deschenes
et al 2010

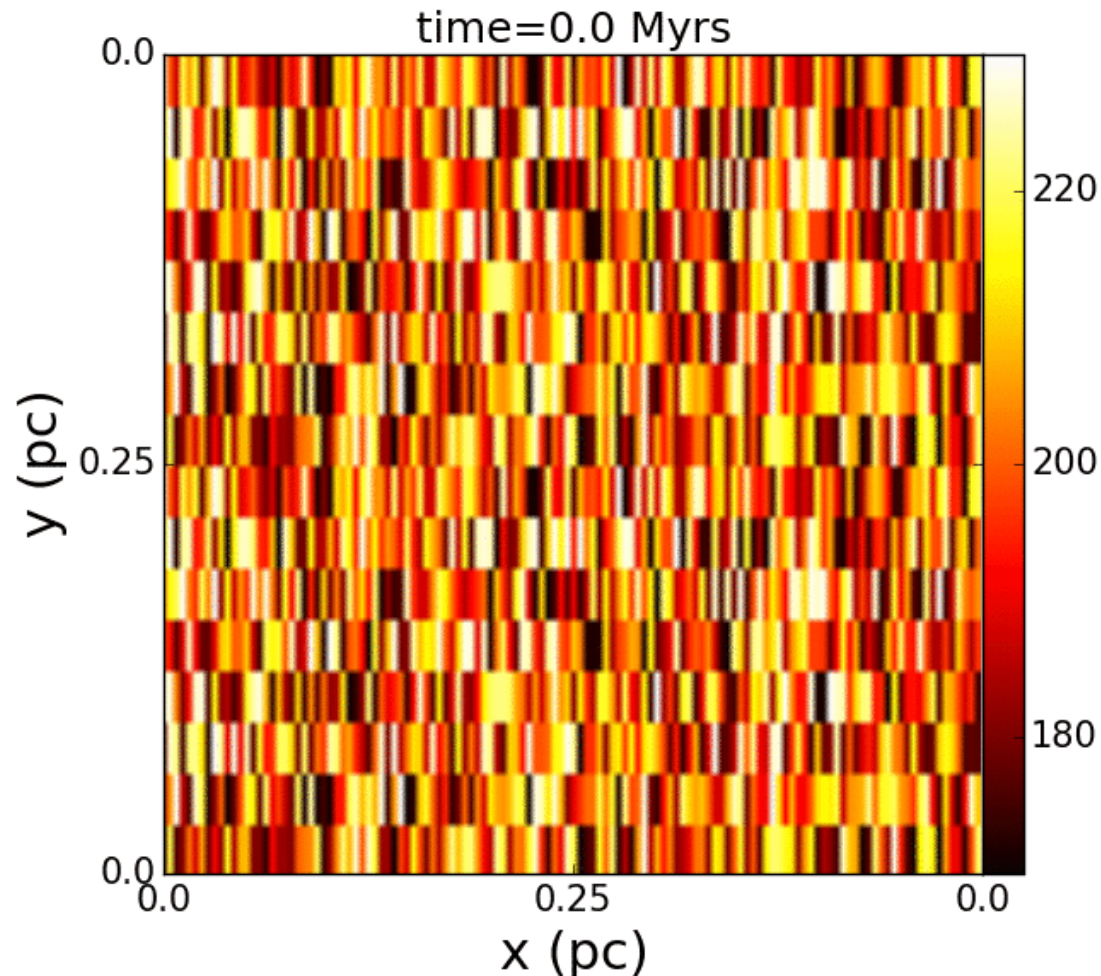


Alves de Oliveira et al 2014

Κύματα Μαγνητοϋδροδυναμικής

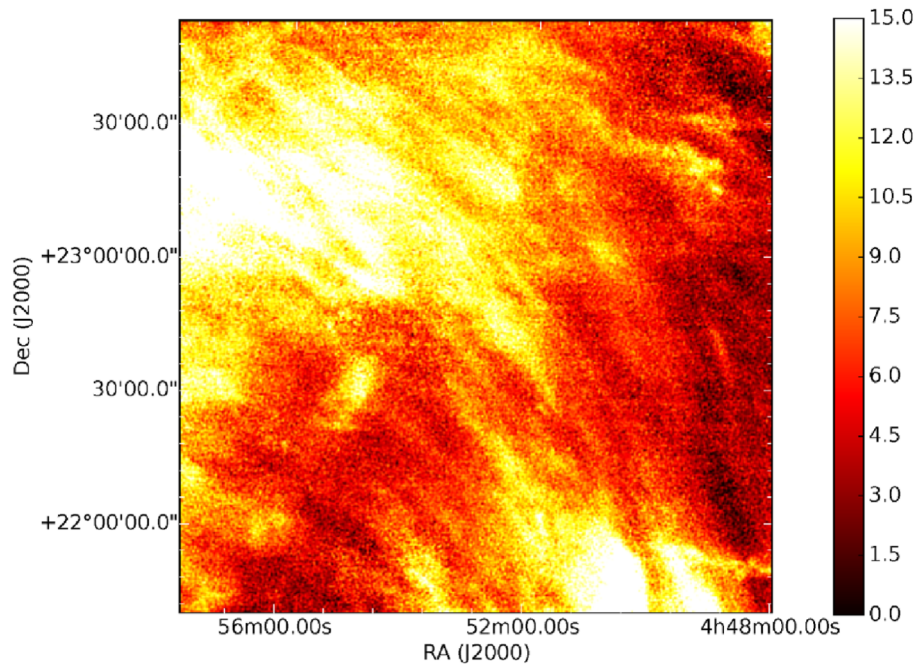


Μαγνητοϋδροδυναμικά Κύματα στα Διαστρικά Νέφη

