



**UNIVERSITÉ
DE GENÈVE**

FACULTÉ DES SCIENCES

Méthodes informatiques pour physiciens
introduction à C++ et
résolution de problèmes de physique par ordinateur

Corrigé 5

Professeur : Alessandro Bravar
Alessandro.Bravar@unige.ch

Université de Genève
Section de Physique

Semestre de printemps 2015

Références :

M-Y. Bachmann, H. Catin, P. Epiney *et al.* (CRM)
Méthodes numériques

W.H. Press, S.A. Teukolsky *et al.*
Numerical Recipes

<http://dpnc.unige.ch/~bravar/C++2015/L5> :
pour les notes du cours, les exercices et les corrigés

5.1 Problèmes d'intégration numérique

1. Intégrale d'un fonction quelconque

On cherche ici à intégrer une fonction. On utilise une fonction C++ pour définir la fonction à intégrer. On a choisi un polynôme du second degré avec les coefficients fixés. Les bornes de l'intervalle d'intégration, ainsi que le nombre de divisions de l'intervalle sont entrés par l'utilisateur. On utilise la méthode du trapèze et la méthode de Simpson pour l'intégration.

Integrale.cpp

```
1 #include <iostream>
2 #include <cmath>
3
4 using namespace std;
5
6 //declaration de la fonction a integrer
7 double fonc(double);
8
9 int main() {
10     //saisi des parametres
11     double min, max;
12     cout << "Entrez un interval d'integration : " << endl;
13     cout << "min = ";    cin >> min;
14     cout << "max = ";    cin >> max;
15     int div;
16     cout << "Entrez un nombre de suos-divisions :." << endl;
17     cout << "N = ";    cin >> div;
18     double deltax = (max-min)/div;
19
20     double intTrapeze = 0.;
21     double intSimpson = 0.;
22     for (int i=0; i<=div; i++) {
23         //methode du trapeze
24         intTrapeze += (fonc(min+i*deltax) +
25                     fonc(min+(i+1)*deltax));
26         //methode de Simpson
27         intSimpson += (fonc(min+deltax*i) +
28                     4.*fonc(min+(i+0.5)*deltax) +
29                     fonc(min+(i+1)*deltax));
30     }
31     intTrapeze *= deltax/2.;
32     intSimpson *= deltax/6.;
33     cout << "Integrale avec la methode du trapeze: " << intTrapeze << endl;
34     cout << "Integrale avec la methode de Simpson: " << intSimpson << endl;
35
36     return 0;
37 }
38
39 //definition de la fonction a integrer
40 double fonc(double x) {
41     //dans cet exemple nous avons choisi un polynome de 2eme degree;
42     double a, b, c;
43     a = 10.;
44     b = -3.;
45     c = 7.;
46
47     double y = a*(x*x) + b*x + c;
48
49     return y;
50 }
```

2. Intégrale des fonctions sinus et cosinus sur l'intervalle $[0 - \pi]$

Le programme ci-dessous calcule l'intégrale des fonctions $\sin(x)$ et $\cos(x)$ à l'aide des méthodes du trapèze et de Simpson respectivement.

Les bornes de l'intervalle d'intégration sont fixées $[0 - \pi]$, mais le nombre de division de l'intervalle est rentré par l'utilisateur.

IntSinus.cpp

```
1 #include <iostream>
2 #include <cmath>
3
4 using namespace std;
5
6 int main() {
7     cout << "Integration de sin(x) et cos(x) sur [0-Pi]" << endl;
8
9     const int N = 100000;
10    double deltax = M_PI/N;
11
12    //integral du sinus et du cosinus avec la methode du rectangle (a gauche)
13    double intSinR = 0., intCosR = 0.;
14    for (int i=0; i<N; i++) {
15        intSinR += sin(deltax*i);
16        intCosR += cos(deltax*i);
17    }
18    intSinR *= deltax;
19    intCosR *= deltax;
20    cout << "Integrale de sin(x) avec la methode du rectangle : "
21         << intSinR << endl;
22    cout << "Integrale de cos(x) avec la methode du rectangle : "
23         << intCosR << endl;
24
25    //integral du sinus et du cosinus avec la methode du trapeze
26    double intSinT = 0., intCosT = 0.;
27    for (int i=0; i<=N; i++) {
28        intSinT += sin(deltax*i) + sin(deltax*(i+1));
29        intCosT += cos(deltax*i) + cos(deltax*(i+1));
30    }
31    intSinT *= deltax/2.;
32    intCosT *= deltax/2.;
33    cout << "Integrale de sin(x) avec la methode du trapeze : "
34         << intSinT << endl;
35    cout << "Integrale de cos(x) avec la methode du trapeze : "
36         << intCosT << endl;
37
38    //integral du sinus et du cosinus avec la methode de Simpson
39    double intSinS=0., intCosS=0.;
40    for (int i=0; i<=N; i++) {
41        intSinS += sin(deltax*i) + 4*sin(deltax*(i+0.5)) + sin(deltax*(i+1));
42        intCosS += cos(deltax*i) + 4*cos(deltax*(i+0.5)) + cos(deltax*(i+1));
43    }
44    intSinS *= deltax/6.;
45    intCosS *= deltax/6.;
46    cout << "Integrale de sin(x) avec la methode de Simpson : "
47         << intSinS << endl;
48    cout << "Integrale de cos(x) avec la methode de Simpson : "
49         << intCosS << endl;
50
51    return 0;
52 }
```

Pour un même nombre des divisions, l'on peut constater que les valeurs obtenues avec la méthode de Simpson sont plus proches des valeurs exactes des intégrales (i.e. 2 pour l'intégrale du sinus et 0 pour l'intégrale du cosinus). En outre, plus N augmente, plus on se rapproche des valeurs exactes (on augmente la précision du calcul).

3. Dérivation des formules du trapèze et de Simpson

La **formule du trapèze** s'obtient facilement en considérant l'aire du trapèze formé par les quatre points $(x_i, 0)$, $(x_i + \Delta x, 0)$, $(x_i, f(x_i))$ et $(x_i + \Delta x, f(x_i + \Delta x))$. x_i est donné par $x_i = a + i \times \Delta x$ et $\Delta x = \frac{|a-b|}{N}$. En additionnant l'aire de la partie *rectangulaire* et l'aire de la partie *triangulaire* on obtient :

$$A_i = A_i^R + A_i^T = f(x_i)\Delta x + \frac{f(x_i + \Delta x) - f(x_i)}{2}\Delta x \quad (1)$$

c'est-à-dire :

$$A_i = \frac{(f(x_i) + f(x_i + \Delta x))}{2}\Delta x \quad (2)$$

Dans cette méthode, on interpole la fonction considérée par un polynôme de degré 1 sur l'intervalle d'intégration. Ceci ne requiert que deux points d'interpolation, à savoir les bornes de l'intervalle. L'aire définie par le polynôme d'interpolation est donc ici simplement un trapèze, d'où le nom de la méthode. L'intégrale s'obtient en sommant les aires de tous les trapèzes sous la courbe et donc :

$$I = \frac{\Delta x}{2} \sum_{i=0}^{N-1} [f(x_i) + f(x_i + \Delta x)] . \quad (3)$$

On peut réduire le nombre des calculs et donc améliorer l'algorithme, en réécrivant la formule précédente comme :

$$I = f(a)\frac{\Delta x}{2} + \Delta x \sum_{i=1}^{N-1} f(x_i) + f(b)\frac{\Delta x}{2} . \quad (4)$$

Pour dériver la **formule de Simpson**, on commence avec l'expansion de la fonction $f(x)$ en série de Taylor autour du point x_0 . La valeur de f en x est donnée par :

$$f(x) = f(x_0) + f(x_0)'(x - x_0) + \frac{1}{2}f(x_0)''(x - x_0)^2 + \frac{1}{6}f(x_0)'''(x - x_0)^3 + \dots \quad (5)$$

