

並列計算

現在のプログラム(逐次プログラム)

- 初期値設定

全ての恒星の初期位置と速度を設定

- 以下を繰り返す

- for($i=0 ; i < n ; i++$)

- 星 i が全ての星から受ける力の和を計算

- for($i=0 ; i < n ; i++$)

- 星 i の速度と位置の変化を計算

並列化

- 並列化
 - 一つの問題を分割し複数のプログラム(以後プロセス)で同時に計算
 - 分割方法
 - 領域分割、機能分割、両者の組み合わせ
 - ここでは領域分割法を利用

領域分割 例:プロセス4個、星100個

プロセス0

- 初期値設定

■以下を繰り返す

- for(i=0 ; i < 25 ; i++)

星iが全ての星から受ける力の和を計算★

- for(i=0 ; i < 25 ; i++)

星iの速度と位置の変化を計算

プロセス1

- 初期値設定

■以下を繰り返す

- for(i=25 ; i < 50 ; i++)

星iが全ての星から受ける力の和を計算★

- for(i=25 ; i < 50 ; i++)

星iの速度と位置の変化を計算

プロセス2

- 初期値設定

■以下を繰り返す

- for(i=50 ; i < 75 ; i++)

星iが全ての星から受ける力の和を計算★

- for(i=50 ; i < 75 ; i++)

星iの速度と位置の変化を計算

プロセス3

- 初期値設定

■以下を繰り返す

- for(i=75 ; i < 100 ; i++)

星iが全ての星から受ける力の和を計算★

- for(i=75 ; i < 100 ; i++)