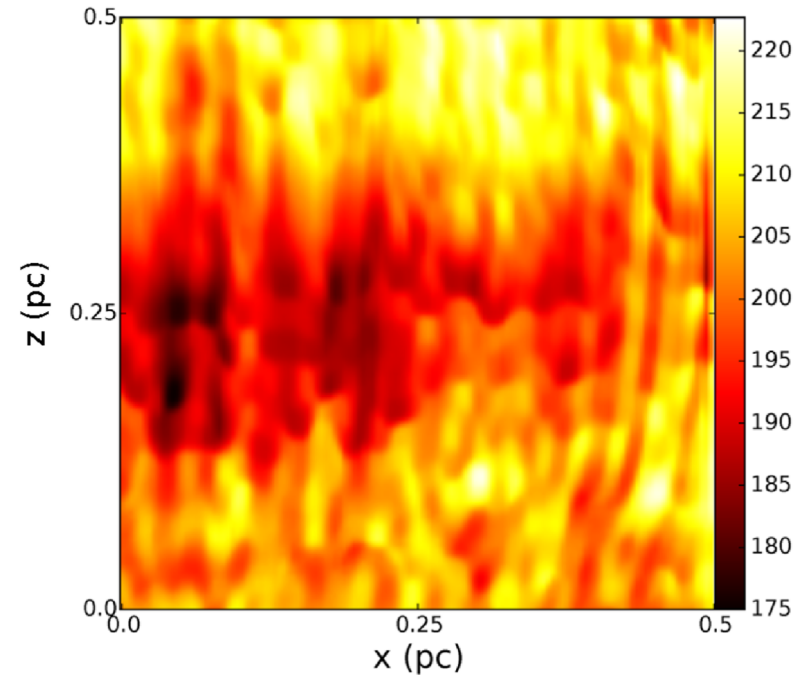


Συμφωνία Μοντέλου Παρατήρησης

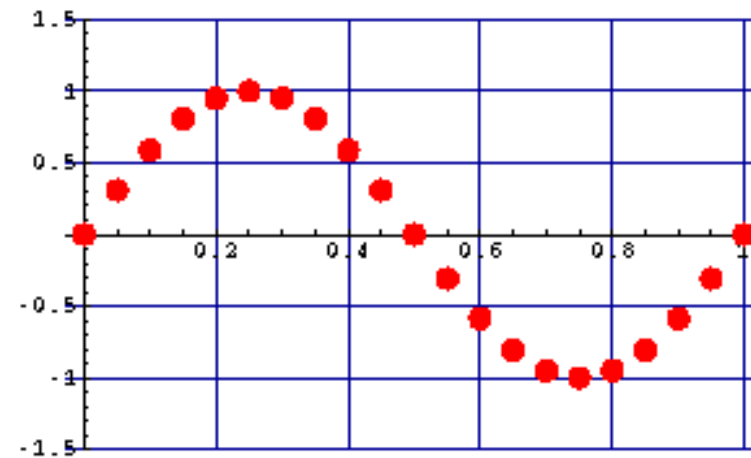
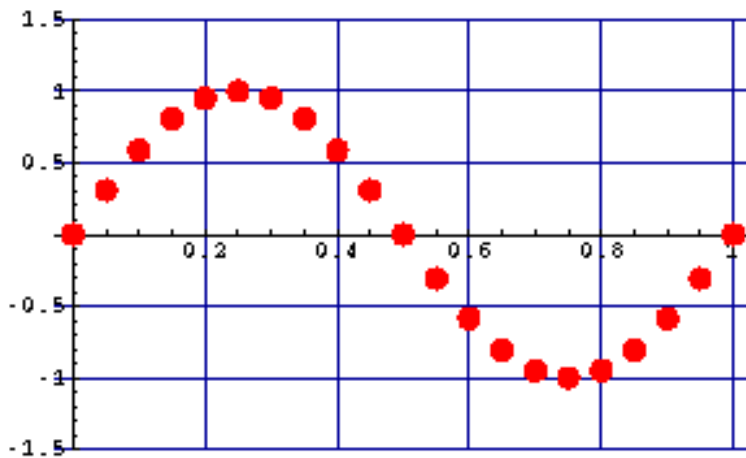
Observations



