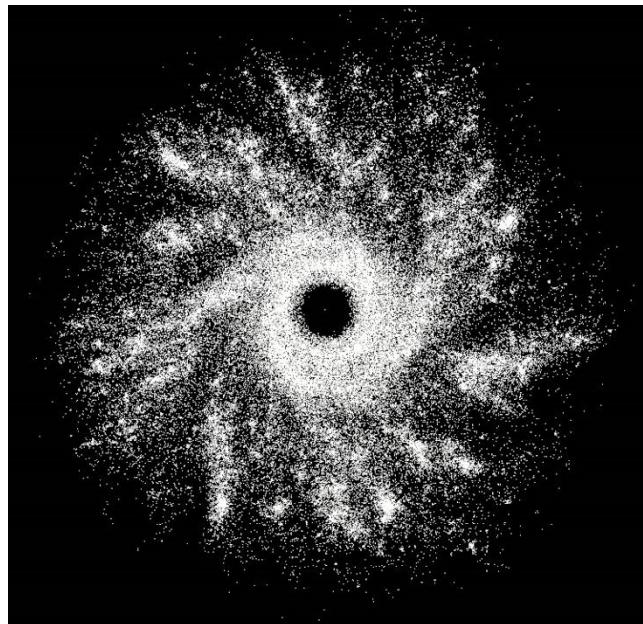


---

# Problème à N-corps : algorithmes et parallélisations

---



*Auteur :*

Rudio FIDA CYRILLE  
Noah VEYTIZOUX  
BEN-SOUSSEN  
Elyas ASSILI  
Camille HASCOET

*Référent :*

Roméo MOLINA

# Table des matières

<b>1</b>	<b>Présentation du projet</b>	<b>1</b>
1.1	Sujet . . . . .	1
1.2	Objectif : résolution la plus efficace possible du problème à N-corps . . . . .	1
1.3	Démarche . . . . .	1
<b>2</b>	<b>Aspect physique du problème</b>	<b>2</b>
<b>3</b>	<b>Analyse du code</b>	<b>4</b>
3.1	Vector.cpp Vector.h . . . . .	4
3.2	Types.cpp - Types.h . . . . .	4
3.3	ModelNBody.cpp - ModelNbody.h . . . . .	5
3.4	BHTree.cpp - BHTree.h . . . . .	5
3.5	Les intégrateurs . . . . .	6
3.6	La visualisation . . . . .	6
<b>4</b>	<b>Implémentation naïve et optimisations</b>	<b>7</b>
4.1	Méthode de calcul brute . . . . .	7
4.2	Optimisation de la méthode de calcul brute . . . . .	7
<b>5</b>	<b>Algorithme de Barnes-Hut</b>	<b>9</b>
5.1	Présentation de l'algorithme . . . . .	9
5.2	Algorithme . . . . .	9
<b>6</b>	<b>Parallélisation</b>	<b>10</b>
<b>7</b>	<b>Conclusion</b>	<b>11</b>
	<b>Annexes</b>	<b>12</b>
	<b>Annexe 1</b>	<b>13</b>
1	Lien vers le repository github . . . . .	13
	<b>Annexe 2</b>	<b>14</b>

# Chapitre 1

## Présentation du projet

### 1.1 Sujet

Le problème à N-corps consiste à calculer le mouvement de N particules en connaissant leur masse et leur vitesse respective. Il s'agit donc de résoudre les équations du mouvement de Newton pour ces N particules. Le problème à N-corps est une simulation classique et importante pour l'astronomie, étant donné qu'il permet d'étudier la mécanique de corps céleste interagissant gravitationnellement. Le problème à deux corps et le problème à trois sont résolubles analytiquement. Pour  $N > 3$ , il n'existe pas de résolution analytique, il faut donc utiliser des solutions approchées.