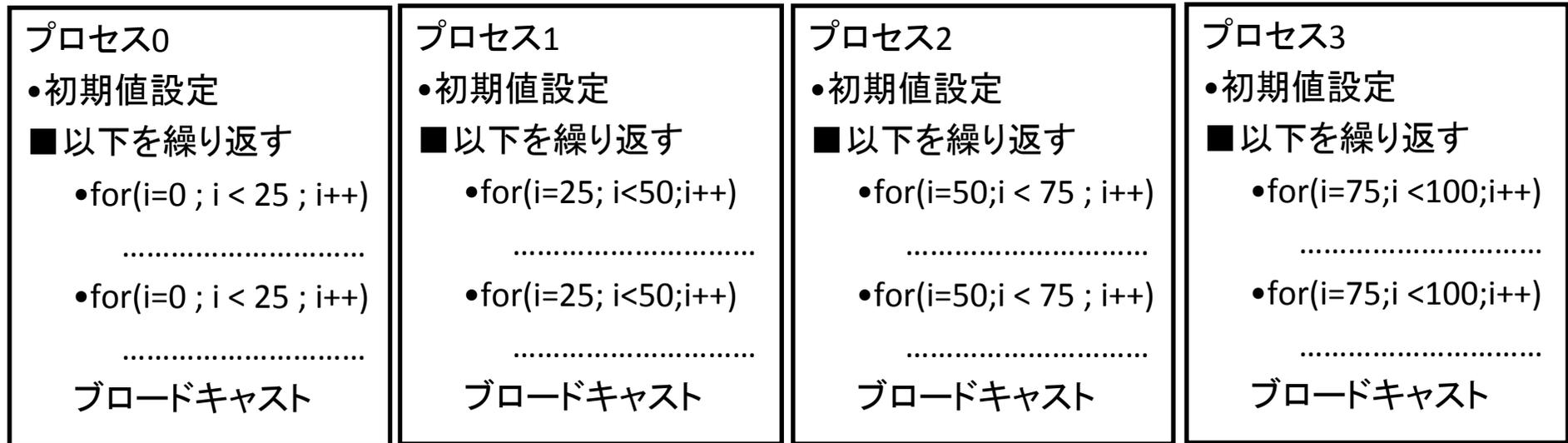
星iの速度と位置の変化を計算

注:これだけでは動かない

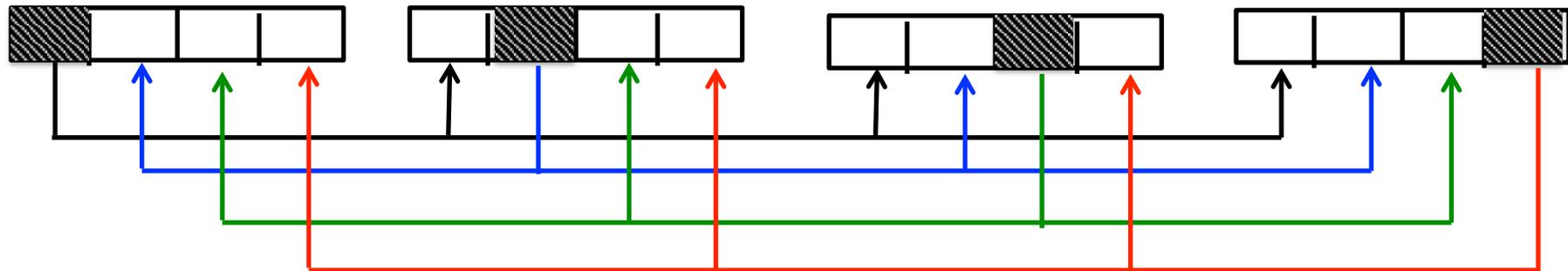
★の位置では、**全ての星の最新**の位置データが必要

データ交換 ブロードキャスト

毎回ループの終わりで、計算した星の位置を他の全てのプロセスに送信



斜線部は各プロセスが担当するデータの場所



SPMDモデル

- SPMD(single program multiple data)

プログラムは一種類で、各プロセスで計算するデータのみが異なるモデル

- プログラムの統一

計算範囲を式で与える

プロセス0	プロセス1	プロセス2	プロセス3
•初期値設定	•初期値設定	•初期値設定	•初期値設定
$nn=n/p$	$nn=n/p$	$nn=n/p$	$nn=n/p$
$ls=nn*rank$	$ls=nn*rank$	$ls=nn*rank$	$ls=nn*rank$
$le=is+nn$	$le=is+nn$	$le=is+nn$	$le=is+nn$
■ 以下を繰り返す	■ 以下を繰り返す	■ 以下を繰り返す	■ 以下を繰り返す
•for(i=is ; i < ie ; i++)	•for(i=is; i < ie; i++)	•for(i=is; i < ie ; i++)	•for(i=is; i < ie; i++)
.....
•for(i=is; i < ie ; i++)	•for(i=is; i < ie; i++)	•for(i=is; i < ie ; i++)	•for(i=is; i < ie; i++)
.....
ブロードキャスト	ブロードキャスト	ブロードキャスト	ブロードキャスト

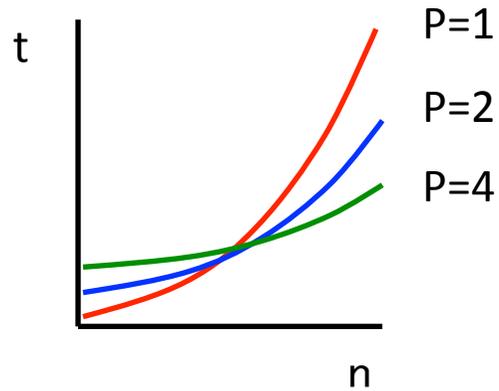
p: プロセス数、 rank: プロセス番号, n: 星の総数

MPI

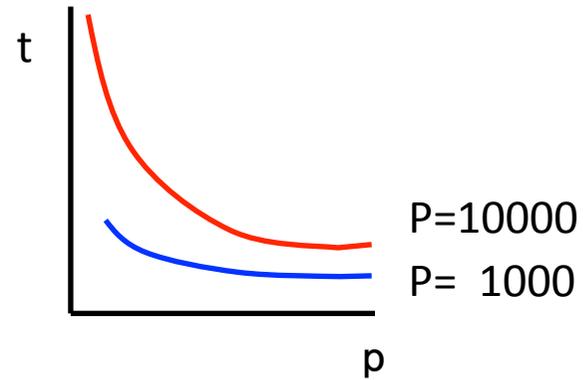
- 今回の問題の並列化に必要な操作
 - プロセス生成
 - プロセス数とプロセス番号の取得
 - ブロードキャスト
- MPI
 - メッセージパッシングを用いた並列処理のためのライブラリ
 - SPMDモデル
 - MPIを用いて書いたプログラムは、MPIが実装されていれば他の並列計算機やPCクラスタ等でも利用可能