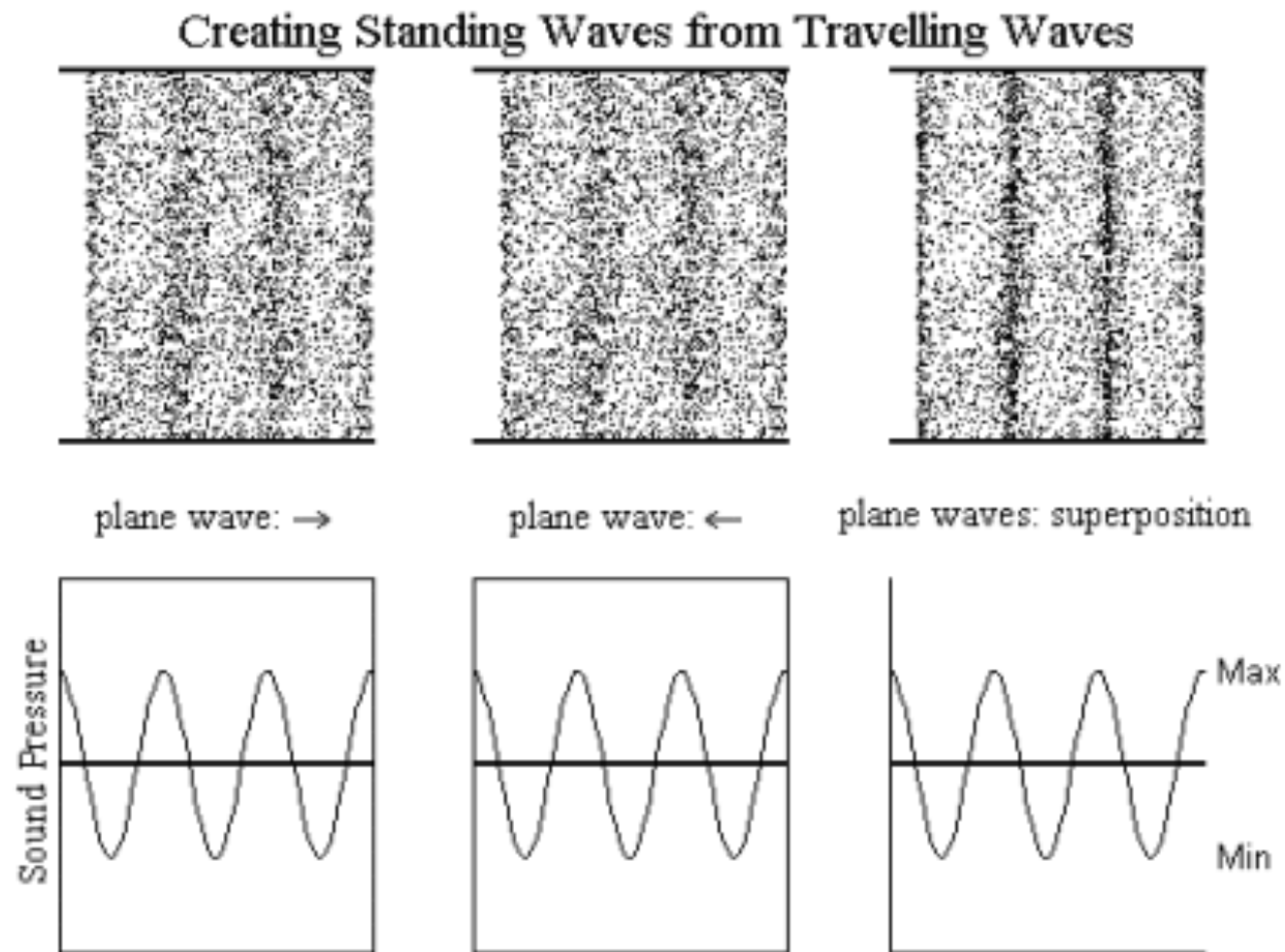
Simulations



Διαδιδόμενα και Στάσιμα Κύματα

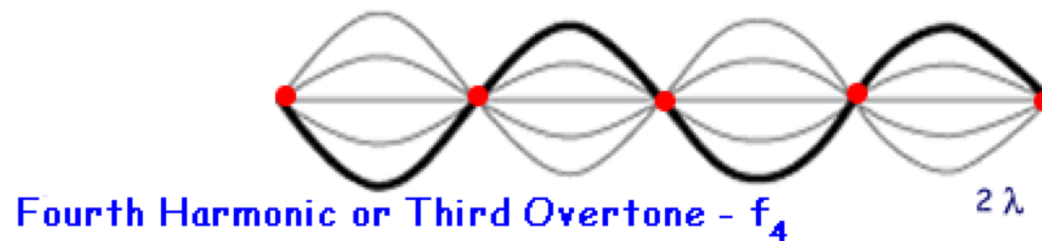
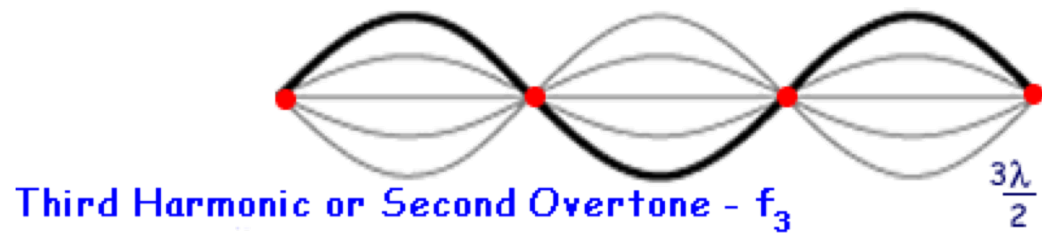
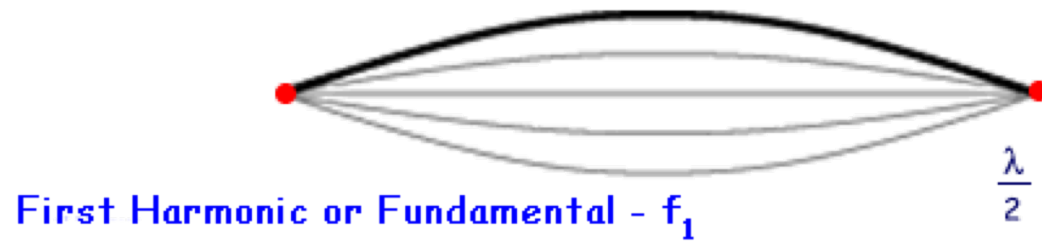


Κύματα που διαδίδονται αντίθετα -> Στάσιμα κύματα



isvr

Κύματα σε περιορισμένο μέσο = Στάσιμα κύματα



Μίκη κύματος/Συχνότητες
στάσιμων κυμάτων
εξαρτώνται από τις
διαστάσεις του μέσου που
ταλαντώνεται