Ensuite on intègre l'expansion de la fonction en série de Taylor sur l'intervalle $[x_0 - \frac{\Delta x}{2}, x_0 + \frac{\Delta x}{2}]$, symétrique autour de x_0 :

$$\int_{x_0 - \frac{\Delta x}{2}}^{x_0 + \frac{\Delta x}{2}} f(x)dx = \int_{x_0 - \frac{\Delta x}{2}}^{x_0 + \frac{\Delta x}{2}} \left(f(x_0) + f'(x_0)(x - x_0) + \frac{1}{2}f''(x_0)(x - x_0)^2 + \frac{1}{6}f'''(x_0)(x - x_0)^3 + \dots \right) dx \quad (6)$$

En raison de la symétrie autour de x_0 , seule les intégrales avec dérivées paires sont différents de zéro :

$$\int_{x_0 - \frac{\Delta x}{2}}^{x_0 + \frac{\Delta x}{2}} f(x)dx = f(x_0)\Delta x + \frac{1}{6}f''(x_0)\frac{2\Delta x^3}{8} + O(\Delta x^5) \quad (7)$$

Maintenant nous avons besoin d'une expression numérique pour la dérivée seconde $f''(x_0)$. On approxime la fonction $f(x)$ en $x_0 - \frac{\Delta x}{2}$ et $x_0 + \frac{\Delta x}{2}$ avec l'expansion en série de Taylor :

$$f\left(x_0 - \frac{\Delta x}{2}\right) = f(x_0) - f'(x_0)\frac{\Delta x}{2} + \frac{1}{2}f''(x_0)\left(\frac{\Delta x}{2}\right)^2 - \frac{1}{6}f'''(x_0)\left(\frac{\Delta x}{2}\right)^3 + \dots \quad (8)$$

$$f\left(x_0 + \frac{\Delta x}{2}\right) = f(x_0) + f'(x_0)\frac{\Delta x}{2} + \frac{1}{2}f''(x_0)\left(\frac{\Delta x}{2}\right)^2 + \frac{1}{6}f'''(x_0)\left(\frac{\Delta x}{2}\right)^3 + \dots \quad (9)$$

et on additionne les deux :

$$f''(x_0) = \frac{f\left(x_0 - \frac{\Delta x}{2}\right) - 2f(x_0) + f\left(x_0 + \frac{\Delta x}{2}\right)}{\left(\frac{\Delta x}{2}\right)^2} + O(\Delta x^2) \quad (10)$$

Après substitution de $f''(x_0)$ dans l'intégrale précédente avec l'expression donnée ci-dessus, on arrive à $(\Delta x^3 \times O(\Delta x^2) = O(\Delta x^5))$:

$$\begin{aligned} \int_{x_0 - \frac{\Delta x}{2}}^{x_0 + \frac{\Delta x}{2}} f(x) dx &= f(x_0)\Delta x + \frac{1}{6} \frac{f\left(x_0 - \frac{\Delta x}{2}\right) - 2f(x_0) + f\left(x_0 + \frac{\Delta x}{2}\right)}{\Delta x^2/4} \frac{2\Delta x^3}{8} + O(\Delta x^5) \\ &= f(x_0)\Delta x + \frac{1}{6} \left(f\left(x_0 - \frac{\Delta x}{2}\right) - 2f(x_0) + f\left(x_0 + \frac{\Delta x}{2}\right) \right) \Delta x + O(\Delta x^5) \\ &= \frac{1}{6} \left(f\left(x_0 - \frac{\Delta x}{2}\right) + 4f(x_0) + f\left(x_0 + \frac{\Delta x}{2}\right) \right) \Delta x + O(\Delta x^5) \end{aligned} \quad (11)$$

En conclusion, ignorant les termes d'ordre supérieurs à Δx^4 , l'intégrale de $f(x)$ sur l'intervalle $\left[x_0 - \frac{\Delta x}{2}, x_0 + \frac{\Delta x}{2}\right]$ est donnée par

$$\int_{x_0 - \frac{\Delta x}{2}}^{x_0 + \frac{\Delta x}{2}} f(x) dx = \frac{1}{6} \left(f\left(x_0 - \frac{\Delta x}{2}\right) + 4f(x_0) + f\left(x_0 + \frac{\Delta x}{2}\right) \right) \Delta x \quad (12)$$

Enfin, on obtient l'inégrale de $f(x)$ sur l'intervalle $[a, b]$:

$$\int_a^b f(x) dx = \frac{\Delta x}{6} \sum_{i=0}^{N-1} \left(f\left(x_i - \frac{\Delta x}{2}\right) + 4f(x_i) + f\left(x_i + \frac{\Delta x}{2}\right) \right) \quad (13)$$

avec $\Delta x = \frac{(b-a)}{N}$, où N est le nombre de divisions de l'intervalle $[a, b]$ et $x_i = a + \frac{\Delta x}{2} + i \times \Delta x$. A noter les coefficients de f : le point au milieu pèse 4 fois plus que les points aux extrémités.

4. Volume de rotation

Comme pour une aire, dans le cas d'un volume de révolution, nous avons $V = \int_a^b dV$ où $dV = \pi f^2(x) dx$ est le volume élémentaire (c. à d. un cylindre de rayon $f(x)$ et d'épaisseur dx) lors de la rotation autour de l'axe des x de la surface limitée par l'axe x , la courbe $y = f(x)$ et les droites $x = a$ et $x = b$. Soit :

$$V = \int_a^b \pi f^2(x) dx \quad (14)$$

Cette intégrale est calculée à l'aide de la méthode du trapèze et de la méthode de Simpson.
VolumeRotation.cpp

```

1 //volume de rotation
2 #include <iostream>
3 #include <cmath>
4 #include <iomanip>
5
6 using namespace std;
7
8 //prototype de la fonction
9 double fonc(double x);
10
11 int main() {
12     //definition de l'intervalle d'intgration
13     double xmin, xmax;
14     xmin = 0.0;
15     xmax = 1.0;
16
17     int div;
18     cout << "Entrez le nombre de divisions :";
19     cin >> div;
20     double deltax = (xmax-xmin)/div;
21
22     double intTrapeze = 0.;
23     double intRectangle = 0.;
24     for(int i=0; i<div; i++) {
25         intRectangle += fonc(xmin + i* deltax + deltax/2.) * deltax;
26         intTrapeze += (fonc(xmin+deltax*i) + fonc(xmin+deltax+deltax*i)) *
27             deltax/2.;
28     }
29     cout << "Le volume de revolution (meth. rectangle) est : "
30         << setprecision(8) << intRectangle << endl;
31     cout << "Le volume de revolution (meth. trapeze) est : "
32         << setprecision(8) << intTrapeze << endl;
33
34     return 0;
35 }
36
37 // definition de la fonction
38 double fonc(double x) {
39     double y;
40     y = sin(x) + x*x + 2.;
41
42     double vol = M_PI * y*y;
43     return vol;
44 }

```

5. Calcul de la distance parcourue par une particule

Afin d'obtenir la distance d parcourue par une particule se déplaçant à la vitesse $v(t)$, on intègre la vitesse sur l'intervalle de temps choisi avec une méthode numérique (méthode du trapèze et méthode de Simpson) :

$$d = \int_{t_1}^{t_2} v(t)dt$$

Ensuite, en utilisant cette fois uniquement la méthode de Simpson (que l'on sait plus précise), on cherche à effectuer le calcul de cette distance avec une précision de 1% sur le résultat. Dans la mesure où l'on ne connaît pas la valeur exacte de cette distance, on considère la précision de 1% atteinte lorsque le résultat de l'itération ne diffère pas plus

de 1% du resultat de l'iteration précédente. Comme on l'a vu, le résultat de l'intégrale dépend du nombre de divisions utilisé dans le calcul. Pour un grand nombre de divisions, une précision de 1% sera atteinte rapidement.

Dans le programme ci-dessous, on commence l'intégration avec seulement 3 divisions de l'intervalle $[t_1, t_2]$.