処理時間の測定

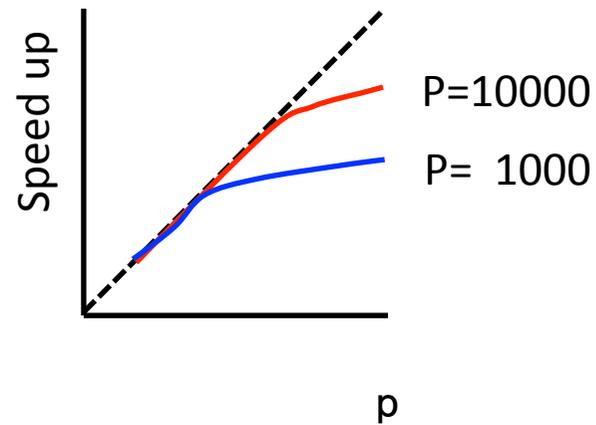
並列化による計算時間の変化1



並列化による計算時間の変化2



プロセス数による高速化率の変化



処理時間の測定

- 処理時間

 - 実行に必要な実時間

- 処理時間の見積もり

 - 処理時間 = 計算時間(t_{para}) + 通信時間(t_{comm})

 - 計算時間: 並列化によって減少 $t_{\text{para}} = t_{\text{single}} / p$

 - 通信時間: 単純ではない

通信時間の見積もり

- ブロードキャスト送信されるデータ量
 - $\text{data} = n * 8 * 2 / p * (p - 1) * p$ byte
 - $t_{\text{comm}} = \text{data} * 8 / \text{通信速度}$ (1Gb/s ← 理想値)
 - パケット化等により通信速度低下
 - $t_{\text{comm}} = \text{data} * 8 / \text{実効通信速度} + C * \text{通信回数}$
(実効通信速度とCは、通信の実験をして求める)
 - ブロードキャストの通信アルゴリズムによっては、通信時間が減少
 - 木構造の場合
 - $t_{\text{comm}} = n * 8 * 2 / p * \log(p) * p * 8 / \text{実効通信速度}$
 $+ c * \text{通信回数}$

選択課題の補足

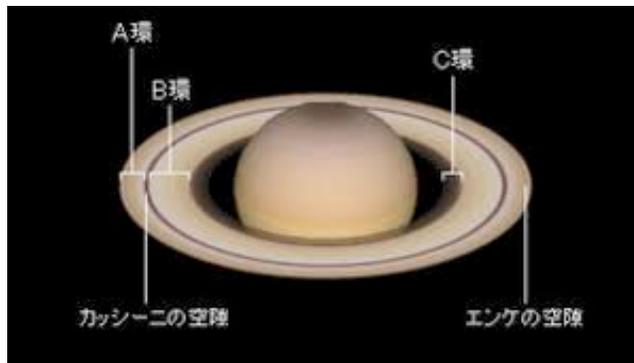
小惑星帯の形成

一方が非常に**重く**、かつ二つの惑星の**周期が整数比**の場合
 相互作用(共振効果)により、軽い方の惑星が軌道から飛び出す
 例:カッシーニの隙間、カークウッドの隙間等