Κανονικές Ταλαντώσεις
Χαρακτηριστικές
Συχνότητες

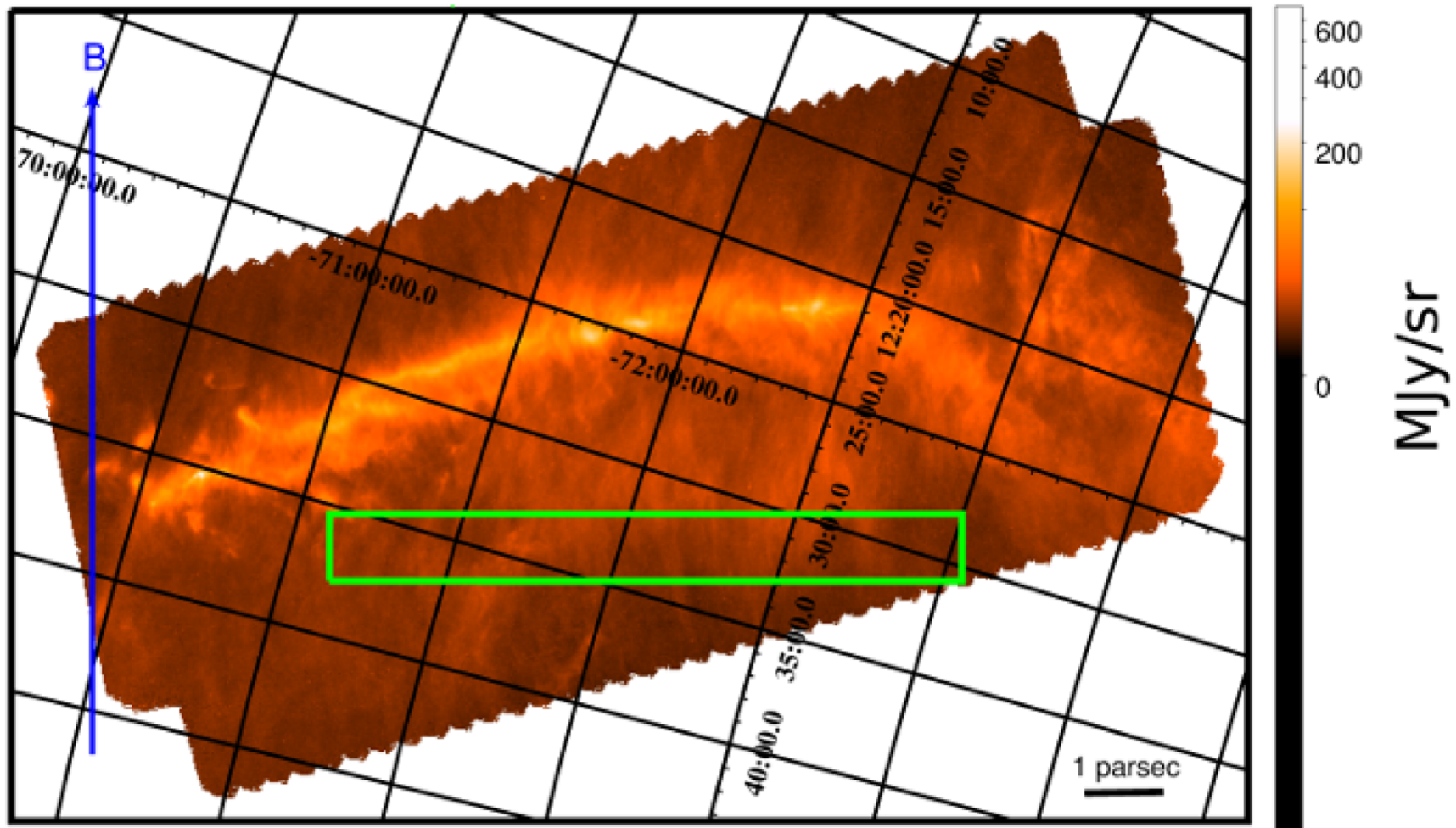
Κανονικές Ταλαντώσεις



Ruben's Tube

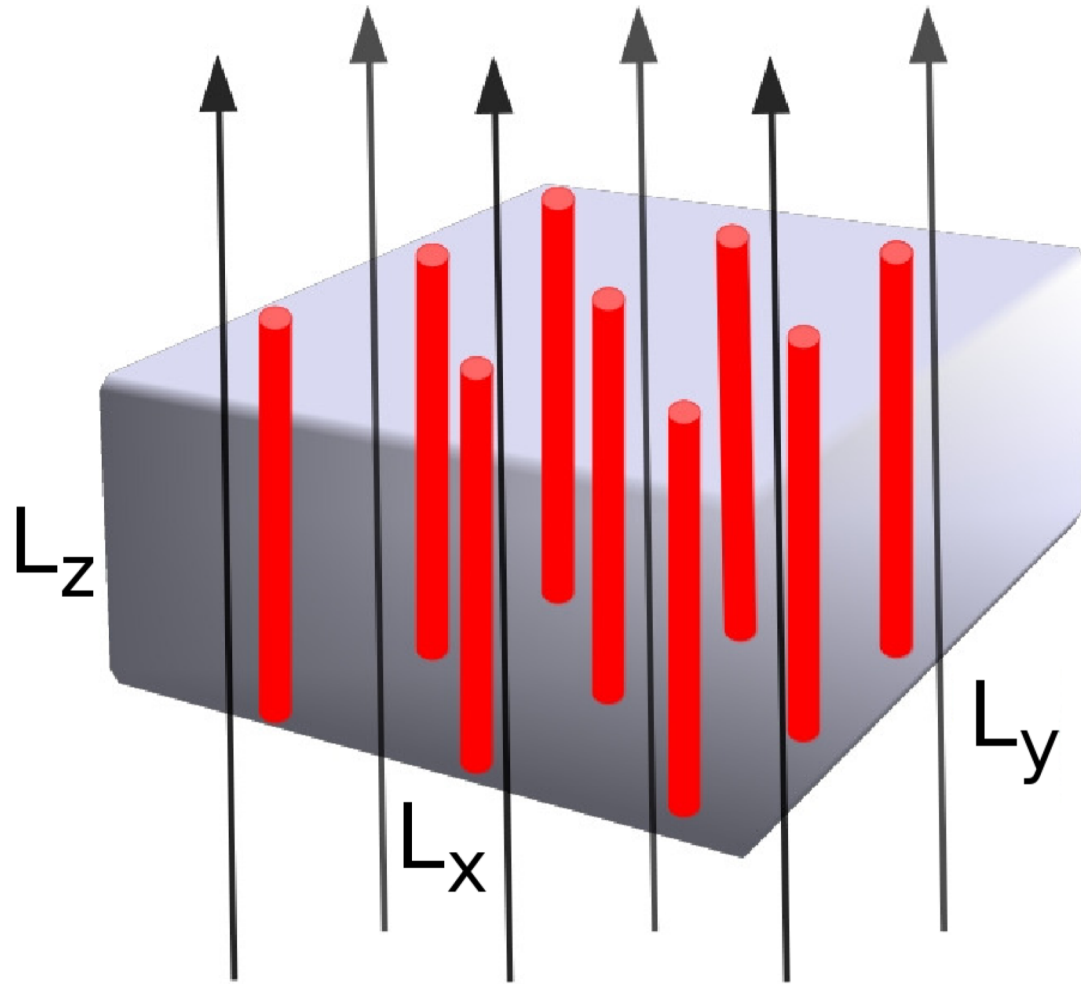