Vitesse.cpp

```

1 #include <iostream>
2 #include <cmath>
3
4 using namespace std;
5
6 //declaration de la fonction vitesse  $v(t) = 3*t / \sqrt{1 + 3*t*t}$ 
7 double fonc(double t);
8
9 int main() {
10     cout << "Calcul de la distance par integration de la vitesse" << endl;
11     //saisi des parametres
12     cout << "Entrez un temps d'integration : ";
13     double time;    cin >> time;
14     cout << "Entrez un nombre de sousdivisions : ";
15     int div;    cin >> div;
16     double deltat = time / div;
17
18     double intTrapeze = 0.;
19     double intSimpson = 0.;
20     for (int i=0; i<div; i++) {
21         intTrapeze += (fonc(deltat*i) + fonc(deltat*(i+1)));
22         intSimpson +=
23             (fonc(deltat*i) + 4.*fonc(deltat*(i+0.5)) + fonc(deltat*(i+1)));
24     }
25     intTrapeze *= deltat/2.;
26     intSimpson *= deltat/6.;
27
28     double distanceT = intTrapeze;
29     double distanceS = intSimpson;
30     cout << "Integrale de la vitesse avec la methode du trapeze : "
31         << distanceT << " metres" << endl;
32     cout << "Integrale de la vitesse avec la methode de Simpson : "
33         << distanceS << " metres" << endl;
34
35     //Calcul de l'integrale avec 1% de precision avec la methode de Simpson :
36     //on definit la precision a 1% comme etant l'iteration au-dela de
37     //laquelle le resultat ne differe pas plus d'1% du resultat de
38     //l'iteration precedente
39     double distOld = 0.1;
40     while ((fabs(distanceS-distOld)/distOld) > 0.001) {
41         div +=1;
42         deltat = time / div;
43         distOld = distanceS;
44         distanceS = 0.;
45
46         for (int i=0; i<div; i++)
47             distanceS +=
48                 (fonc(deltat*i) + 4.*fonc(deltat*(i+0.5)) + fonc(deltat*(i+1)));
49         distanceS *= deltat/6.;
50
51         cout << "N = " << div << " , distance = " << distanceS
52             << " , precision = " << fabs(distanceS-distOld)/distOld << endl;
53     } //fin de la boucle while

```

```

54
55     cout << "Precision de 0.1% atteinte pour " << div
56         << " sousdivisions" << endl;
57
58     return 0;
59 }
60
61 //definition de la fonction vitesse v(t) = 3*t /sqrt(1 + 3*t*t)
62 double fonc(double t) {
63     double vitesse;
64     vitesse = 3.*t / sqrt(1 + 3*t*t);
65
66     return vitesse;
67 }

```

6. Frottement

On considère ici le cas unidimensionnel. La loi de Newton nous donne :

$$\frac{\ddot{x}}{\dot{x}} = -\frac{C}{m} \quad (15)$$

L'intégration de t_0 à t donne donc :

$$\dot{x}(t) = \dot{x}(t_0)e^{-\frac{C}{m}(t-t_0)} \quad (16)$$

Le temps théorique pour lequel la vitesse atteinte vaut $\dot{x}(0)/\sqrt{2}$ est donc :

$$t = \frac{m}{C} \ln(\sqrt{2}) \quad (17)$$

On n'utilisera pas ici la solution de l'équation différentielle, mais on intégrera l'équation du mouvement pour obtenir la vitesse. Pour intégrer l'équation du mouvement on utilise l'algorithme suivant :

$$v_{i+1} = v_i - v_i C \Delta t = v_i(1 - C \Delta T), \quad t = (i + 1) \times \Delta t \quad (18)$$

à partir d'un temps initial $t_0 = 0$. L'utilisateur entre un premier choix pour le temps d'intégration. En fonction de la différence avec le rapport demandé le programme effectue l'intégrale par pas de 0.001 s et affiche le temps pour lequel la valeur de l'intégrale passe en-dessus de $1/\sqrt{2}$.

Frottement.cpp

```

1 #include <iostream>
2 #include <cmath>
3
4 using namespace std;
5
6 int main() {
7     //on choisit des valeurs pour avoir un effet de l'ordre de 1%
8     const double C = 1.; //coefficient de frottement
9     const double M = 100.; //masse
10    //vitesse initiale : en realite le resultat ne depend pas de v0 !
11    double v0 = 100.;
12
13    double dt;
14    cout << "Entrez un pas d'integration (~0.01 sec.) : ";
15    cin >> dt;
16

```

```

17  double vitesse = v0;
18  double time = 0.;
19  while (vitesse > v0/sqrt(2.)) {
20      vitesse = vitesse*(1. - C/M*dt);
21      time += dt;
22  }
23
24  cout << "La vitesse demandee est atteinte apres "
25        << time << " secondes." << endl;
26  cout << "Le temps theorique est = " << M/C*log(sqrt(2.))
27        << " secondes." << endl;
28
29  return 0;
30 }

```

7. Champ gravitationnel

On calcule le champ gravitationnel de la Terre en un point quelconque P en tenant compte du fait que la Terre n'est pas parfaitement sphérique. Pour cela on considère une ellipsoïde. Le champ dans le point P est calculé en sommant les contributions des sous-volumes utilisés pour diviser le volume complet (discrétisation de l'intégrale). Le programme utilise deux fonctions : la première fonction (`verifierVolume`) vérifie si un point se trouve ou non dans le volume de l'ellipsoïde, la deuxième fonction (`fieldComp`) calcule les composantes du champ dû à un sous-volume particulier.

Vous pouvez tester le programme par exemple, en rentrant les dimensions d'une sphère parfaite, ou en rentrant les coordonnées d'un point sur un plan de symétrie.

ChampG.cpp

```

1  //calcul du champ gravitationnel genere par un ellipsoide dans le point X
2  #include <iostream>
3  #include <cmath>
4
5  using namespace std;
6
7  bool verifierVolume(double x[], double a[]);
8  void fieldComp(double xsub[], double xp[], double f[]);
9
10 //constante globale
11 const double GN = 6.673e-11; //m^3 kg^-1 s^-2
12
13 int main() {
14     //saisi des parametres
15     double a[3];
16     cout << "Champ gravitationnel genere par un ellipsoid dans le point X"
17           << endl << endl;
18     cout << "Entrez les dimensions de l'ellipsoide (axes en metres) : "
19           << endl;
20     cout << "a = ";   cin >> a[0];
21     cout << "b = ";   cin >> a[1];
22     cout << "c = ";   cin >> a[2];
23
24     double M = 10e20;
25     cout << "Entrez le masse de l'objet (~10e20 kg) : " << endl;
26     cin >> M;
27
28     double xp[3];
29     cout << "Entrez les coordonnees du point X (en metres) : " << endl;
30     cout << "(le point X peut etre situe a l'interieur de l'ellipsoide)"
31           << endl;

```

```

32 | cout << "x = ";   cin >> xp[0];
33 | cout << "y = ";   cin >> xp[1];
34 | cout << "z = ";   cin >> xp[2];
35 |
36 | int div;
37 | cout << "Entrez le nombre de divisions de l'axe majeur (a) : " << endl;
38 | cout << "N = ";   cin >> div;
39 | double dx[3];
40 | for (int i=0; i<3; i++)
41 |     dx[i] = a[i]/div;
42 |
43 | //boucle sur les "sous-volumes" de l'ellipsoide :
44 | //si le centre d'un sous-volume est dans l'ellipsoide
45 | //on additionne sa contribution au champ total
46 | double xsub[3];
47 | int sousVolumes = 0;
48 | double f[3];
49 | double field[3] = {0.};
50 | bool inside;
51 | //on commence par le cote negatif des axes
52 | for (int ix=0; ix<(2*div); ix++) { //axe x
53 |     for (int iy=0; iy<(2*div); iy++) { //axe y
54 |         for (int iz=0; iz<(2*div); iz++) { //axe z
55 |             //calcule de la position du suos-volume en 3 dim
56 |             for (int i=0; i<3; i++)
57 |                 xsub[i] = -a[i] + dx[i]/2. + ix*dx[i];
58 |
59 |             //on verifie que le point est dans le volume considere
60 |             inside = verifierVolume(xsub,a);
61 |             if (inside) {
62 |                 sousVolumes += 1;
63 |                 //contribution de ce sousvolume au champ gravitationnel :
64 |                 //on considere GN = 1 et m = 1: F = G*m/(r*r) = 1/(r*r)
65 |                 //il faut maintenant determiner les composantes du vecteur
66 |                 //pour pouvoir sommer toutes les contributions
67 |                 fieldComp(xsub,xp,f);
68 |                 for (int i=0; i<3; i++)
69 |                     field[i] += f[i];
70 |             }
71 |         }
72 |     }
73 | }
74 |
75 | cout << sousVolumes << " sous-volumes sont definis." << endl;
76 | //on normalise le champ a la masse de l'objet ;
77 | //M / # sous-volumes = masse sous-volume
78 | double ff = 0.;
79 | for (int i=0; i<3; i++) {
80 |     field[i] *= -GN*M/sousVolumes;
81 |     ff += pow(field[i],2);
82 | }
83 | ff = sqrt(ff);
84 |
85 | cout << "Estimation du champ : |F| = " << ff << " m/s2 ." << endl;
86 | cout << " Fx = " << field[0] << endl;
87 | cout << " Fy = " << field[1] << endl;
88 | cout << " Fz = " << field[2] << endl;
89 |
90 | return 0;
91 | }

