



école —  
normale —  
supérieure —  
paris — saclay —

UNIVERSITÉ DE  
VERSAILLES  
ST-QUENTIN-EN-YVELINES



---

MASTER 2 DE MATHÉMATIQUES : ANALYSE, MODÉLISATION, SIMULATION  
PARCOURS : MODÉLISATION SIMULATION

---

## Etude numérique des équations « BMW » du groupe de renormalisation non perturbatif

Gaétan Facchinetti

Encadré par : Bertrand Delamotte et Nicolas Dupuis

*Laboratoire de Physique Théorique de la Matière Condensée,  
Université Paris-Saclay, Ecole Nationale Supérieure des Techniques Avancées,  
Ecole Normale Supérieure de Cachan, Université Versailles Saint Quentin*

27 février - 28 juillet 2017



## Remerciement

## Acknowledgments

---

### Résumé

Nous montrons qu'un ensemble d'atomes froids isotropes dans un réseau optiques 2D peut permettre de stocker de la lumière sur des temps sous-radiant à l'aide d'interactions dipolaires collectives. Nous excitons les dipôles atomiques dans le plan du réseau par une lumière plane monochromatique proche résonance puis en manipulant correctement les niveaux d'énergie atomiques par effet Zeeman nous avons réussi à tourner les y rendre perpendiculaire. En réalisant un traitement exact sur des réseaux réalistes nous obtenons des temps d'émission spontané collectifs d'environ huit fois le temps d'émission spontané d'un atome unique. Nous montrons aussi que les distances interatomiques et la taille du réseau jouent un rôle important pour augmenter ce temps ; un total de 400 atomes étant suffisant pour obtenir la sous-radiance annoncée. De plus il serait très avantageux de parvenir à créer des réseaux avec un meilleur confinement des atomes puisque pour un confinement parfait nous obtenons un stockage cent fois plus long qu'avec un atome unique. Enfin l'étude de la transmission de la lumière diffusée met en avant les résonances du système ainsi que la possibilité de l'utiliser comme détecteur de champ magnétique.

---

### Abstract

We show that an atomic ensemble of cold atom in a 2D lattice can be used to store light on subradiant times thanks to dipole-dipole collective interactions. We excite dipole moments in the plane of the lattice with a near resonant plane monochromatic weak light and accurately handling the atomic levels with Zeeman effect we manage to spin them to be oriented perpendicularly and trap the photons. We realized an exact treatment with realistic lattices parameters and found a collective linewidth up to eight times less the linewidth of a single atom. We show that the lattice-spacing and the number of atoms has a important impact on that collective linewidth and a that a lattice of 400 atoms is large enough to reach the previous subradiance. Moreover it would be beneficial to create lattice confinement of the atoms even stronger than what is experimentally currently possible since a perfect confinement gives linewidths greater than one hundred times the linewidth of a single atom. Eventually the study of the transmission showed the system resonances and the possibility to use it as a weak magnetic field detector.

# Table des matières

<b>1</b>	<b>Introduction</b>	<b>4</b>
1.1	Transitions de phases	4
1.2	Intérêt du groupe de renormalisation et des équations BMW	4
<b>2</b>	<b>Origine du modèle</b>	<b>5</b>
2.1	Concepts de physique statistique	5
2.2	La symétrie $O(N)$	6
2.3	Le groupe de renormalisation (RG)	6
2.3.1	Transformée de Fourier	6
2.3.2	Idée générale	7
2.4	Le groupe de renormalisation non perturbatif (NPRG)	8
2.4.1	Généralités	8
2.4.2	Choix du régulateur	8
2.4.3	Potentiels	9
2.4.4	Equation de flot	9
2.4.5	La dimension anormale	10
2.4.6	La recherche de points fixes	10
<b>3</b>	<b>Le modèle continu <math>O(N)</math></b>	<b>11</b>
3.1	Théorie $\varphi^4$	11
3.2	Approximation BMW pour $O(1)$	11
<b>4</b>	<b>Méthodes numériques pour la résolution de ces équations</b>	<b>12</b>
4.1	Travail réalisé sur ces équations	12
4.2	Structure de l'algorithme	12
4.3	Discrétisation en champ	13
4.4	Discrétisation en impulsion	13
4.4.1	Interpolation de Tchebychev	13
4.4.2	Coefficients de la décomposition	13
4.4.3	Méthode de Clenshaw	13
4.5	Calcul des intégrales	14
4.6	Parallélisation	14
<b>5</b>	<b>Resultats</b>	<b>14</b>
5.1	Pour $N = 1, d = 2$	14
5.2	Pour $N = 2$ ou $3, d = 2$	14
<b>6</b>	<b>Le modèle d'Ising en dimension 2</b>	<b>15</b>
6.1	Modélisation du problème avec des champs	16
6.2	Etapas de la résolution numérique	17
6.3	Les différents jeux d'équation	17
<b>7</b>	<b>Méthodes et outils numériques pour la résolution d'Ising 2D</b>	<b>18</b>
7.1	Structure du code	18
7.2	Interpolation de Tchebychev	18
7.2.1	Théorème de décomposition	18
7.2.2	Décomposition méthode 1	18
7.2.3	Décomposition méthode 2	18
7.3	Le calcul des intégrales	19
7.3.1	Le choix de la quadrature	19
7.3.2	Calcul des intégrales $I$	19
7.3.3	Calcul des intégrales $J$	19
7.4	Dérivées numériques	20
7.5	Complexité algorithmique et parallélisation - problème de rapidité	20