Το διαστρικό νέφος Musca



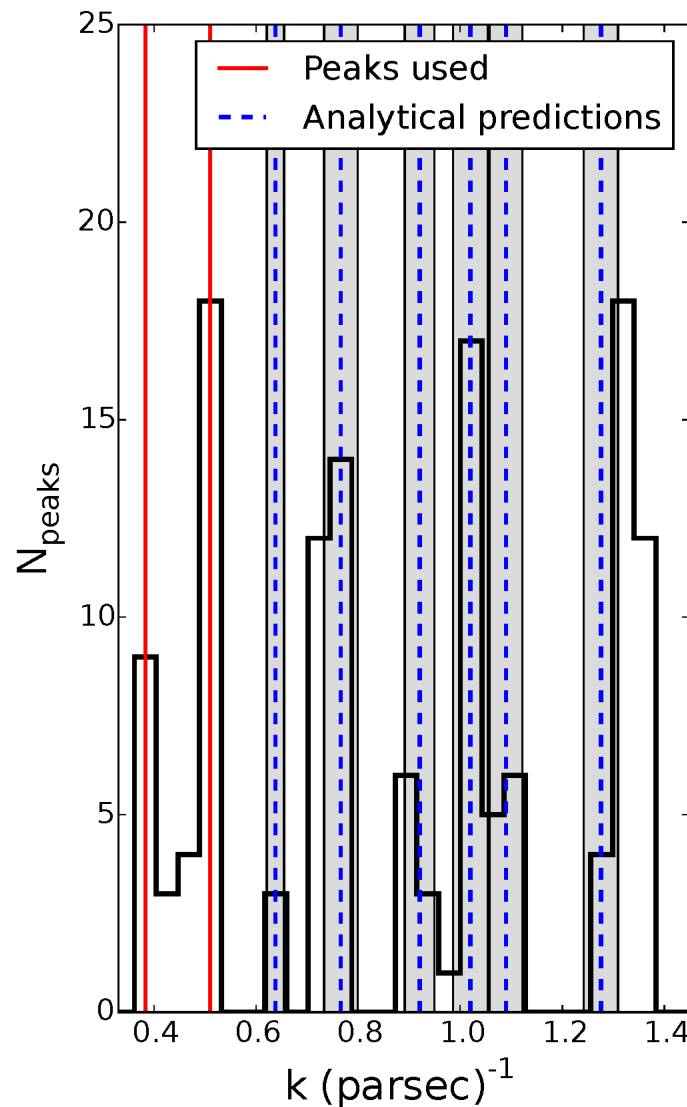
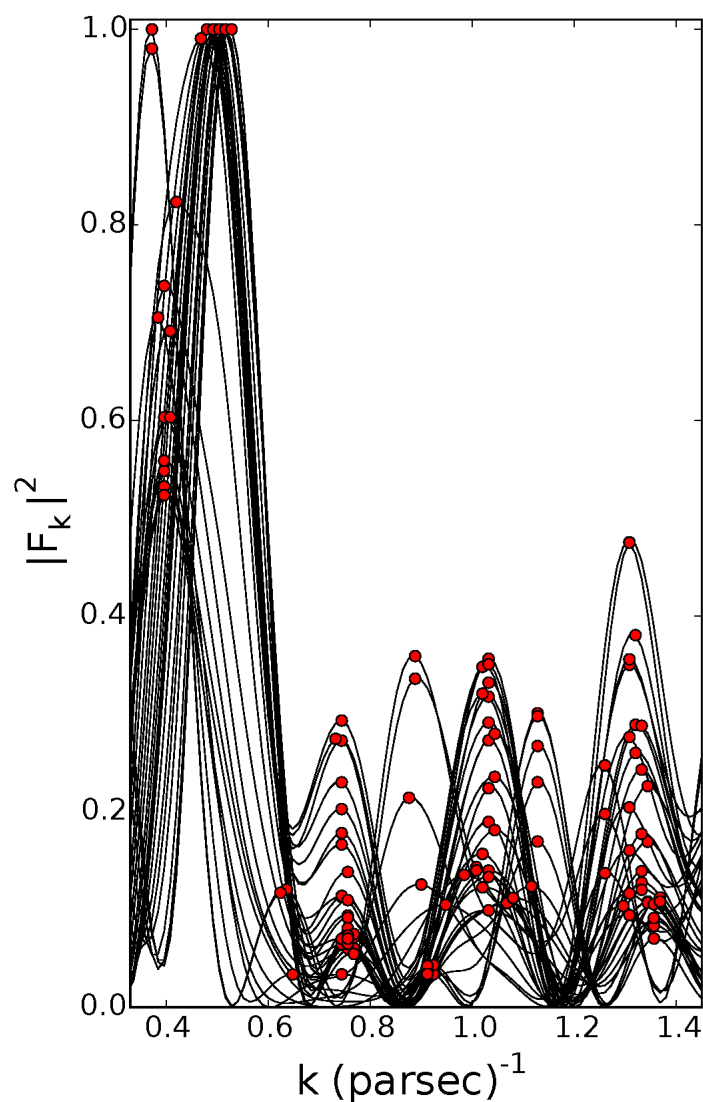
Herschel 250 μm dust emission map of Musca

Το σχήμα του νέφους



$$k_{mn} = \sqrt{\left(\frac{\pi n}{L_x}\right)^2 + \left(\frac{\pi m}{L_y}\right)^2}$$

Χαρακτηριστικές Συχνότητες!



$$k_{mn} = \sqrt{\left(\frac{\pi n}{L_x}\right)^2 + \left(\frac{\pi m}{L_y}\right)^2}$$