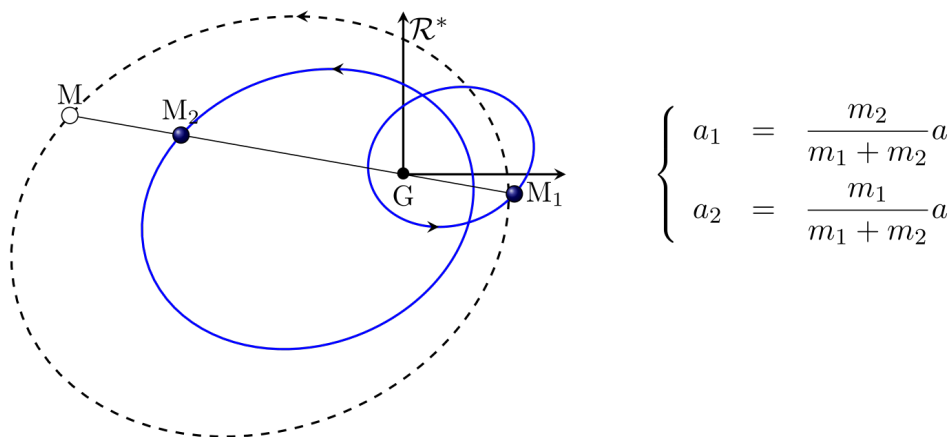


FIGURE 1.1 – Solution du problème à 2 corps

### 1.2 Objectif : résolution la plus efficace possible du problème à N-corps

L'objectif du projet est donc de résoudre le plus efficacement possible le problème à n-corps afin de simuler par exemple des galaxies. Pour cela, nous utiliserons des solutions approchées calculées à partir de l'algorithme de Barnes-Hut. Nous étudierons également l'application de la parallélisation à notre programme. En pratique, le projet consiste à continuer et améliorer un projet déjà bien entamé afin d'acquérir de nouvelles compétences en C++, sur les algorithmes hiérarchiques, en parallélisation et plus généralement en optimisation de code.

### 1.3 Démarche

Un code C++ implémentant une interface graphique nous a été fourni pour le projet. Nous allons dans un premier temps calculer la force qui s'applique à chaque particule à partir de la formule de l'interaction gravitationnelle. La position se calcule alors en utilisant un intégrateur numérique (Méthode d'Euler, saute mouton...). Dans un deuxième temps, nous utiliserons l'algorithme de Barnes-Hut pour le calcul des forces. Enfin, nous utiliserons la parallélisation multi-thread pour accélérer nos calculs.

## Chapitre 2

# Aspect physique du problème

Le problème consiste à calculer pour chaque particule la force exercée sur elle par toutes les autres à un instant  $t$ . Cela revient donc à résoudre les équations de Newton des  $N$  particules. La force prise en compte est ainsi l'interaction gravitationnelle d'un corps sur un autre.

### Expressions des forces

Soit  $p_1$  et  $p_2$  deux particules, la force appliquée par  $p_2$  sur  $p_1$  est :

$$\vec{F}_{2 \rightarrow 1} = \frac{-Gm_1m_2}{\|\vec{p}_{2 \rightarrow 1}\|^2} \vec{p}_{2 \rightarrow 1} \quad (2.1)$$

où

- $G$  est la constante de la gravitation  $G = 6.672 \cdot 10^{-11} Nm^2/kg^2$ .
- $m_1$  est la masse de  $p_1$ .
- $m_2$  est la masse de  $p_2$ .

En pratique, on ne pourra pas appliquer directement cette formule. Ainsi, on en utilise une variante.

Posons  $\begin{pmatrix} x_1 \\ y_1 \end{pmatrix}$  la position de la particule  $p_1$  et  $\begin{pmatrix} x_2 \\ y_2 \end{pmatrix}$  celle de la particule  $p_2$ .

La distance  $d$  entre ces deux particules est alors donnée par la formule suivante :  $d = \sqrt{(x_2 - x_1)^2 + (y_2 - y_1)^2}$ .  
Et la force appliquée par  $p_2$  sur  $p_1$   $F_{2 \rightarrow 1}$  est alors la suivante :

$$F_{2 \rightarrow 1} = G * m_1 * m_2 * \begin{pmatrix} \frac{x_2 - x_1}{d^3} \\ \frac{y_2 - y_1}{d^3} \end{pmatrix} \text{ Cette formule est alors plus simple à implémenter.}$$

### Expression de l'accélération

On peut alors calculer l'accélération d'une particule avec la 2ème loi de Newton :

$$ma(t) = \Sigma \vec{F} = m \frac{dv}{dt} \quad (2.2)$$

où  $v$  est la vitesse de la particule,  $m$  sa masse et  $\vec{F}$  les forces qui s'y appliquent.