```

```

92
93 bool verifierVolume(double x[], double a[]) {
94     bool inside = false;
95
96     //equation de l'ellipsoide
97     if ((pow(x[0]/a[0],2) + pow(x[1]/a[1],2) + pow(x[2]/a[2],2)) <= 1.)
98         inside = true;
99
100    return inside;
101 }
102
103 //calcul du champ gravitationnel en X
104 void fieldComp(double x[], double p[], double f[]) {
105     //calcul de la distance entre le centre du sous-volume
106     //et le point X
107     double dist = 0.;
108     for (int i=0; i<3; i++)
109         dist += pow(p[i]-x[i],2);
110     dist = sqrt(dist);
111
112     //composantes de G non normalisees
113     for (int i=0; i<3; i++)
114         f[i] = (p[i]-x[i]) / pow(dist,3);
115
116     return;
117 }

```

8. Moment d'inertie

Le programme calcule le moment d'inertie pour une sphère à densité non-uniforme et de rayon R . L'axe de rotation de la sphère étant z , on définit le moment d'inertie par rapport à l'axe de rotations tel quel :

$$I_z = \int a^2 dm = \int a^2 \rho(r) dV = \int \int \int_{(x^2+y^2+z^2) < R^2} (x^2 + y^2) \rho_0 e^{-r/R} dx dy dz \quad (19)$$

où $a^2 = x^2 + y^2$ est la distance par rapport à l'axe d'inertie et $r = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$ est la distance au centre de la sphère.

Comme la valeur de l'expression à intégrer est la même si on échange $x \rightarrow -x$, $y \rightarrow -y$, ou $z \rightarrow -z$, on peut calculer l'intégrale pour la partie de la sphère où $x > 0$, $y > 0$, et $z > 0$, qui représente 1/8 du volume total (le résultat est le même que pour les autres éléments $x < 0$, $y > 0$, et $z > 0$; $x > 0$, $y < 0$, et $z > 0$; etc.)

$$I_z = 8 \times \int_0^R \int_0^R \int_0^R (x^2 + y^2) \rho_0 e^{-r/R} dx dy dz \quad (20)$$

$$\approx 8 \times \sum_{i=0}^N \sum_{j=0}^N \sum_{k=0}^N (x_i^2 + y_j^2) \rho_0 e^{-\sqrt{(x_i^2 + y_j^2 + z_k^2)}/R} (\Delta x)^3 \quad (21)$$

avec la condition $(x^2 + y^2 + z^2) < R^2$. Le programme calcule le moment d'inertie pour ce huitième en discrétisant la sphère par des cubes de petit volume. L'utilisateur choisit le nombre de divisions N des axes (on a donc $\Delta x = \Delta y = \Delta z = R/N$), et le volume de chaque petit cube est alors :

$$\Delta V = \left(\frac{R}{N}\right)^3 \quad (22)$$

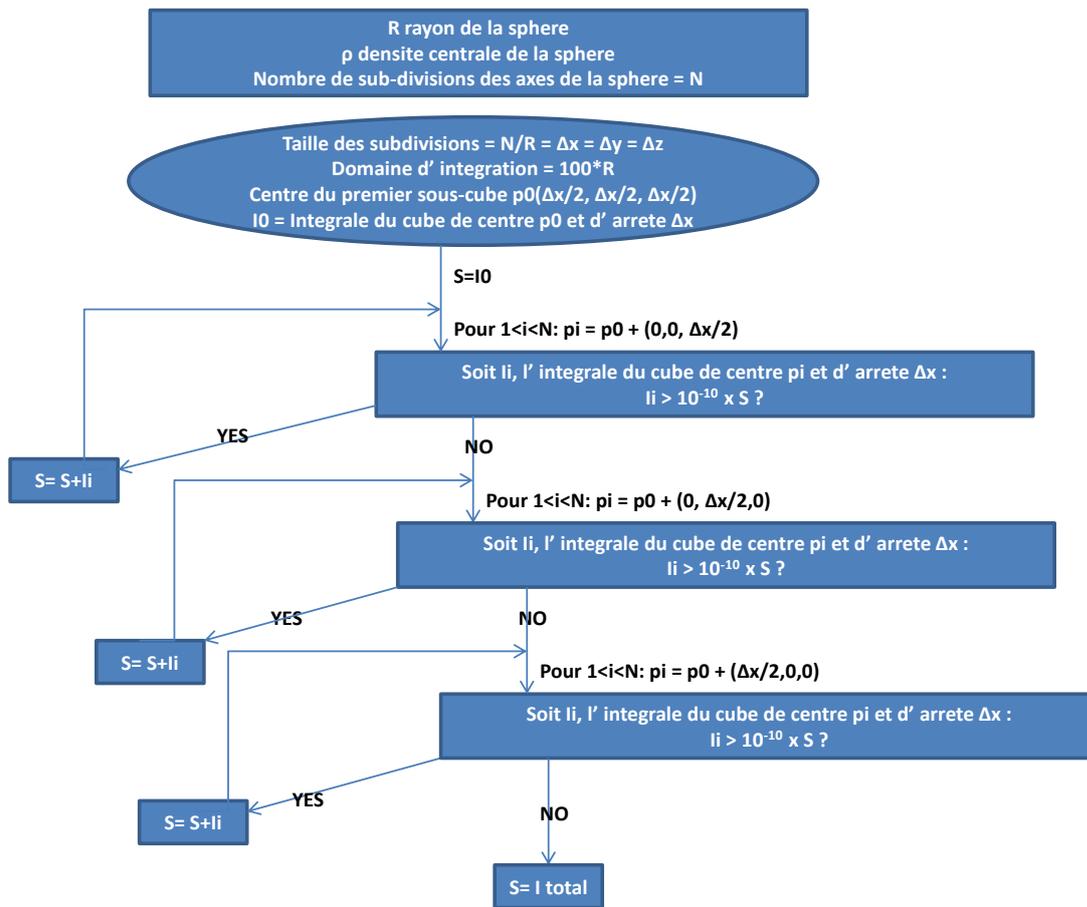


FIGURE 1 – Diagramme de flux pour le calcul du moment d'inertie.

La somme commence avec le cube de centre $(\Delta x/2, \Delta y/2, \Delta z/2)$, la densité du cube et la distance de son centre à l'axe de rotation sont calculées. A chaque changement de cube nous ajoutons R/N à une coordonnée, en commençant avec celle de l'axe z , jusqu'à la valeur limite R , ensuite la valeur de z revient à $\Delta x/2$ et nous ajoutons R/N à la coordonnée y , etc. Voir aussi le diagramme de flux montré dans la figure 1.