周期 T と円軌道の半径の関係

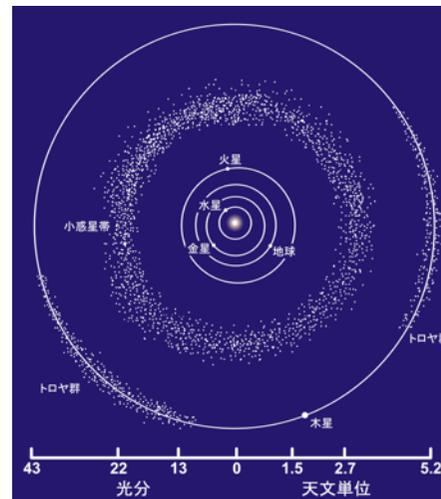
$$\rightarrow T^2 = (4\pi^2 / (GM)) * r^3 \quad (4.13)$$

土星の輪におけるカッシーニの隙間

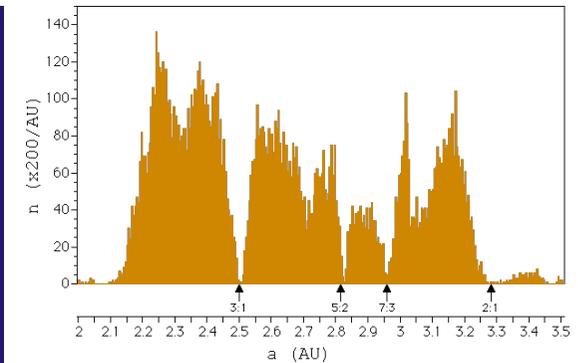


https://www.google.com/search?q=%E3%82%AB%E3%83%83%E3%82%B7%E3%83%BC%E3%83%8B%E3%81%AE%E9%9A%99%E9%96%93&client=firefox-b-d&tbm=isch&source=iu&ictx=1&fir=XXiN3Hg_q5wCBM%253A%252C4ffc5pOWAQsugM%252C_&vet=1&usg=AI4_-kRBjV05mR7150wGrp6DtPTx53l7hQ&sa=X&ved=2ahUKEwi3u5DXt5HkAhVcJaYKHZ8pDB8Q9QEwA3oECAkQBg#imgsrc=qPLrm0kURBZPaM:&vet=1

小惑星帯におけるカークウッドの隙間



https://ja.wikipedia.org/wiki/%E5%B0%8F%E6%83%91%E6%98%9F#/media/%E3%83%95%E3%82%A1%E3%82%A4%E3%83%AB:Asteroid_Belt_ja.svg

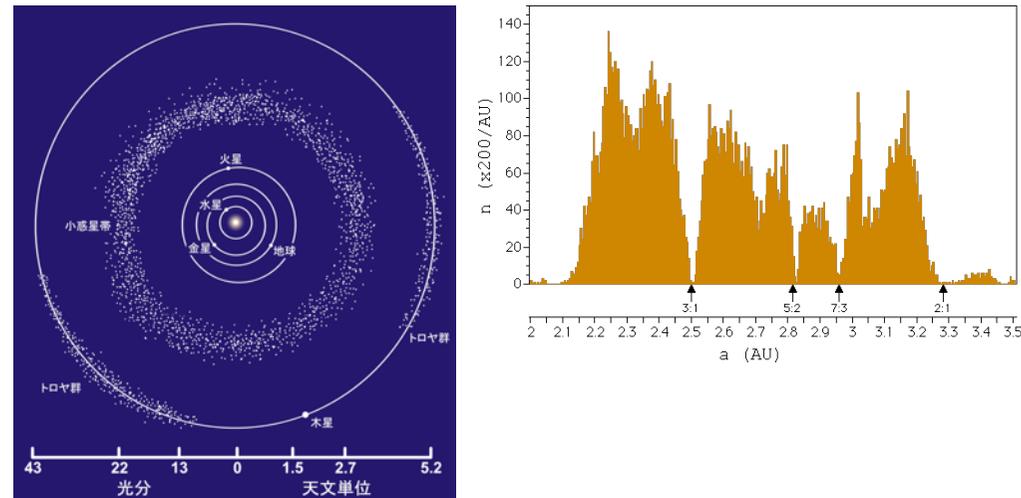


https://upload.wikimedia.org/wikipedia/commons/6/64/Kirkwood_Gaps.png

銀河の形成 #1

- 質量が重い恒星が一つある場合の、恒星の軌道分布(小惑星帯の銀河版)