<b>A</b>	<b>Outils pour le développement des équations</b>	<b>22</b>
A.1	Transformée de Fourier . . . . .	22
A.2	Transformée de Fourier Semi Discrète . . . . .	22
A.3	Dérivation fonctionnelle . . . . .	22
A.3.1	Définition . . . . .	22
A.3.2	Transformée de Fourier d'une dérivée fonctionnelle . . . . .	22
A.4	Opérateurs à noyaux . . . . .	22
A.4.1	Définition . . . . .	23
A.4.2	TF d'un opérateur à noyaux . . . . .	23
A.4.3	Composition de deux opérateurs . . . . .	23
A.4.4	Trace d'un opérateur à noyau . . . . .	23
A.4.5	Inverse d'un opérateur à noyau . . . . .	23
<b>B</b>	<b>Complement des algorithmes</b>	<b>24</b>
B.1	Formules de dérivation à 5 points . . . . .	24
B.2	Propriétés élémentaires des polynômes de Tchebychev . . . . .	24
B.3	Quadratures pour le calcul des intégrales . . . . .	25
B.3.1	Quadrature de Gauss-Legendre . . . . .	25
<b>C</b>	<b>Equations du modèle d'Ising 2D</b>	<b>26</b>
C.1	Introduction . . . . .	26
C.2	Les équations BMW en $\rho$ dimensionnées . . . . .	26
C.3	Les équations BMW en $\phi$ . . . . .	27
C.3.1	Les équations BMW en $\phi$ dimensionnées . . . . .	27
C.3.2	Les équations BMW en $\phi$ adimensionnées en impulsion . . . . .	28
C.3.3	Les équations BMW en $\phi$ totalement adimensionnées . . . . .	29

# 1 Introduction

La physique statistique établit un cadre permettant de calculer les grandeurs macroscopiques, dites aussi thermodynamiques, des problèmes mettant en jeu des systèmes avec un très grand nombre de degrés de liberté en interaction. Pour donner une image de ce que cela signifie, on considère un litre d'eau enfermé dans une boîte. Ce litre d'eau est constitué de  $\sim 10^{24}$  molécules qui peuvent vibrer, se déplacer ou tourner dans les trois directions de l'espace et avec une certaine vitesse. La position d'une seule de ces molécules représente trois degrés de libertés (un pour chaque projection de la position dans l'espace à trois dimensions) du système total, son orientation, ou sa vitesse aussi, etc. On remarque alors que, un seul litre d'eau, possède un nombre gigantesque de degrés de libertés qui peuvent interagir ensemble (ici par l'intermédiaire, entre autre, des collisions des molécules). Il n'est donc pas possible de déterminer les propriétés physiques macroscopiques de ce système en étudiant la dynamique individuelle de chaque degré de liberté le constituant, ce pourquoi on a recours aux statistiques.

Nous allons nous intéresser ici plus particulièrement à un domaine particulier de la physique statistique et de la thermodynamique qu'est l'étude des transitions de phase. Pour cela commençons par décrire ce dont il s'agit, puis nous expliciterons ce que nous allons y étudier.

## 1.1 Transitions de phases

En thermodynamique on appelle phase un milieu possédant des propriétés physiques macroscopiques homogènes. Or, avec la modification de certains paramètres (comme la température, la pression, etc.), un système peut changer de phase; il se produit alors une transition de phase. Landau a classé ces transitions suivant deux types : celles du premier ordre et celles du second [?]. Cette classification se fonde sur la continuité ou non de certaines fonctions thermodynamiques, définies sur le système, au moment de la transition.

Le passage de l'eau de l'état liquide à l'état gazeux par modification de la température extérieure à pression constante est un exemple de transition du premier ordre. En effet un volume d'eau pure à pression ambiante soumis à une température extérieure de plus de 100°C boue. Cependant il est bien connu que pendant cette transition de phase entre l'état liquide et l'état gazeux l'eau liquide en elle même se maintient à une température constante de 100°C exactement avant de s'évaporer. L'énergie du système augmente donc progressivement à cause de la température extérieure élevée mais la température du liquide ne varie pas, on dit que le système emmagasine de l'énergie sous forme de chaleur latente. Ce comportement est un point caractéristique des transitions du premier ordre.

D'un autre côté, un métal aimanté à température ambiante voit son aimantation disparaître lorsque lorsqu'il est chauffé au dessus d'une certaine température. Ceci correspond aussi à une transition de phase, en revanche,

elle est du second ordre [?]; il n'existe par exemple pas de chaleur latente par exemple. On s'intéresse plus particulièrement ici aux phénomènes physiques particuliers qui se produisent lors des transitions du second ordre.