### Résolution numérique et calcul des positions

On obtient donc l'équation différentielle sur la position  $OP_1(t)$  :

$$\frac{d^2 OP_1(t)}{dt^2} = a(t) \quad (2.3)$$

L'intégrateur permettra alors de résoudre numériquement et simplement cette équation différentielle qui serait compliquée à résoudre de manière exacte avec  $N$  particules pour un  $N > 3$ .

Dans notre cas, nous utilisons une méthode d'Euler explicite afin de calculer la vitesse de chaque particule et ensuite sa position à chaque instant  $t$ .

Les vitesses s'obtiennent alors de la manière suivante :

$$\begin{cases} vx_{t+1} = vx_t + \Delta t * ax_t \\ vy_{t+1} = vy_t + \Delta t * ay_t \end{cases}$$

et les positions se retrouvent de la même manière :

$$\begin{cases} x_{t+1} = x_t + \Delta t * v_t \\ y_{t+1} = y_t + \Delta t * v_y \end{cases}$$

où  $\Delta t$  est le pas de discrétisation du temps.

#### Le principe d'action-réaction

La 3ème loi de Newton appelée également principe d'action-réaction annonce que tout corps 1 exerçant une force sur un corps 2 subit une force de même intensité, de même direction mais de sens opposé, exercée par 2.

Cela se traduit ainsi :  $\vec{F}_{2 \rightarrow 1} = -\vec{F}_{1 \rightarrow 2}$

Ce principe nous sera utile pour améliorer nos performances étant donné qu'il s'applique aux forces gravitationnelles.

#### Les paramètres physiques de la simulation

Les paramètres utilisés lors d'une simulation permettent de modifier le type de simulation et de résultat que l'on veut obtenir. Il est donc important de les maîtriser et de les connaître afin d'avoir des simulations cohérentes, notamment pour simuler des galaxies.

## Chapitre 3

# Analyse du code

Notre projet s'effectue dans la continuité d'un projet déjà bien entamé, ainsi, la première étape est de comprendre et d'assimiler le travail qui a déjà été effectué.

### 3.1 Vector.cpp Vector.h

Le fichier **Vector.cpp** permet la création de vecteurs. On y retrouve un constructeur pour les vecteur de deux dimensions et un deuxième pour les vecteurs de trois dimensions.

```
1 //Exemple d'un des constructeurs :vecteurs en 2 dimensions
2 Vec2D::Vec2D(double a_x, double a_y)
3     :x(a_x)
4     ,y(a_y)
5     {}
```

Le fichier Vector.h associé contient les différentes classes mettant en places les vecteurs.

### 3.2 Types.cpp - Types.h

Ce code ci possède des constructeurs nécessaires pour la mise en place des données liés aux particules. Nous avons :

- Un constructeur à vide des particules
- Un constructeur de particules avec une initialisation par 2 valeurs
- Un constructeur utilisant la structure d'une particule situé dans le Types.h
- Un constructeur servant d'overload, c'est-à-dire qu'elle spécifie plusieurs fonctions possédant le même nom
- Une fonction permettant la réinitialisation à 0 de nos données de particules
- Une fonction booléenne vérifiant si une donnée de particule est vide

Voici par exemple, le constructeur à vide de particules

```
1 //Constructeur à vide de ParticleData */
2 ParticleData::ParticleData()
3     :m_pState(NULL)
4     ,m_pAuxState(NULL)
5     {}
```

Quand au fichier Types.h, on y retrouve différentes structures :

- **PODState** pour la position et la vitesse d'une particule
- **PODAuxState** pour la masse d'une particule
- **PODDeriv** pour la vitesse et l'accélération d'une particule
- **ParticleData** définissant une particule

### 3.3 ModelNBody.cpp - ModelNbody.h

Ce fichier contient les fonctions permettant la création de notre modèle à N-corps. Nous avons ainsi :