L_x

$8.2 \pm 0.3 \text{ pc}$

L_y

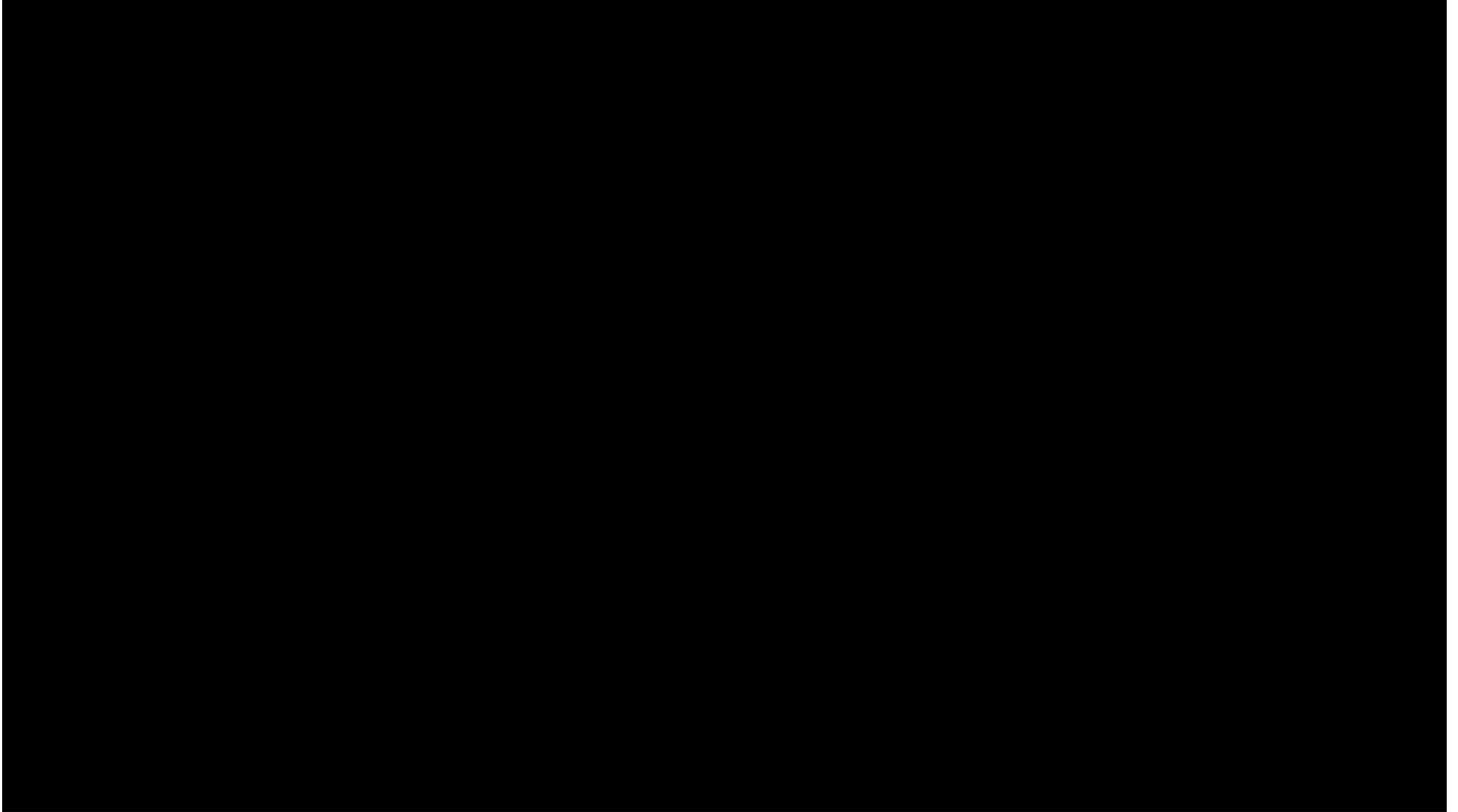
$6.2 \pm 0.2 \text{ pc}$



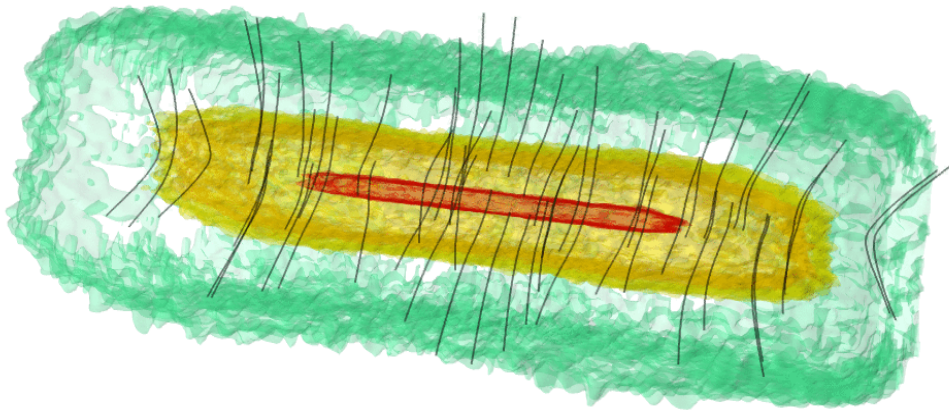
νέφος

πεπλατισμένο και
όχι κυλινδρικό!