MomentdInerite.cpp

```

1 //moment d'inertie d'une sphere
2 #include <iostream>
3 #include <cmath>
4 #include <iomanip>
5
6 using namespace std;
7
8 //fonction densite
9 double densite(double r, double R, double rho0);
10 //distance du centre de la sphere
11 double r(const double point []);
12 //distance a l'axe de rotation au carre
13 double perp2(const double point []);
14
15 int main() {
16     //saisi des parametres
17     double rho0;
18     cout << "Quelle est la densite de la sphere au centre (en kg/m^3) ? ";
  
```

```

19 | cin >> rho0;
20 | double R; //rayon de la sphere
21 | cout << "et le rayon de la sphere (en m) ? ";
22 | cin >> R;
23 | int div; //divisions de l'axe x
24 | cout << "En combien de partie voulez vous diviser le rayon de la sphere ?
    | ";
25 | cin >> div;
26 |
27 | double dx = R/div;
28 | double dV = pow(dx,3); //sous-volume
29 |
30 | double mInertie = 0.;
31 | int iter = 0; //# iterations
32 | double point[3]; //point a l'interieur de la sphere
33 | //on calcule le moment d'inertie d'un octant de la sphere
34 | point[0] = dx/2.;
35 | for (int i=0; i<div; i++) {
36 |     point[1] = dx/2.;
37 |     for (int j=0; j<div; j++) {
38 |         point[2] = dx/2.;
39 |         for (int k=0; k<div; k++) {
40 |             //d'abord il faut verifier si le point est a l'interieur
41 |             if (r(point)>R) break;
42 |             mInertie += densite(r(point),R,rho0) * dV * perp2(point) ;
43 |             point[2] += dx;
44 |             iter++;
45 |         }
46 |         point[1] += dx;
47 |     }
48 |     point[0] += dx;
49 | }
50 |
51 | cout << "Moment d'inertie de l'octant calcule : " << setw(10) << mInertie
52 |     << " kg m^2" << endl
53 |     << "et nombre d'iterations computees : " << iter << endl;
54 |
55 | cout << "Le moment d'inertie est egal a "
56 |     << setw(15) << setprecision(10) << scientific << 8.*mInertie
57 |     << " kg m^2" << endl;
58 |
59 | return 0;
60 | }
61 |
62 | //fonction densite
63 | double densite(double r, double R, double rho0) {
64 |     return rho0*exp(-r/R);
65 | }
66 |
67 | //distance du centre de la sphere
68 | double r(const double point[]) {
69 |     return sqrt(pow(point[0],2) + pow(point[1],2) + pow(point[2],2));
70 | }
71 |
72 | //distance a l'axe de rotation au carre
73 | double perp2(const double point[]) {
74 |     return pow(point[0],2) + pow(point[1],2);
75 | }

```

Main

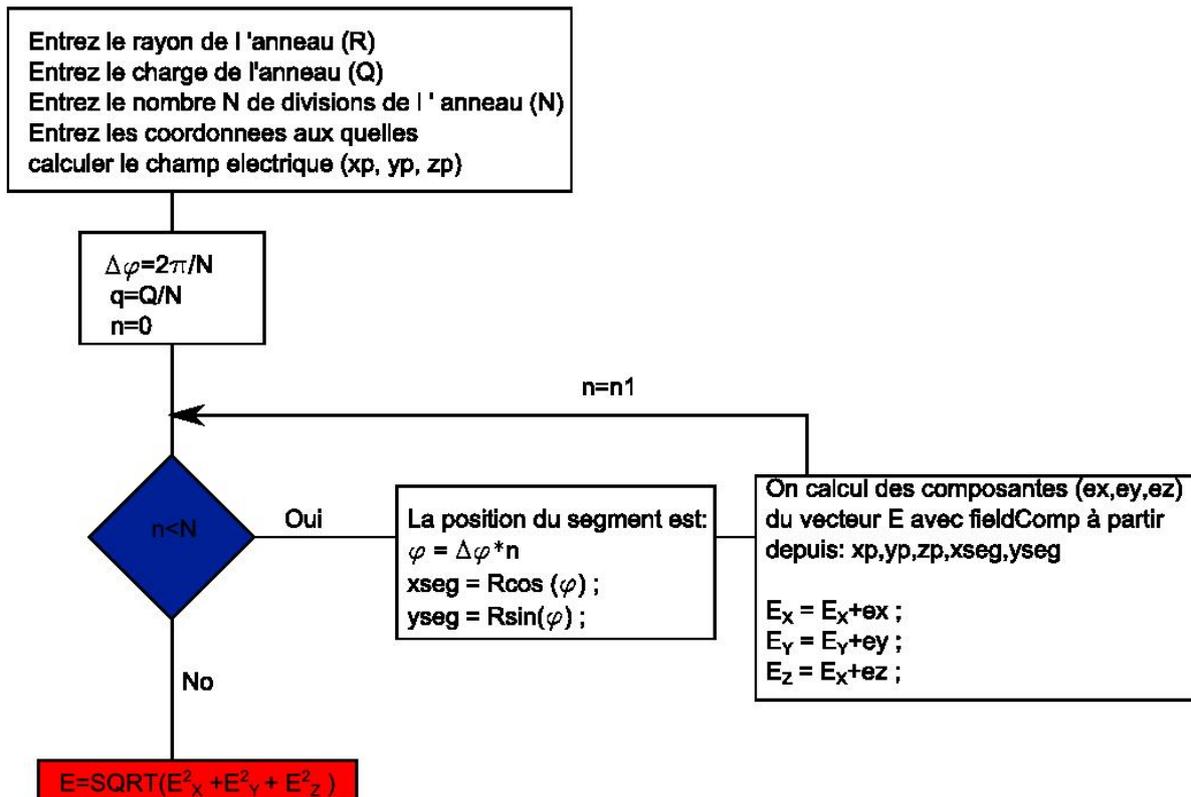


FIGURE 2 – Diagramme de flux pour le calcul du champ électrique.

9. Champ électrique

On cherche à calculer le champ électrique \mathbf{E} produit par un anneau de rayon R et de charge Q en tout point quelconque X . Pour ce faire on considère un système de coordonnées cartésiennes dont l'origine est le centre de l'anneau, et l'on divise l'anneau en segments de longueur $I = R\Delta\Phi$ avec $\Delta\Phi = 2\pi/n$ (modélisation du problème). Le rayon de l'anneau, la charge et le nombre de divisions sont fournis par l'utilisateur.

En utilisant le principe de superposition, on calcule le champ généré au point X par chaque segment et l'on additionne ensuite les contributions des différents segments pour obtenir le champs \mathbf{E} total. Voir aussi le diagramme de flux montré dans la figure 2.

ChampElect.cpp

```

1 //champ électrique dans un point quelconque
2 #include <iostream>
3 #include <cmath>
4
5 using namespace std;
6
7 void fieldComp(double x, double y, double z,
8               double xp, double yp, double zp,
9               double q, double &ex, double &ey, double &ez);
10 double distanceToPoint(double x, double y, double z,
11                       double xp, double yp, double zp);
12
13 //constante diélectrique
14 const double eps0=8.854e-12;
15
16 int main() {
17     double R;
  
```

```

18 cout << "Entrez le rayon de l'anneau (en m) : ";
19 cout << "R = "; cin >> R;
20 double Q;
21 cout << "Entrez le charge de l'anneau (en C) : ";
22 cout << "Q = "; cin >> Q;
23 int div;
24 cout << "Entrez le nombre N de divisions de l'anneau : ";
25 cin >> div;
26
27 double xp, yp, zp;
28 cout << "Entrez les coordonnees du point X (en m) : " << endl;
29 cout << "x = "; cin >> xp;
30 cout << "y = "; cin >> yp;
31 cout << "z = "; cin >> zp;
32
33 /* On imagine l'anneau dans le plan xy, unidimensionnel
34 1) l'anneau est divise en N segments
35 2) on "boucle" sur les segments de l'anneau
36 3) on calcule le champ genere par chaque segment
37 4) on additionne les contributions au champ total. */
38 double deltaPhi = 2.*M_PI/div;
39 //charge du segment (q et Q sont 2 variables differentes !)
40 double q = Q/div;
41
42 double xseg, yseg, zseg;
43 double phi;
44 double distance=0.;
45 double ex, ey, ez;
46 double fieldX=0., fieldY=0., fieldZ=0.;
47 //boucle sur l'anneau
48 for (int iseg=0; iseg<div; iseg++) {
49     phi = deltaPhi/2. + iseg*deltaPhi;
50     xseg = R*cos(phi);
51     yseg = R*sin(phi);
52     zseg = 0.;
53
54     //calcul des composantes du vecteur E
55     fieldComp(xseg, yseg, zseg, xp, yp, zp, q, ex, ey, ez);
56
57     //et on addition le champ genere par chaque segment
58     fieldX += ex;
59     fieldY += ey;
60     fieldZ += ez;
61 }
62
63 double fieldXYZ = sqrt(pow(fieldX,2)+pow(fieldY,2)+pow(fieldZ,2));
64 cout << "Estimation du champ: |E| = " << fieldXYZ << " V/m" << endl;
65 cout << " Ex = " << fieldX << " V/m" << endl;
66 cout << " Ey = " << fieldY << " V/m" << endl;
67 cout << " Ez = " << fieldZ << " V/m" << endl;
68
69 return 0;
70 }
71
72 //calcul du champ electrique en X
73 void fieldComp(double x, double y, double z,
74               double xp, double yp, double zp,
75               double q, double &ex, double &ey, double &ez) {
76
77     //calcul de la distance entre le centre du segment et le point X