Pour comprendre quels sont ces phénomènes considérons (comme dans toute la suite de cette étude) un système que l'on peut faire changer de phase en variant sa température  $T$  uniquement. On appelle  $T_c$ , température critique, la température à laquelle se produit la transition. Il est alors possible de définir sur ce système une fonction de corrélation  $G^{(2)}(r)$  qui décrit quantitativement l'influence que deux degrés de libertés du système séparés d'une distance  $r$  ont l'un sur l'autre. Notons bien que plus la distance entre les deux sera grande moins cette influence sera forte et donc plus la fonction de corrélation sera faible. A cette fonction, qu'il est possible de déterminer expérimentalement [?], on y associe une longueur  $\xi$  qui définit approximativement la distance à partir de laquelle deux degrés de libertés du système n'ont plus d'influence l'un sur l'autre.

On observe expérimentalement qu'au moment d'une transition de phase du second ordre, pour  $|T - T_c| \rightarrow 0$ , à la fois  $\xi$  et  $G^{(2)}$  divergent, selon les lois

$$\xi \sim |T - T_c|^{-\nu} \quad \text{et} \quad G^{(2)}(r) \sim |r|^{2-d-\eta}, \quad (1)$$

où  $d$  est la dimension physique du système et  $\nu$  et  $\eta$  sont deux réels positifs appelés les *exposants critiques*. Notons qu'il existe aussi comme cela plusieurs autres grandeurs desquelles on peut extraire différents exposants critiques. Le point essentiel étant que tous les systèmes ayant les mêmes propriétés de symétrie possèdent les mêmes exposants critiques, on dit qu'ils appartiennent à la même classe d'universalité. On dit qu'un système possède une certaine symétrie lorsque l'action de celle-ci sur les degrés de liberté du système n'en change pas l'énergie. Nous détaillerons plus en détails ce qu'est la symétrie  $O(N)$  à laquelle nous nous sommes intéressés.

L'avantage est qu'il suffit d'étudier un système 'jouet' très simple, le plus simple possible, ayant la symétrie souhaitée pour trouver les exposants critiques de tous les autres systèmes physiques plus complexes avec la même symétrie. En revanche la température critique  $T_c$  d'un système n'est pas une grandeur universelle, elle varie d'un système à l'autre, même s'ils ont les mêmes symétries, cela signifie que pour la calculer il n'est pas possible d'utiliser l'astuce précédente, il faut étudier précisément le système d'intérêt.

## 1.2 Intérêt du groupe de renormalisation et des équations BMW

Le groupe de renormalisation (RG) permet de montrer l'effet d'universalité des exposants critiques et de les calculer. L'approche par le RG a permis d'obtenir déjà d'excellents résultats [?, ?] pour différents systèmes étudiés comparé aux expériences et autres méthodes comme les simulations Monte-Carlo. Cependant elle reste limitée

dans ces applications car elle se fonde sur des approximations de "théorie des perturbations" pour pouvoir mener les calculs qui ne permettent de ne calculer par exemple que les exposants universels critiques mais pas les grandeurs non universelles comme la température critique  $T_c$ .

Le groupe de renormalisation non perturbatif (NPRG) permet de répondre à ce problème en reprenant le principe du RG sous une approche différente permettant d'accéder à des équations exactes. Cependant, en pratique, ces équations ne sont pas solubles et il faut faire d'autres approximations, comme l'approximation BMW. Bien que cela reste compliqué en pratique, ces approximations peuvent permettre de récupérer à la fois les exposants critiques et les grandeurs non universelles.

Dans cette étude nous avons repris une simulation numérique d'équations intégral-différentielles non linéaires obtenues par l'approximation BMW pour des systèmes régis par une certaine symétrie dite  $O(N)$  à l'aide du système modèle générique de la "théorie  $\varphi^4$ " [5]. Elle a déjà permis de déterminer des exposants critiques avec précision pour certains systèmes, mettant en avant la qualité de l'approximation BMW et du NPRG. Cependant elle présente des comportements étranges et des résolutions instables dans d'autres cas. Le but était donc de rechercher quelles en étaient les causes pour parvenir enfin à calculer avec ce code les exposants  $\eta$  et  $\nu$  dans toutes les configurations.

De plus nous avons aussi réalisé la simulation des équations BMW pour un modèle précis ayant une symétrie  $O(N=1)$ , afin d'essayer d'en récupérer la température critique. Ceci afin de la comparer à une valeur théorique connue, toujours dans l'objectif de valider la justesse de l'approximation BMW, en montrant sa capacité à calculer numériquement une grandeur non universelle,  $T_c$ , d'un système donné.

Dans une première partie nous rappelons les origines du modèle du RG et du NPRG puis nous l'utilisons pour expliquer la structure des équations BMW dans le cas de la théorie  $\varphi^4$  et étudier numériquement leur résolution et la recherche des exposants critiques associés. Ensuite nous introduisons le modèle d'Ising à deux dimensions, système sur lequel nous avons recherché la température critique pour la comparer au résultat théorique d'Onsager.[8].

## 2 Origine du modèle

### 2.1 Concepts de physique statistique

Nous résumons dans cette section quelques concepts fondamentaux de la thermodynamique et de la physique statistique [?] nécessaires à l'introduction du groupe de renormalisation.