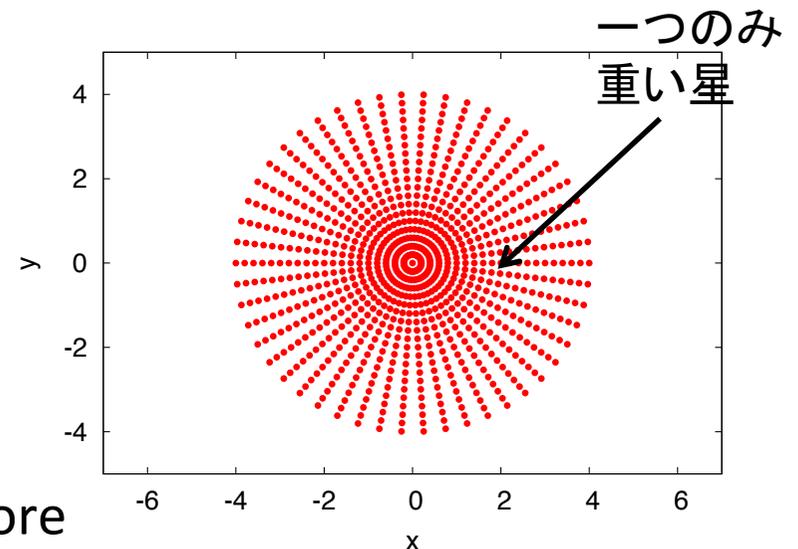
小惑星帯におけるカークウツドの隙間



- 期待すること
 - 恒星の半径に対する頻度分布に偏りが生じる
 - 偏りは重い恒星の周期との関係で説明できる

銀河の形成 #2

- やること
 - できるだけ多くの星を配置
 - 一つの星だけ質量増加
 - 例: 他の星の300倍
 - 長時間計算
 - 半径に対する頻度分布作成
- 計算例
 - 星の数1000個
 - 半径4の範囲で分布
 - 重い星の初期位置(2,0)
 - シミュレーション時間 400
 - 計算時間
 - 半日程度 by Xeon (2.6GHz) 1 core