- Une classe permettant la création de notre modèle à N-corps. Il y figure un ensemble de donnée comme par exemple la masse du Soleil ou encore la constante gravitationnelle
  - Un destructeur de la classe précédente, dans le but de libérer l'espace alloué par notre classe
  - une fonction définissant la région d'étude
  - une fonction obtenant le temps des étapes
  - une fonction récupérant la région d'étude lors de la visualisation
  - une fonction récupérant le centre de masse
  - une fonction permettant d'obtenir la direction de la caméra et une autre sa position lors de la visualisation
  - Une fonction récupérant l'état initial de la simulation
  - une fonction permettant de calculer la vitesse orbitale d'une particule par rapport à une autre particule
  - une classe permettant la reinitialisation du modèle à N-corps
  - une classe qui initialise la simulation du modèle
  - une autre classe qui initialise la simulation du modèle mais cette fois avec seulement 3 particules
  - une classe permettant l'initialisation de black holes (=trou noir) accompagné de particules aléatoires
  - une classe permettant la mise en place de l'arbre(cette notion d'arbre se clarifiera par la suite)
  - une classe qui sert à obtenir le noeud racine de l'arbre
  - Une classe récupérant les différents noeud
  - une classe permettant de régler  $\theta$  et une autre classe le récupérant.  $\theta$  est une variable qui va être utiliser lors de la mise en place de l'algorithme de Barnes-Hut
  - une classe récupérant la masse des particules
  - une classe calculant l'accélération et la vitesse sur chaque particule du modèle
  - une fonction booléenne qui permet de savoir lorsque la mise en place du modèle est terminé
- Par exemple, voici le destructeur du modèle à N-corps

```
1 ModelNBody::~~ModelNBody ()
2 {
3     delete m_pInitial;
4     delete m_pAux;
5 }
```

Quant au ModelNbody.h , elle contient la classe permettant le traitement du modèle à N-corps

### 3.4 BHTree.cpp - BHTree.h

Ce fichier permet la création de fonction et de classe agissant sur un arbre. Un arbre est une structure contenant des informations(ici les particules) situés dans des éléments qu'on appelle noeuds.

On retrouve ainsi dans ce fichier la création et la réinitialisation de l'arbre, des fonctions booléenne nous indiquant la racine (= noeud initial) de l'arbre, si un noeud est externe (=noeud sans descendant) ou encore si deux noeuds sont trop proche de l'un de l'autre. Des fonctions permettant d'obtenir les coordonnées du bord supérieur et inférieur d'un noeud, son centre de masse et sa variable  $\theta$  y sont définit.

S'y trouve aussi une fonction permettant de récupérer le nombre de particule situé dans les noeud et une autre nous indiquant le nombre des noeuds non assignés.

Une fonction calcule l'accélération causé par la gravitation d'une particule sur une autre et une autre calcule la force exercé par un noeud sur une particule.

Quand au BHTree.h, on y retrouve une classe implémentant l'arbre de Barnes-Hut avec un seul noeud. Par exemple dans cete classe, on retrouve plusieurs données situé dans un noeud comme le montre l'extrait de code suivant :

```
1  double m_mass;           // Masse de toutes les particules situés dans un noeud
2  Vec2D m_cm;              // Centre de masse
3  Vec2D m_center;          // Centre d'un noeud
```

### 3.5 Les intégrateurs

Le code contient également un fichier dans lequel seront écrits les différents intégrateurs permettant de calculer les vitesses et positions de chaque particules. Pour l'instant, seul un simple intégrateur d'Euler est implémenté.

### 3.6 La visualisation

Des classes et méthodes gérant l'affichage des particules est aussi implémenté à partir des bibliothèques SDL et OpenGL, ce qui nous permet de pouvoir nous concentrer sur les calculs qui doivent être effectués.