Considérons un système à  $P$  corps dans un ouvert à  $d$  dimensions  $\Omega$  de volume  $|\Omega|$ . On considère que l'ensemble des  $N$  degrés de liberté de chacun de ces  $P$  corps peuvent être décrit suivant leur position  $\mathbf{r}$  grâce à un ensemble de vecteurs  $\{\varphi_{\mathbf{r}}\}_{\mathbf{r}}$ . Le vecteur  $\varphi_{\mathbf{r}}$  possède  $N$  composantes représentant chacune la valeur d'un degré de liberté du corps situé en  $\mathbf{r}$ . Cependant comme nous en avons déjà discuté, nous étudions des systèmes macroscopique, ou autrement dit, des systèmes dans la limite thermodynamique où le nombre  $P$  de corps est très élevé. Suffisamment élevé pour considérer que l'ensemble de valeurs  $\{\varphi_{\mathbf{r}}\}_{\mathbf{r}}$  discrètes peut en réalité s'exprimer comme une fonction  $\varphi : \mathbf{r} \in \Omega \rightarrow \varphi(\mathbf{r}) \in \mathbb{R}^N$ , telle que  $\varphi \in (C^0(\Omega))^N$ .

La dynamique du système est alors régie par une fonctionnelle de  $\varphi$  : l'hamiltonien  $H[\varphi]$ <sup>1</sup>. Avec le formalisme canonique de la physique statistique [?] nous savons que nous pouvons connaître toutes l'information sur les propriétés macroscopiques du système en étudiant sa fonction de partition  $\mathcal{Z}$  définie par l'expression

$$\mathcal{Z} \equiv \int \mathcal{D}\varphi \exp \{-H[\varphi]\}, \quad (2)$$

Cette intégrale est une intégrale fonctionnelle  $\int$  sur l'ensemble des champs  $\varphi$  permis par le système (i.e. une somme continue sur l'ensemble des configurations possibles des  $P \times N$  degrés de liberté du système). Cependant elle ne peut pas être, de manière générale, calculée pour un  $H$  quelconque.

Considérons l'hypothèse physique selon laquelle  $H$  peut se décomposer en deux parties distinctes,

$$H[\varphi] = S[\varphi] - \int_{\Omega} \mathbf{h}\varphi, \quad (3)$$

où  $S$  est l'hamiltonien du système isolé et le deuxième terme correspond à l'excitation du système par un champ  $\mathbf{h}$  extérieur. Ainsi  $\mathcal{Z}$  devient une fonctionnelle de  $\mathbf{h}$  et nous définissons l'énergie libre du système comme étant

$$W[\mathbf{h}] = \ln(\mathcal{Z}[\mathbf{h}]) \quad (4)$$

En utilisant la notion de dérivée fonctionnelle nous pouvons alors introduire  $G^{(n)}$  le tenseur des fonctions de corrélations à  $n \in \llbracket 1, N \rrbracket$  corps. Ces fonctions sont très importantes car, comme mentionné dans l'introduction, c'est celle à deux corps qui nous permet de déterminer les exposants critiques  $\nu$  et  $\eta$ . Pour  $j \in \llbracket 1, n \rrbracket$ , on pose  $\{i_j\} \subset \llbracket 1, N \rrbracket$  avec  $\text{card}(\{i_j\}) = j$ .

$$G_{\{i_j\}}^{(n)}[\{\mathbf{r}_j\}; \mathbf{h}] = \frac{\delta^n W[\mathbf{h}]}{\delta h_{i_1}(\mathbf{r}_1) \dots \delta h_{i_n}(\mathbf{r}_n)} \quad (5)$$

Cependant ces grandeurs ne peuvent pas se calculer directement. Or, comme l'énergie libre est une fonction convexe [?] on peut définir, une grandeur que l'on parviendra à

1. Pour être plus précis ici  $H = \beta H_{\text{stat}}$ , où  $\beta = 1/(k_b)T$  et  $H_{\text{stat}}$  est classiquement le hamiltonien de la physique statistique

calculer, le potentiel Gibbs, défini par transformation de Legendre selon

$$\Gamma[\phi] = -W[\mathbf{h}] + \int_{\Omega} \mathbf{h}\phi, \quad (6)$$

Avec, en notant  $\langle \dots \rangle$  la moyenne statistique,

$$\phi[\mathbf{r}, \mathbf{h}] = \langle \varphi(\mathbf{r}) \rangle = \frac{\delta W[\mathbf{h}]}{\delta \mathbf{h}(\mathbf{r})} \quad (7)$$

$$\langle \varphi(\mathbf{r}) \rangle = \frac{1}{Z} \int \mathcal{D}\varphi \varphi(\mathbf{r}) \exp \{-H[\varphi]\}, \quad (8)$$

On introduit aussi une notation pour les tenseurs de dérivées fonctionnelles de  $\Gamma$  avec

$$\Gamma_{\{i_j\}}^{(n)}[\{\mathbf{x}_j\}; \phi] = \frac{\delta^n \Gamma[\phi]}{\delta \phi_{i_1}(\mathbf{x}_1) \dots \delta \phi_{i_n}(\mathbf{x}_n)} \quad (9)$$

On montre alors [3], qu'au sens d'inverse d'opérateur, comme définie en annexe,

$$G^{(2)}[\mathbf{h}] = \left( \Gamma^{(2)}[\phi] \right)^{-1} \quad (10)$$

Il faut donc retenir que la connaissance du potentiel de Gibbs équivaut à la connaissance de la fonction de corrélation à deux points qui nous permet alors aussi de retrouver les exposants critiques qui nous intéressent.