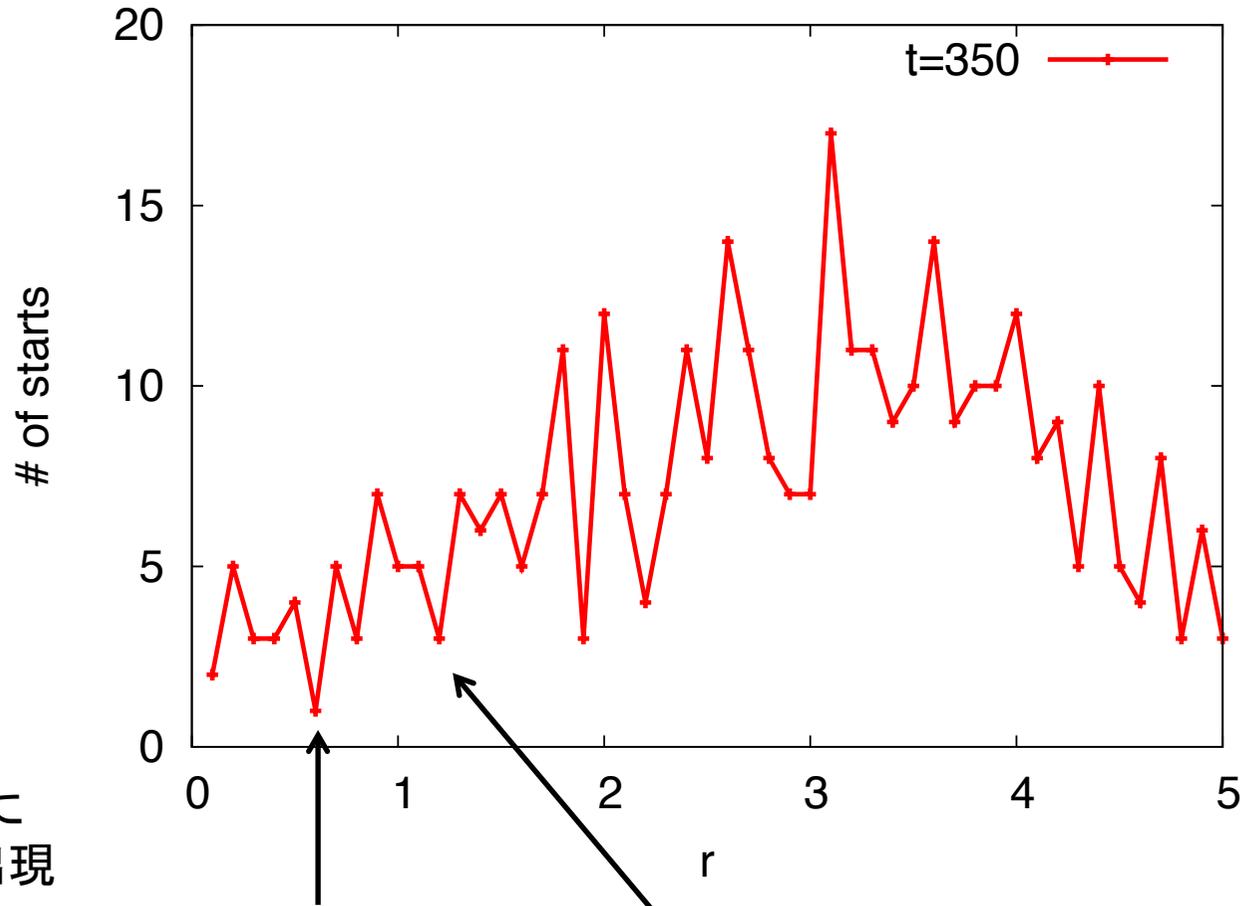


銀河の形成 #3

計算結果:

時刻350における星の頻度分布

(各恒星の半径は単純に銀河中心からの距離とした)