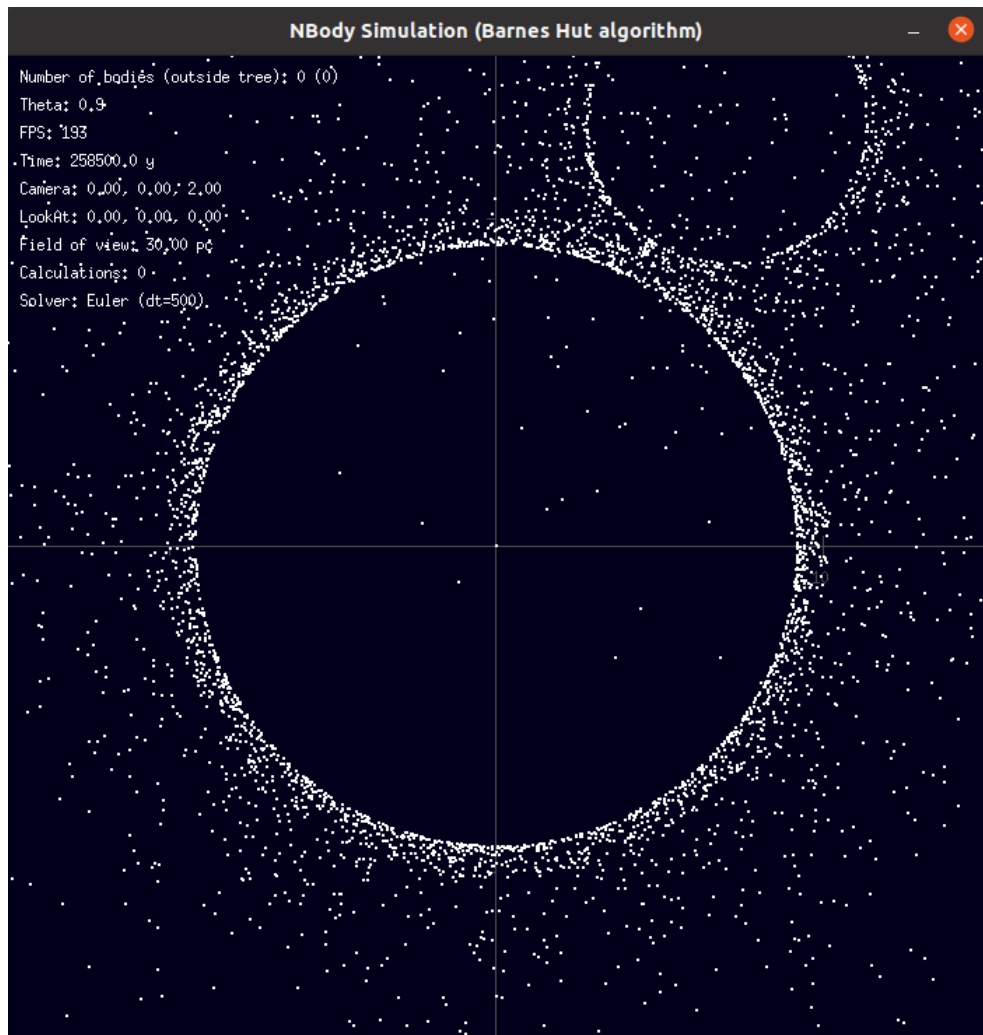


FIGURE 3.1 – Visualisation (aucun calcul effectué)



## Chapitre 4

# Implémentation naïve et optimisations

### 4.1 Méthode de calcul brute

La méthode de résolution dite naïve ou brute est la méthode de calcul la plus intuitive mais aussi la plus inefficace. Elle consiste simplement à calculer pour chaque particule les forces qui sont appliquées par toutes les autres. La complexité d'un tel calcul est en  $O(N^2)$ , il paraît alors évident que cette méthode de calcul est vraiment inefficace.

Voici par exemple, le résultat que nous obtenons avec cette méthode :

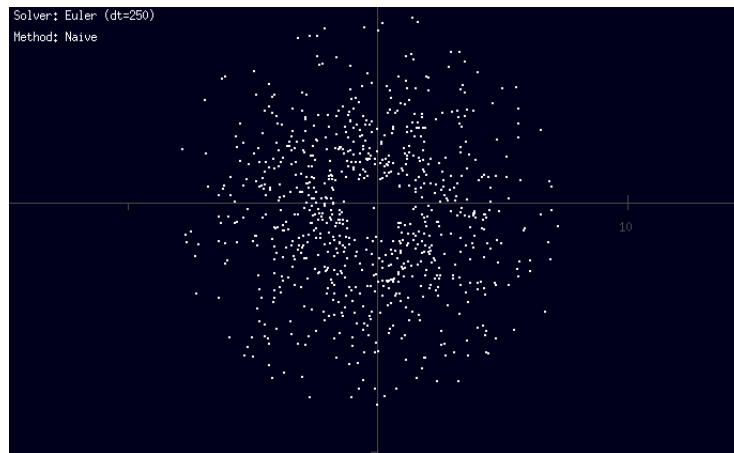


FIGURE 4.1 – Méthode naïve avec 1000 particules

On observe ainsi, que les interactions entre particules semblent cohérentes ce qui laisse apparaître une petite galaxie.

En terme de performance, comme prévu l'algorithme est inefficace et montre ses limites pour  $N > 1000$  ce qui est bien trop petit pour pouvoir simuler des galaxies.