En outre la connaissance de  $\Gamma[\phi]$  a aussi un autre avantage important puisque si l'on prend  $\phi$  comme une fonction uniforme alors  $\phi$  est une grandeur ne dépendant plus de  $\mathbf{r}$  et  $\Gamma$  devient une fonction (et non plus une fonctionnelle). Or à un facteur de volume  $|\Omega|$  près,  $\Gamma$  correspond alors au potentiel du système que l'on note  $V$  selon :

$$V(\phi) = \frac{1}{|\Omega|} \Gamma[\phi]_{\phi \text{ unif}}, \quad (11)$$

et la position du minimum global de  $V$  noté  $\phi_m$  est lié à la nature de la phase dans laquelle se trouve le système. Si jamais  $\phi_m \neq 0$  alors la température du système est inférieure à la température critique : on dit qu'il est dans la phase basse température. En revanche si  $\phi_m = 0$  la température est au dessus de la température critique et le système est dans la phase haute température.

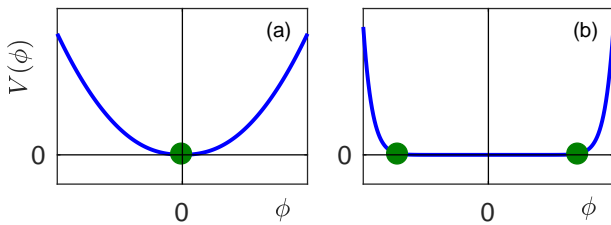


FIGURE 1 – Allure du potentiel pour un champ n'ayant qu'une seule composante :  $\phi = \phi$ . La position de  $\phi_m$  est symbolisée par les points verts. Dans le cas (a), nous sommes dans la phase dite haute température. Dans le cas (b) le potentiel est toujours une fonction convexe mais elle est extra plate autour de l'origine. En physique on dira que le minimum de  $V$  ne se trouve pas vraiment en 0 mais sur les bords de la région plate, suivant certains critères. Remarquons qu'il s'agit bien alors de fonctions concaves et paires.

## 2.2 La symétrie $O(N)$

On dit qu'un système est symétrique selon  $O(N)$  s'il est invariant par l'action du groupe de rotation  $O(N)$  sur ces degrés de libertés. Plus précisément, soit  $J \in O(N)$ , et on note  $J.V$  l'action de  $J$  sur un vecteur  $V$  de  $\mathbb{R}^N$ . Le modèle est dit  $O(N)$  si

$$H[J\varphi] = H[\varphi] \quad (12)$$

Dans la suite nous utiliserons alors une autre grandeurs scalaire invariante sous  $O(N)$  pour caractériser les champs  $\phi$  uniformes

$$\rho = \frac{1}{2} \phi^2 \quad (13)$$

Ainsi, pris en  $\phi$  uniforme le potentiel effectif  $\Gamma^{(2)}$  devient une fonction de  $\rho$  qui est un scalaire et plus un vecteur comme  $\phi$  unif. l'est. Il en est de même pour ses dérivées et pour  $V_k$  ou tout autre grandeur fonction de  $\phi$ . Notre étude porte uniquement sur des systèmes possédant cette symétrie.

Développons à présent les théories du RG et du NPRG qui partent des quelques formules rappelées ici.

## 2.3 Le groupe de renormalisation (RG)

### 2.3.1 Transformée de Fourier

Nous rappelons ici de manière synthétiques les principales idées du RG développé par Wilson [?, ?, ?]. Commençons pour cela par définir la transformée de Fourier du champ  $\varphi$  appartenant à  $L^2(\Omega)$  par

$$\begin{aligned} \hat{\varphi}_{\mathbf{p}} &= \frac{1}{\sqrt{|\Omega|}} \int_{\Omega} \varphi(\mathbf{r}) e^{-i\mathbf{p} \cdot \mathbf{r}} d\mathbf{r}, \\ \varphi(\mathbf{r}) &= \frac{1}{\sqrt{|\Omega|}} \sum_{\mathbf{p}} \hat{\varphi}_{\mathbf{p}} e^{i\mathbf{p} \cdot \mathbf{r}} \end{aligned} \quad (14)$$