```

```

78  double dist = distanceToPoint(x,y,z,xp,yp,zp);
79
80  //champ electrique |E| en X
81  double e = 1./(4.*M_PI*eps0) * q / (dist*dist);
82
83  //composantes de E
84  ex = e * (xp-x) / dist;
85  ey = e * (yp-y) / dist;
86  ez = e * (zp-z) / dist;
87  }
88
89  //distance entre deux points
90  double distanceToPoint(double x1, double y1, double z1,
91                        double x2, double y2, double z2) {
92      double distance;
93      double diffx = x2-x1;
94      double diffy = y2-y1;
95      double diffz = z2-z1;
96      distance = sqrt(pow(diffx,2) + pow(diffy,2) + pow(diffz,2));
97
98      return distance;
99  }

```

10. Champ magnétique

On cherche à calculer le champ magnétique \mathbf{B} produit par un anneau de rayon R parcouru par un courant I en tout point quelconque X . Il s'agit ici d'un problème très similaire au précédent. Sa résolution est équivalente : définition d'un système de coordonnées, division de l'anneau en segments, calcul de la contribution de chaque segment, somme des contributions. La difficulté supplémentaire ici réside dans le calcul du produit vectoriel $d\mathbf{l} \times \mathbf{r}$ (loi de Biot-Savart) :

$$d\mathbf{B} = \frac{\mu_0}{4\pi} I \frac{d\mathbf{l} \times \mathbf{r}}{r^3} \quad (23)$$

Le segment $d\mathbf{l}$ est orthogonal au rayon entre le centre du cercle et le centre du segment et sa longueur est donnée par $\Delta\phi \cdot R$:

$$d\mathbf{l} = (R \cdot (\cos(\phi + \Delta\phi) - \cos(\phi)), R \cdot (\sin(\phi + \Delta\phi) - \sin(\phi)), 0) \quad (24)$$

\mathbf{r} est le vecteur entre le centre du segment et le point X , comme dans le problème précédent. La seule difficulté consiste en calculer correctement le produit vectoriel $d\mathbf{l} \times \mathbf{r}$.

BiotSavart.cpp

```

1  #include <iostream>
2  #include <cmath>
3
4  using namespace std;
5
6  //declaration + initialisation des constantes globales
7  const double mu0 = 4.*M_PI*10e-7;
8
9  int main() {
10     //declaration des donnees du probleme
11     double R = 1;           //rayon de l'anneau
12     double I = 1000.;      //intensite du courant
13
14     //sésie du nombre de divisions de l'anneau
15     double N = 1000;       //nombre de suosdivisions de l'anneau
16     cout << "Entrez le nombre de division de l'anneau: " << endl;

```

```

17 cout << "N = ";   cin >> N;
18
19 //sesie du courant
20 cout << "Entrez le courant en A: " << endl;
21 cout << "I = ";   cin >> I;
22
23 //sesie de la position aquelle calculer le champ
24 double px, py, pz; //coordonnees du point choisi
25 cout << "Entrez la position ou calculer le champ magnetique : " << endl;
26 cout << "x = ";   cin >> px;
27 cout << "y = ";   cin >> py;
28 cout << "z = ";   cin >> pz;
29
30 //on verifie que le point ne se situe pas sur l'anneau
31 //(pas vraiment necessaire)
32 if (pz == 0) {
33     if ((px*px + py*py) == R*R) {
34         cout << "Le point est sur l'anneau, entrez d'autres valeurs : "
35             << endl;
36         cout << "x = ";   cin >> px;
37         cout << "y = ";   cin >> py;
38         cout << "z = ";   cin >> pz;
39
40         while ((px*px + py*py) == R*R) {
41             cout << "Le point est toujours sur l'anneau, "
42                 << "entrez d'autres valeurs : " << endl;
43             cout << "x = ";   cin >> px;
44             cout << "y = ";   cin >> py;
45             cout << "z = ";   cin >> pz;
46         }
47     }
48 }
49
50 //le champ total est calcule avec une boucle sur les segments de l'anneau
51 //on initialise les composantes a zero en-dehors de la boucle principale
52 double dBx, dBy, dBz; //champ genere par le segment
53 double Bx, By, Bz;    //champ total
54 Bx =0.; By = 0.; Bz = 0.;
55
56 double rx, ry, rz;    //vecteur du segment au point choisi
57 double norme;        //norme du vecteur
58
59 double theta;        //coordonnee polaire du segment de l'anneau
60 double dtheta;
61 dtheta = 2.*M_PI/N; //incrementation de l'angle
62 double dlx, dly, dlz; //composante du segment
63
64 //boucle sur les segments de l'anneau
65 for (int i=0; i<N; i++) {
66     //angle polaire du segment (commence a zero)
67     theta = i*dtheta;
68
69     //calcul des composantes du segment
70     dlx = R*(cos(theta+dtheta) - cos(theta));
71     dly = R*(sin(theta+dtheta) - sin(theta));
72     dlz = 0.;
73
74     //calcul des composantes du vecteur r reliant le segment et le point
75     rx = px - R*cos(theta);
76     ry = py - R*sin(theta);

```

```

77     rz = pz;
78
79     //norme du vecteur
80     norme = sqrt(rx*rx + ry*ry + rz*rz);
81
82     //calcul des composantes du champ magnetique genere par le segment
83     //les composantes sont donnees par le produit vectoriel dl x r
84     dBx = (mu0/(4.*M_PI))*I*(dly*rz-dlz*ry)/pow(norme,3);
85     dBy = (mu0/(4.*M_PI))*I*(dlz*rx-dlx*rz)/pow(norme,3);
86     dBz = (mu0/(4.*M_PI))*I*(dlx*ry-dly*rx)/pow(norme,3);
87
88     //pour chaque iteration on addition le champ genere per le segment
89     //au champ magnetique total
90     Bx += dBx;
91     By += dBy;
92     Bz += dBz;
93 }
94
95 cout << "Le champ B[T] au point choisi vaut : " << endl;
96 cout << "B = " << sqrt(Bx*Bx + By*By + Bz*Bz) << endl;
97 cout << "Bx = " << Bx << endl;
98 cout << "By = " << By << endl;
99 cout << "Bz = " << Bz << endl;
100
101     return 0;
102 }

```

5.2 Problèmes de différentiation numérique

1. Calcul de dérivées numériques

Le programme suivant calcule la dérivée à gauche, à droite et centrale pour les fonctions $\sin(x)$ et $\cos(x)$.