### 4.2 Optimisation de la méthode de calcul brute

Une première manière d'optimiser le calcul des forces est d'utiliser le principe d'action-réaction afin de ne pas effectuer plusieurs fois les calculs. Pour cela, nous pouvons suivre une démarche d'optimisation dynamique en utilisant plus de mémoire afin de réduire nos calculs. Ainsi, en stockant nos forces successives dans un tableau, nous pouvons éviter de faire des calculs déjà effectués.

Cela donne donc le nombre de calculs suivant :

$$C = \sum_{n=1}^N n = \frac{N(N-1)}{2}$$

On peut déjà observer que la complexité de ce calcul est toujours en  $O(N^2)$  mais qu'utiliser cette méthode permet de diviser le nombre de calculs par 2 ce qui est déjà une optimisation intéressante. Cependant, étant donné que l'on garde toujours une complexité quadratique, cela n'est toujours pas suffisamment efficace pour simuler des galaxies. En pratique, nous pouvons simuler 2000 particules tout en ayant de bonnes performances mais au-delà de 2000, la méthode montre ses limites.

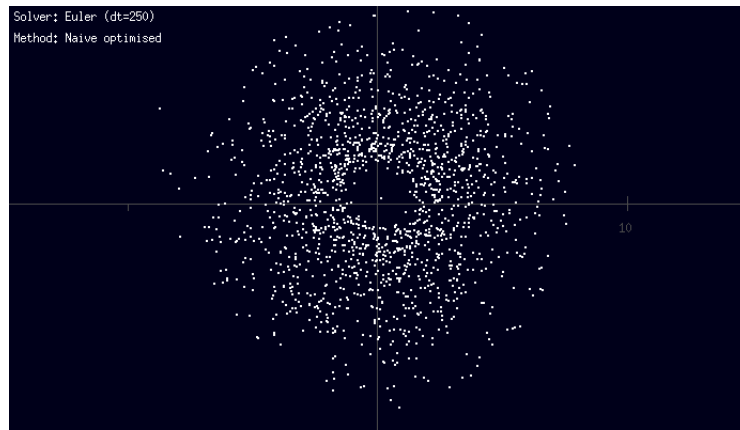


FIGURE 4.2 – Méthode naïve optimisée avec 2000 particules

## Chapitre 5

# Algorithme de Barnes-Hut

Dans cette partie, nous nous intéressons à l'algorithme de Barnes-Hut afin d'optimiser notre résolution du problème à N-corps.

### 5.1 Présentation de l'algorithme

L'algorithme de Barnes-Hut est algorithme hiérarchique inventé par Josh Barnes et Piet Hut en 1986. Il est basé sur l'utilisation d'un arbre appelé *quadtree* afin d'approximer le calcul des interactions gravitationnelles. Il permet de réduire les calculs de manière à obtenir une complexité en  $O(N \log(N))$ , tout en restant physiquement correct. Sa fiabilité et son efficacité en fait alors l'algorithme le plus utilisé pour résoudre le problème à N corps.

Le principe général de l'algorithme est de regrouper les particules proches en une seule plus grosse particule selon leur distance à la particule dont on veut calculer les forces. Cela permet alors d'approximer correctement les forces tout en réduisant les calculs nécessaires.

### 5.2 Algorithme

## Chapitre 6

# Parallélisation

## Chapitre 7

# Conclusion

Jusque-là, nous avons étudié le code qui nous a été fourni afin de commencer une implémentation naïve du problème à N-corps. Avant de résoudre naïvement le problème, nous allons recréer les fonctions nécessaires à l'initialisation à la simulation (nombre de trous noirs galactiques, taille des galaxies ou encore autre forme de départ plus singulière).

Nous réimplémenterons par la suite un intégrateur saute-mouton afin de remplacer celui qui était présent dans le code et qui ne fonctionne pas puis nous coderons tout ce qui permettra à la simulation naïve de tourner.

Dans un deuxième temps, nous allons nous servir de l'algorithme de Barnes-Hut afin d'améliorer l'efficacité. Enfin nous allons nous servir de la bibliothèque OpenMP pour faire du multi-thread et ainsi rendre la simulation beaucoup plus efficace.

# Annexes

# Annexe 1

## 1 Lien vers le repository github

`https://github.com/Rudiio/Projet-N-corps.git`

## Annexe 2