On fait l'hypothèse qu'il existe un réel  $\Lambda$  tel que pour  $\mathbf{p} > \Lambda$ ,  $\hat{\varphi}(\mathbf{p}) \simeq 0$ . On considère donc  $\mathbf{p} \in [0, \Lambda]$ . Ceci signifie que  $\varphi$  est une fonction suffisamment régulière et cette valeur  $\Lambda$  correspond physiquement à l'inverse de la plus petite longueur caractéristique du système, qui est classiquement la distance moyenne entre les corps par exemple. En pratique on suppose que comme dans la limite thermodynamique on étudie des systèmes macroscopiques tels que  $|\Omega| \gg 1/\Lambda^d$ . Ainsi on fait l'approximation physique selon laquelle les impulsions ne sont plus des variables discrètes mais des variables continues avec les équivalences

$$\begin{aligned} \frac{1}{|\Omega|} \sum_{\mathbf{p}} &\rightarrow \frac{1}{(2\pi)^d} \int_{\mathbb{R}^d} \dots d\mathbf{p} \equiv \int_{\mathbf{p}} \dots \\ \int_{\Omega} \dots d\mathbf{r} &\rightarrow \int_{\mathbb{R}^d} \dots d\mathbf{r} \equiv \int_{\mathbf{r}} \dots \end{aligned} \quad (15)$$



Pour  $\varphi$  fixé la suite  $\hat{\varphi}_{\mathbf{p}}$  dans  $\ell^2$  devient une fonction  $\hat{\varphi} : \mathbf{p} \rightarrow \hat{\varphi}(\mathbf{p})$  de  $L^2(\mathbb{R})$ . Remarquons aussi que si  $\hat{H}$  est la transformée de Fourier de  $H$  alors nous avons toujours

$$\mathcal{Z} = \int \mathcal{D}\hat{\varphi} \exp \left\{ -\hat{H}[\hat{\varphi}] \right\}. \quad (16)$$

Dès lors qu'il n'y aura pas d'ambiguïté possible, nous pourrons donc oublier à partir de maintenant la notation avec le chapeau en notant que c'est la variable utilisée  $\mathbf{r}$  ou  $\mathbf{p}$  (ou aussi parfois  $\mathbf{q}$  pour l'impulsion) qui nous permet de savoir si l'on travaille avec la fonction considérée ou sa transformée de Fourier.

### 2.3.2 Idée générale

L'idée du RG est alors de ne pas considérer tous les degrés de liberté sur le même pied d'égalité. En effet, on commence d'abord, pour calculer  $\mathcal{Z}$ , par intégrer les degrés de libertés de haute impulsion  $\mathbf{p}$  entre  $k = \Lambda/s$  et  $\Lambda$  où  $k \in [0, \Lambda]$ . En pratique on sépare  $\varphi$  en deux fonctions  $\varphi_{>}$  et  $\varphi_{<}$  telles que  $\varphi(\mathbf{p}) = \varphi_{k,>}(\mathbf{p}) + \varphi_{k,<}(\mathbf{p})$  et

$$\varphi_{k,>}(\mathbf{p}) = \varphi(\mathbf{p}) \quad \text{si} \quad \mathbf{p} \in [k, \Lambda] \quad (17)$$

$$0 \quad \text{sinon} \quad (18)$$

Ceci permet de définir un Hamiltonien effectif  $H_k$ ,

$$H_k[\varphi_{k,<}] \equiv \int \mathcal{D}\varphi_{k,<} \exp \{ H[\varphi_{k,>} + \varphi_{k,<}] \}, \quad (19)$$

et de réécrire la fonction de partition comme

$$\mathcal{Z} = \int \mathcal{D}\varphi_{k,<} \exp \{ -H_k[\varphi_{k,<}] \}. \quad (20)$$

De manière générale on part d'un hamiltonien qui ne dépend pas seulement du champ  $\varphi$  mais entendu aussi de  $\mathbf{p}$  (lorsque l'on parle de la transformée de Fourier du hamiltonien, de  $\mathbf{r}$  sinon) et de constantes de couplage qui caractérise la physique à laquelle est soumise le champ. Ces constantes sont notées  $\{g_i\}_i$  avec  $i \in \mathbb{N}$ . On écrit alors  $H[\varphi] = H[\varphi; \mathbf{p}, \{g_i\}]$ . Le nouvel hamiltonien  $H_k[\varphi_{k,<}]$  peut alors s'exprimer aussi sous la forme  $H_k[\varphi_{k,<}; \mathbf{p}, \{g_{k,i}\}_i]$  où  $\{g_{k,i}\}_i$  sont de nouvelles constantes de couplages.

Bien entendu il n'est pas directement possible de calculer  $H_k$  pour  $k$  quelconque, sinon le problème serait résolu en calculant  $H_0$ . On considère alors plutôt une intégration infinitésimale entre  $[\Lambda - d\Lambda, \Lambda]$  pour obtenir le nouvel hamiltonien  $H_{k_1}$ , où  $k_1 = \Lambda - d\Lambda$ . On introduit aussi  $s_1 = \Lambda/k_1$ . Ce calcul là, contrairement au calcul direct pour  $k$  quelconque, peut être réalisé grâce à des approximations comme nous le détaillerons ensuite. Maintenant, avec l'expression de ce nouvel hamiltonien, on réalise ce que l'on appelle un adimensionnement qui se déroule en trois étapes listées ci-dessous.