DiffSinus.cpp

```

1 #include <iostream>
2 #include <cmath>
3
4 using namespace std;
5
6 int main() {
7     //saisi des parametres
8     double x;
9     cout << "Entrez l'anlge (en radians) : ";
10    cin >> x;
11    double h;
12    cout << "Entrez h = ";
13    cin >> h;
14
15    cout << "\nsin(x) = " << sin(x) << endl;
16    cout << "derivee dsin(x)/dx = " << cos(x) << endl;
17    cout << "difference finie a droite : "
18         << (sin(x+h)-sin(x))/h << endl;
19    cout << "difference finie a gauche : "
20         << (sin(x)-sin(x-h))/h << endl;
21    cout << "difference finie centrale : "
22         << (sin(x+h)-sin(x-h))/(2.*h) << endl;
23
24    cout << "\ncos(x) = " << cos(x) << endl;
25    cout << "derivee dcos(x)/dx = " << -sin(x) << endl;

```

```

26 cout << "difference finie a droite : "
27     << (cos(x+h)-cos(x))/h << endl;
28 cout << "difference finie a gauche : "
29     << (cos(x)-cos(x-h))/h << endl;
30 cout << "difference finie centrale : "
31     << (cos(x+h)-cos(x-h))/(2.*h) << endl;
32
33 return 0;
34 }

```

2. Dérivée

Le programme calcule les dérivées première et seconde d'un polynôme arbitraire du second degré. Le programme demande à l'utilisateur d'entrer le point x auquel calculer les dérivées et la largeur de l'incrément h . Dans le calcul numérique de la dérivée seconde on retrouve h^2 au dénominateur. Il faut aussi faire attention à la précision finie de l'ordinateur dans le choix de h .

Prob2_diff.cpp

```

1 #include <iostream>
2 #include <cmath>
3
4 using namespace std;
5
6 //prototype de la fonction
7 double fonc(double);
8
9 int main() {
10     double x;
11     cout << "Entrez une valeur a laquelle calculer les derivees : " << endl;
12     cout << "x = ";    cin >> x;
13     double h;
14     cout << "Entrez une valeur de h : " << endl;
15     cout << "h = ";    cin >> h;
16
17     double derivee1, derivee2;
18     derivee1 = (fonc(x+h) - fonc(x-h)) / (2.*h);
19     derivee2 = (fonc(x+h) - 2.*fonc(x) + fonc(x-h)) / (h*h);
20
21     cout << "Au premier ordre en h la derivee premiere vaut : " << endl;
22     cout << "f'(x) = " << derivee1 << endl;
23     cout << "La derivee seconde vaut (attention a h !) : " << endl;
24     cout << "f''(x) = " << derivee2 << endl;
25
26     return 0;
27 }
28
29 //definition de la fonction
30 //dans cet exemple nous avons choisi un polynome de 2eme degree;
31 double fonc(double x) {
32     double a, b, c;
33     a = 10.;
34     b = -3.;
35     c = 7.;
36
37     double y = a*(x*x) + b*x + c;
38
39     return y;
40 }

```

3. Activité d'une source de cobalt

L'activité d'une source radioactive de cobalt 60 ($^{60}_{27}\text{Co}$) est donnée par la loi de Poisson :

$$A = -\frac{dN}{dt} = -N_0 e^{-t/\tau} \frac{-1}{\tau} = \frac{N(t)}{\tau} \quad (25)$$

avec $\tau = t_{1/2}/\ln(2)$ ($t_{1/2}$ est le temps de demi vie). Le nombre initial d'atomes de cobalt est $N_0 = M_0/A_0 \times N_A$ ou M_0 est la masse initiale de l'échantillon, A_0 est la masse du Cobalt en Kg/mole et N_A est le nombre d'Avogadro, c'est-à-dire le nombre d'atomes dans une mole. Dans le programme nous avons résolu l'équation différentielle de manière numérique, et nous faisons la comparaison avec le résultat exact et la différentiation numérique.

La figure 3 montre le nombre d'atomes (en moles) en fonction du temps pour une masse initiale de 500 Kg sur 50 années (clairement une fonction exponentielle).

Cobalt60.cpp

```
1 #include <iostream>
2 #include <cmath>
3 #include <iomanip>
4
5 using namespace std;
6
7 int main() {
8     const double nAvogadro = 6.022141e23;
9     const double secParAn = 365.*24.*3600.;
10    double tau = 5.271/log(2.); //temps de demi-vie du Co-60 (5.271 ans)
11
12    cout << "*****\n";
13    cout << "Programme pour le calcul de l'activite d'une source de Co60\n";
14    const double A0=59.9338222e-3;
15    cout << "La masse du Cobalt est A0 = " << A0 << " kg per mole.\n";
16    cout << "*****\n";
17
18    //saisi des parametres
19    double M0;
20    cout << "Quelle est la masse initiale de la source (en kg) ? ";
21    cin >> M0;
22    double t0;
23    cout << "Après combien d'ans voulez vous connaître l'activite de la
24    source ? ";
25    cin >> t0;
26    int n;
27    cout << "Combien d'iterations voulez-vous faire pour ce calcul ? ";
28    cin >> n;
29
30    double S = M0/A0; //nombre initial d'atomes / nAvogadro
31    double dt = t0/n;
32    cout << "valeur exacte " << exp(-t0/tau)/tau*M0/A0*nAvogadro << endl;
33    cout << "valeur approx "
34    << (exp((-t0+dt)/tau)-exp((-t0-dt)/tau))/(2.*dt)*M0/A0*nAvogadro
35    << " (calcul incorrect !)" << endl;
36    //faux parce que si on connaît exp(-t0+dt)
37    //on connaît aussi la valeur exacte !
38    for(int i=0; i<n; i++)
39        S = S*(1.0-dt/tau);
40
41    double activite = S/tau*nAvogadro;
42    cout << "Fraction remanente " << S/M0*A0 << endl;
43    cout << "L'activite de la source après " << t0 << " ans est de "
44    << activite << " desintegrations par an" << endl;
```

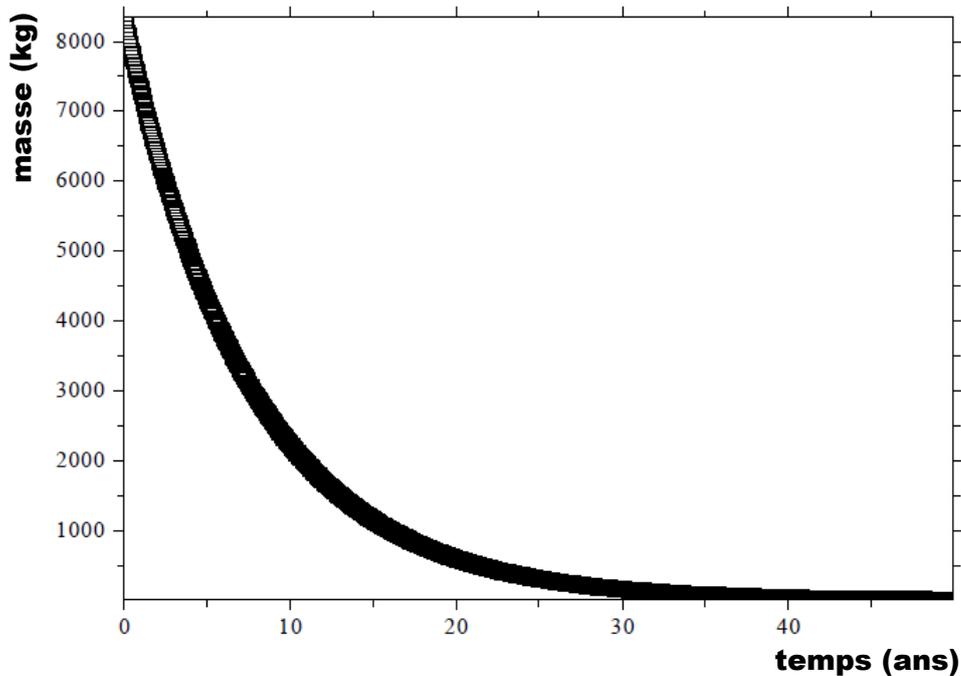


FIGURE 3 – Graphique du nombre de moles d’atomes du Cobalt restant en fonction du temps pour une masse initiale de 8500 Kg.

```

44 |     cout << "equivalent a " << setprecision(10) << activite/secParAn
45 |         << " Bq (desintegrations par seconde)." << endl;
46 |
47 |     return 0;
48 | }

```

4. Erreur d’arrondi

Le programme calcule la dérivée de la fonction $f(x) = x^2$ avec la formule de la différence finie centrale :

$$f'(x)_{exacte} = 2x$$

$$f'_{approx}(x) = \frac{f(x+h) - f(x-h)}{2h} = \frac{(x+h)^2 - (x-h)^2}{2h} = \frac{4xh}{2h} = 2x$$

Dans ce cas, l’approximation est exacte. L’erreur sera purement une erreur d’arrondi, c’est-à-dire une erreur de précision dans le calcul de l’approximation : dans chaque approximation l’ordinateur peut rater la valeur exacte. Dans le cas où $h = x$, ou aussi pour $h = 1$ et x entier, l’ordinateur peut trouver la valeur exacte parce qu’il exécutera d’abord la somme $x+h$ et le reste $x-h$. Dans la figure 4 nous voyons que pour $x = 1$ l’approximation est moins bonne avec h plus petit. Mais pour $x = 0.001$, l’erreur d’arrondi diminue jusqu’à $h = x$ et augmente ensuite. Le résultat trouvé dépend aussi de l’ordinateur utilisé.