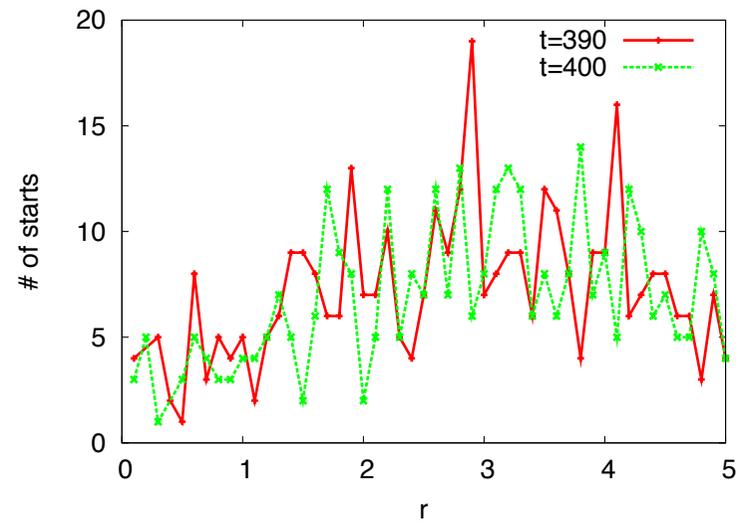
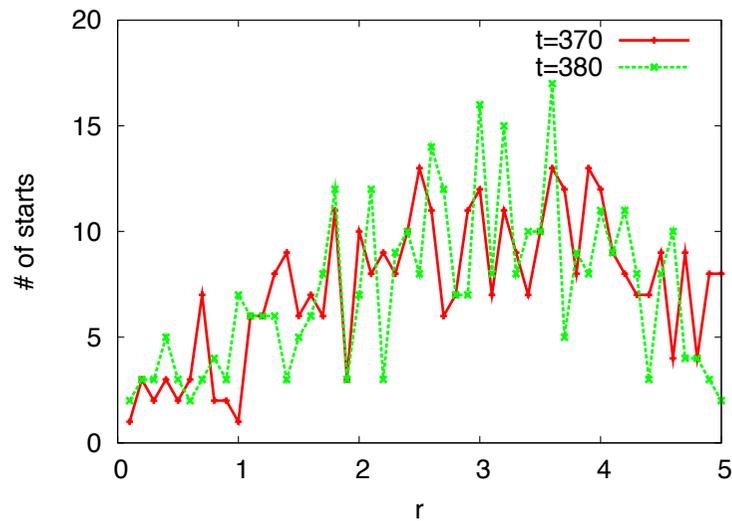
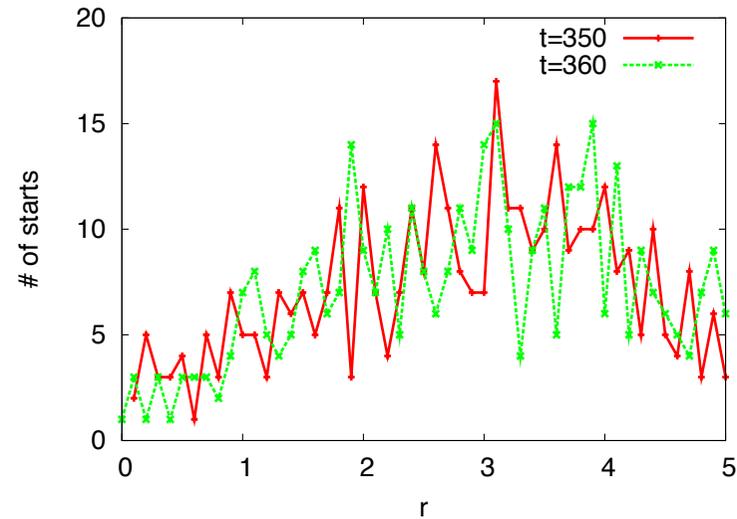
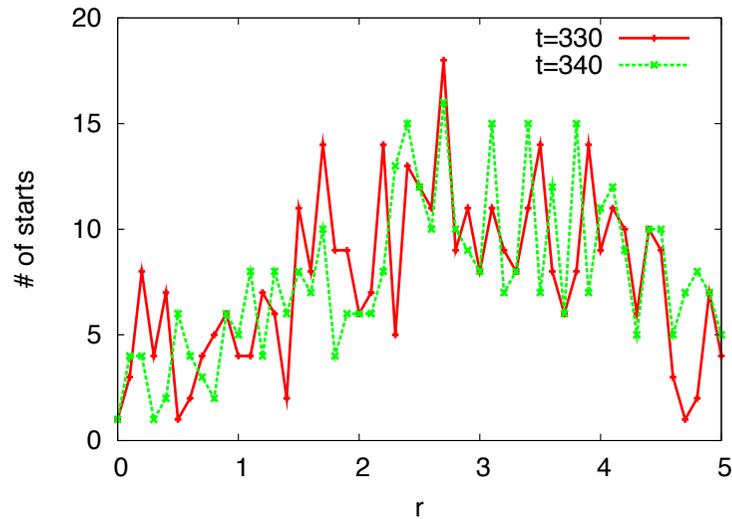
頻度分布に
ばらつき出現

周期比1:6に近い?

周期比1:2に近い?

銀河の形成 #4

各時間での頻度分布



頻度分布は時間とともに変化
→恒星が楕円軌道で回転しているので、あたりまえかもしれない

銀河の形成 #5



平均化により、データがなだらかになり、凹凸が明確化

幾つかの点で出現頻度の減少を確認

これらの点は、その周期が重い星の周期と整数比関係にあり、一応出現頻度の減少は説明できる

→周期が整数比になっている他の点もあるはずなので、完全に説明できているとは言えないかもしれない？