Tout d'abord, comme  $\mathbf{p}$  est homogène à  $L^{-1}$  (ou  $L$  est la dimension d'une longueur) on introduit  $\tilde{\mathbf{p}} = s_1 \mathbf{p}$ .

Ensuite on montre que le champ  $\varphi_{k_1,<}$  est homogène à  $L^{d-2-\eta}$  (avec  $\eta$  l'exposant critique défini dans l'introduction), on pose donc  $\tilde{\varphi}_{k_1,<}$  tel que  $\varphi_{k_1,<} = s_1^{-d+2+\eta} \tilde{\varphi}_{k_1,<}$ . Enfin la constante  $g_{k_1,i}$  pour tout  $i \in \mathbb{N}$  est aussi homogène à  $L^{b_i}$  avec  $b_i$  une constante. On écrit donc de nouvelles constantes de couplage  $\{\tilde{g}_{k_1,i}\}_i$  telles que  $g_{k_1,i} = s_1^{-b_i} \tilde{g}_{k_1,i}$ . Ceci définit un hamiltonien  $\tilde{H}$ ,

$$\tilde{H}_{k_1}[\tilde{\varphi}_{k_1,<}; \tilde{\mathbf{p}}, \{\tilde{g}_{k_1,i}\}_i] = H_{k_1}[\varphi_{k_1,<}; \mathbf{p}, \{g_{k_1,i}\}_i] \quad (21)$$

La fonction de partition (dont il ne sert en fait à rien de connaître le préfacteur numérique) est alors simplement exprimée comme

$$\mathcal{Z} \propto \int \mathcal{D}\tilde{\varphi}_{k_1,<} \exp \left\{ -\tilde{H}_{k_1}[\tilde{\varphi}_{k_1,<}, \{\tilde{g}_{k_1,i}\}_i] \right\}. \quad (22)$$

Ce changement est purement technique cependant il a un fondement physique puisqu'il permet de faire comme si  $\tilde{H}_{k_1}$  était l'hamiltonien d'un "nouveau système" identique au système originel étudié mais dans lequel toutes les échelles d'impulsion ont été dilatées d'un facteur  $s_1$  et les échelles de longueur alors réduites d'un facteur  $s_1$ . Or on rappelle que pour une transition de phase du second ordre la longueur  $\xi$  du système originel diverge. Ce "nouveau système" possède alors une longueur de corrélation  $\xi_1 = \xi/s_1$  qui diverge aussi à la transition :  $\xi, \xi_1 \rightarrow \infty$ . Ainsi, à la transition de phase, et uniquement à la transition, les deux systèmes possèdent la même physique. En effet, si  $\xi$  ne divergeait pas (et donc si l'on n'était pas à la transition de phase) ce ne serait pas le cas puisque alors  $\xi_1 \neq \xi$ , et deux systèmes avec des longueurs de corrélations différentes, ne représenteraient pas la même chose.

Pour réaliser l'intégration complète sur  $[0, \Lambda]$  on peut donc ensuite itérer ce processus de transformations infinitésimales en repartant de l'expression de  $\mathcal{Z}$  en fonction de  $\tilde{H}_{k_1}[\tilde{\varphi}_{k_1,<}, \{\tilde{g}_{k_1,i}\}_i]$ . On reproduit le même procédé, par exemple au deuxième pas de l'itération, en calculant l'intégration infinitésimale entre  $[\Lambda - 2d\Lambda, \Lambda - d\Lambda]$  avec  $k_2 = \Lambda - 2d\Lambda$ . À la fin de cette deuxième itération nous avons donc intégré sur  $[\Lambda - 2d\Lambda, \Lambda]$ .

On introduit alors à l'itération  $p \in \mathbb{N}$  - itération à laquelle on a intégré sur  $[k_p, \Lambda]$  - l'opérateur  $O_p$  qui envoie  $\{\tilde{g}_i\}_i$  sur  $\{\tilde{g}_{k_p,i}\}_i$ . L'hypothèse fondamentale du RG, qui n'est pas prouvée mais toujours vérifiée, est qu'il existe un point fixe de  $O_p$  pour  $p \rightarrow \infty$ , si l'on est à la température critique (et/ou pression critique, ...). Ceci signifie plus exactement qu'il existe  $\{\tilde{g}_i^*\}_i$  tel que

$$\lim_{k \rightarrow \infty} \tilde{g}_{k,i} = \lim_{\substack{p \rightarrow \infty \\ d\Lambda \rightarrow 0}} \tilde{g}_{k_p,i} = \tilde{g}_i^* \quad (23)$$

Sans entrer plus en profondeur dans les calculs du RG on admet que l'on peut montrer que l'existence de ce point fixe explique alors l'universalité de exposants critiques [3]. En effet, deux systèmes avec les mêmes propriétés de symétries auront le même point fixe, ce qui revient à dire d'une autre manière qu'ils auront bien un comportement,

une physique, identique à la transition de phase, quand la longueur de corrélation est infinie.

Dans un calcul de RG on prend classiquement un nombre fini de constantes de couplage et on considère qu'elles sont suffisamment faibles pour faire des développements du hamiltonien en puissance de ces constantes adimensionnées à chaque itération. Ce sont ces approximations qui permettent de faire des calculs mais elles limitent les applications possibles. Le NPRG développe alors une technique reprenant la même idée de calcul mais dans faire ces approximations grâce à une astuce.