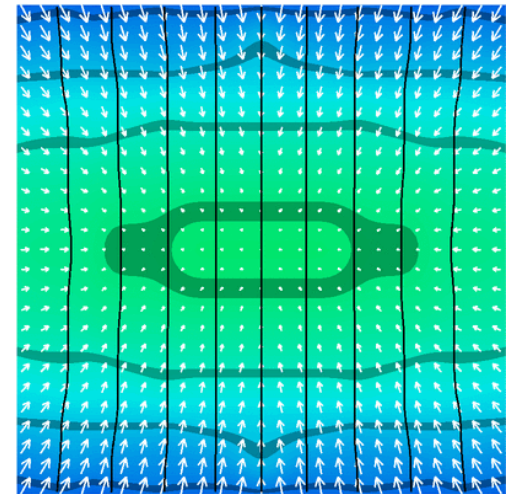
The symphony



Σχολή #1: Πρωταγωνιστής το Μαγνητικό Πεδίο

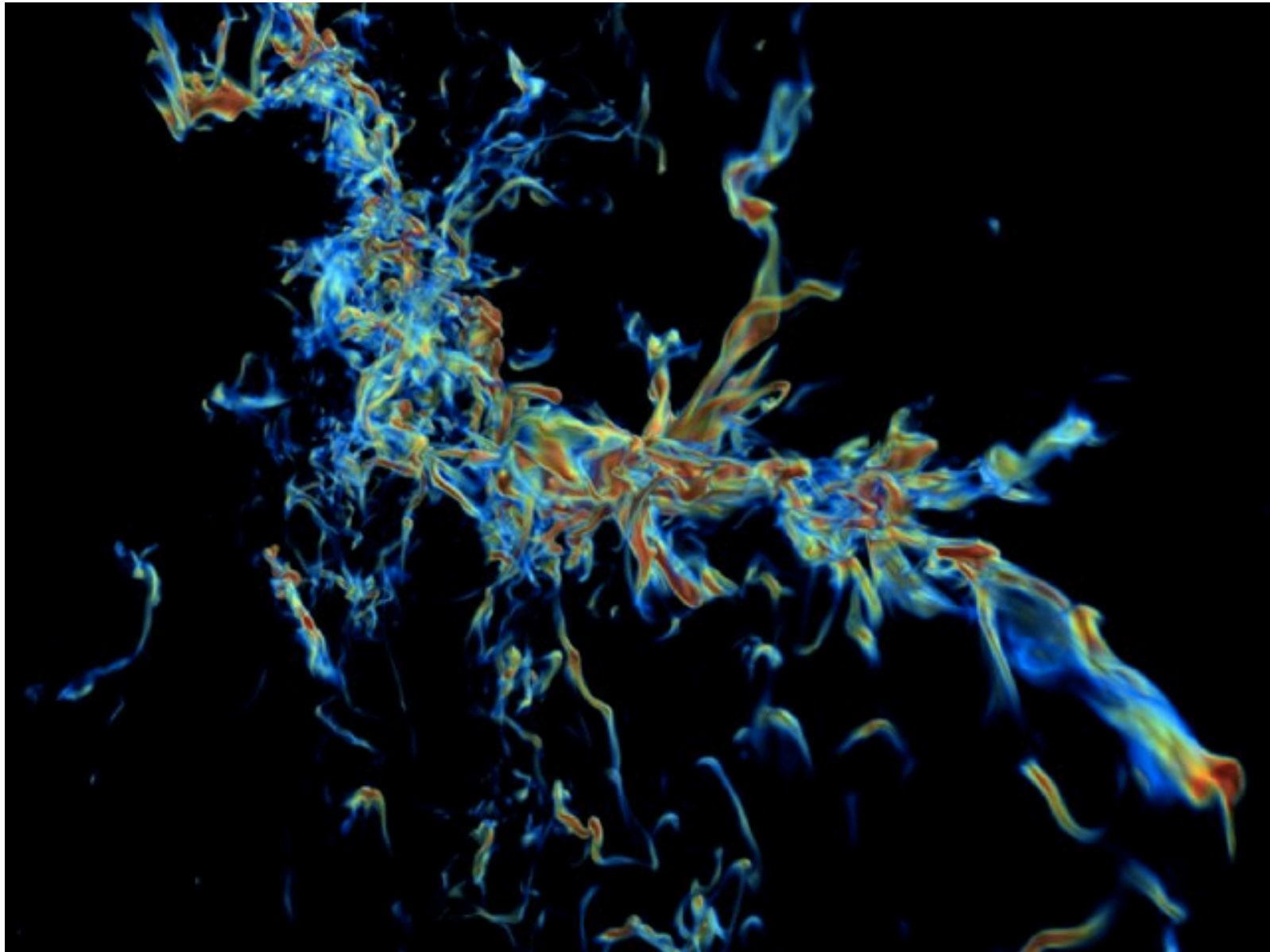


Tritsis & Tassis 2018



Kunz & Mouschovias 2009

Σχολή #2: Πρωταγωνιστής η Τύρβη



credit: Supratik Banerjee

Ευχαριστώ πολύ!