DiffFinieCentrale.cpp

```

1 | #include <iostream>
2 | #include <cmath>
3 | #include <iomanip>
4 |
5 | using namespace std;

```

```

6
7 double diffFinieCentral(double x0, double h);
8
9 int main() {
10     const int STEPMAX = 21;
11
12     double h, dfNum, dfCalc;
13     double delta;
14     double x0;
15     cout << "Estimation de la derivee de f(x)=x^3 avec la differencee finie
16         centrale" << endl;
17     cout << "entrez la valeur de x ou estimer f'(x) : ";
18     cin >> x0;
19
20     cout << endl;
21     cout << "          h          ;    log(dfNum - dfAna)    ;          dfNum"
22         << endl << endl;
23     for (int step=0; step<STEPMAX; step++) {
24         h = pow(10., -step);
25
26         dfNum = diffFinieCentral(x0,h); //derivee numerique
27         dfCalc = 3.*x0; //derivee analytique
28
29         if (fabs(dfNum-dfCalc)!=0)
30             delta = log10(fabs(dfNum-dfCalc));
31         else
32             delta = -9999.99; //une valeur jamais atteint par le logarithme
33
34         cout << setprecision(20) << fixed << h << " "
35             << delta << " " << dfNum << endl;
36     }
37     cout << endl;
38
39     return 0;
40 }
41 double diffFinieCentral(double x0, double h) {
42     double df = (pow(x0+h,3)-pow(x0-h,3)) / (2.*h);
43     return df;
44 }

```

Dans le programme nous avons défini une fonction pour le calcul de la dérivée numérique, et une variable qui prend la valeur exacte de la dérivée. Ensuite nous évaluons la différence entre l'approximation et la dérivée exacte. Pour éviter une erreur d'exécution quand le programme essaie de prendre le logarithme de 0, nous avons mis une condition : si la valeur trouvée par l'approximation est égale à la valeur exacte calculée, on utilise une valeur qui n'est jamais atteinte, que nous utilisons seulement pour faire le graphique. Dans la figure 5 on montre le même calcul pour $f(x) = x^3$, avec :

$$f'(x)_{exacte} = 3x^2$$

$$f'_{approx}(x) = \frac{f(x+h) - f(x-h)}{2h} = \frac{(x+h)^3 - (x-h)^3}{2h} = \frac{2h(3x^2 + h^2)}{2h} = 3x^2 + h^2$$

mais on voit que la valeur -30 n'est jamais atteinte, parce qu'on n'a jamais $h = 0$, et pour h trop petit les erreurs d'arrondi dans les opérations de puissance et de reste dans le calcul approché sont grandes.

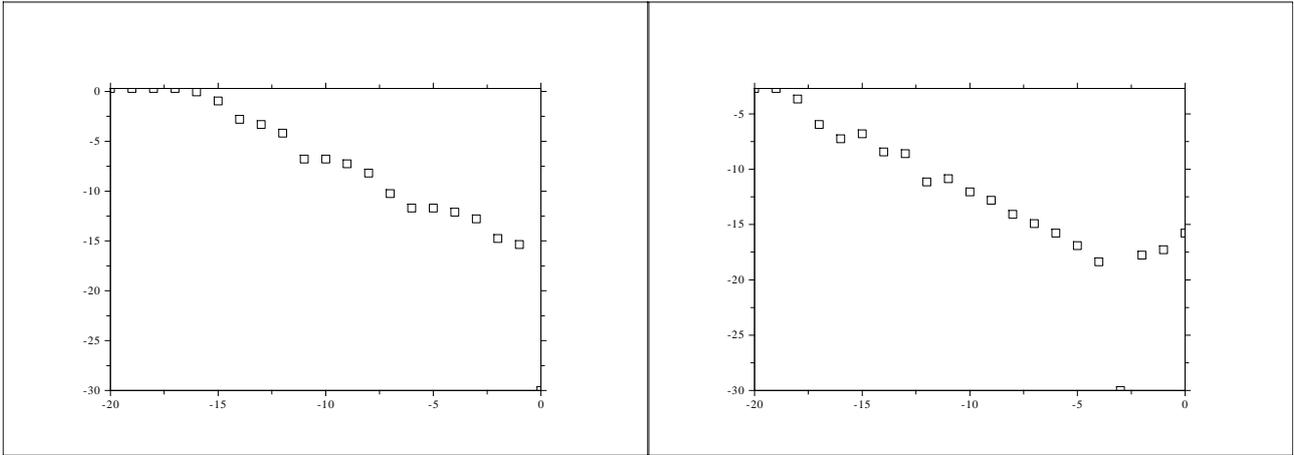


FIGURE 4 – Graphique de l’erreur (en puissance de 10) trouvée lors du calcul de l’approximation de la dérivée de $f(x) = x^2$, en fonction du logarithme du paramètre h utilisé. A gauche on montre le graphique pour $x = 1$, à droite pour $x = 0.001$.

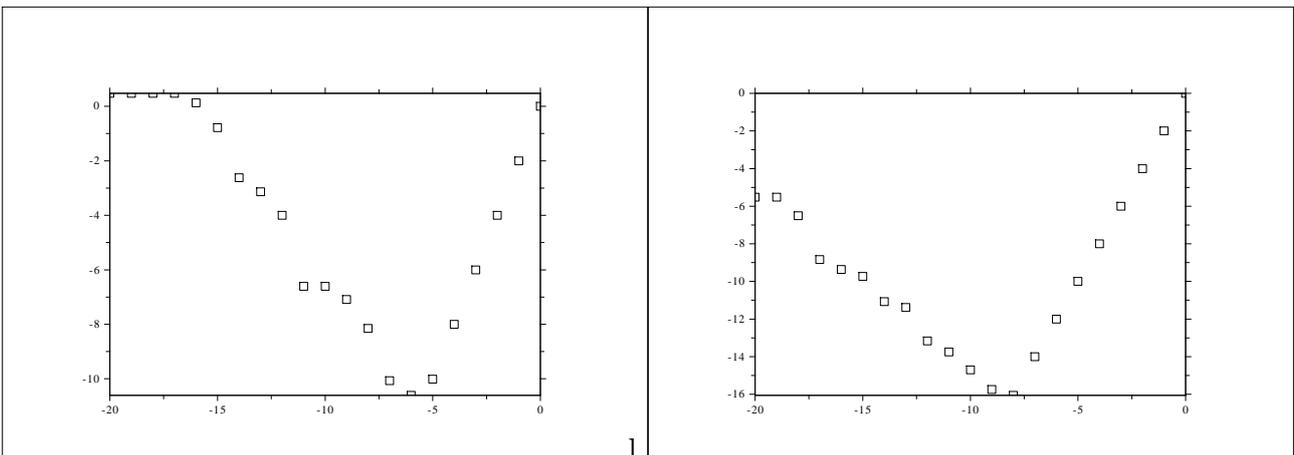


FIGURE 5 – Graphique de l’erreur (en puissances de 10) trouvée lors du calcul de l’approximation de la dérivée de $f(x) = x^3$, en fonction du logarithme du paramètre h utilisé. A gauche on montre le graphique pour $x = 1$, à droite pour $x = 0.001$.