## 2.4 Le groupe de renormalisation non perturbatif (NPRG)

### 2.4.1 Généralités

Contrairement au RG le NPRG développé par Wetterich [?] va plus loin puisqu'il permet un calcul sans approximations a priori. L'idée reste la même que dans le RG en intégrant les hautes impulsions en premier lieu. Cependant l'astuce consiste à faire cela en introduisant un tenseur de fonctions  $\mathcal{R} \in (H_1([0, \Lambda], H_1([0, \Lambda]^d)))^{N \times N} : (k, \mathbf{q}) \rightarrow \mathcal{R}_{k,ij}(\mathbf{q})$ , puis une nouvelle fonction de partition modifiée,

$$\mathcal{Z}_k[\mathbf{h}] = \int \mathcal{D}\varphi \exp \left\{ -S[\varphi] - \Delta S_k[\varphi] + \int_{\mathbf{r}} \mathbf{h}\varphi \right\}, \quad (24)$$

avec la définition

$$\begin{aligned} \Delta S_k[\varphi] &\equiv \frac{1}{2} \int_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'} \varphi_i(\mathbf{r}) \mathcal{R}_{k,ij}(\mathbf{r} - \mathbf{r}') \varphi_j(\mathbf{r}') \\ &= \frac{1}{2} \int_{\mathbf{q}} \varphi_i(-\mathbf{q}) \mathcal{R}_{k,ij}(\mathbf{q}) \varphi_j(\mathbf{q}) \end{aligned} \quad (25)$$

C'est grâce à l'évolution de  $\mathcal{R}_{k,ij}$  en fonction de  $k$  que l'on intègre au fur et à mesure les degrés de liberté. En effet, dans l'esprit du RG, on souhaite retrouver  $\lim_{k \rightarrow 0} \mathcal{Z}_k = \mathcal{Z}$  et pour  $k = \Lambda$  que l'expression de  $\mathcal{Z}_\Lambda$  puisse être calculée analytiquement. De cette manière, en faisant évoluer  $k$  de  $\Lambda$  à 0 on peut suivre l'évolution de  $\mathcal{Z}_k$  d'une valeur connue à la valeur  $\mathcal{Z}$  par le biais d'une équation différentielle. On peut donc choisir  $\mathcal{R}_{k,ij}$  tel que

- Pour  $k \rightarrow 0$ ,  $\forall \mathbf{q} \quad \mathcal{R}_{k,ij}(\mathbf{q}) \rightarrow 0$ .
- Pour  $k = \Lambda$ ,  $\forall \mathbf{q} \quad \mathcal{R}_{k,ij}(\mathbf{q}) \rightarrow +\infty$ .

Et il faut que l'évolution entre ces deux configurations soit continue. Etant donné que numériquement nous ne pouvons pas prendre en compte  $\mathcal{R}_{k,ij}$  allant vers l'infini quand  $k = \Lambda$  nous nous contenterons de prendre  $\mathcal{R}_{\Lambda,ij}$  comme une fonction minorée par une valeur bien supérieure aux valeurs de constantes de couplage de  $H$ . En pratique il suffit de prendre  $\mathcal{R}_{\Lambda,ij} \sim \Lambda^2$ .

Ainsi, quand  $k \rightarrow 0$ ,  $\Delta S_k \rightarrow 0$  et l'on retrouve bien l'expression de  $\mathcal{Z}$ . De plus quand  $k = \Lambda$  prendre  $\mathcal{R}_{k,ij}$

comme étant très grand permet faire une excellente approximation de point-selle et écrire

$$\mathcal{Z}_\Lambda[\mathbf{h}] \propto \exp \left\{ -S[\varphi_0] - \Delta S_k[\varphi_0] + \int_{\mathbf{r}} \mathbf{h}\varphi_0 \right\} \quad (26)$$

Où l'on définit  $\varphi_0$  par

$$\left. \frac{\delta (S[\varphi] + \Delta S_k[\varphi])}{\delta \varphi} \right|_{\varphi_0 \text{ unif.}} = \mathbf{h} \quad (27)$$

L'intégrale a alors disparue dans l'expression de  $\mathcal{Z}_\Lambda$ , qui s'exprime uniquement en fonction d'un champ bien défini  $\varphi_0$  appelé le champ moyen. De cette manière on dit que l'on "gèle les fluctuations" du champ autour de  $\varphi_0$  et on peut calculer analytiquement  $\mathcal{Z}_\Lambda$ .

Enfin, il faut aussi que  $\mathcal{R}_{k,ij}$  soit une fonction possédant des symétries compatibles avec le système que l'on considère pour pouvoir effectuer des calculs.

### 2.4.2 Choix du régulateur

Dans le modèle  $O(N)$  il suffit de prendre  $\mathcal{R}_{k,ij} = \mathcal{R}_k$  comme une simple fonction et pas un tenseur. De plus en guise d'illustration (et parce que cela correspond bien à ce que nous avons utilisé par la suite dans le cas de la théorie  $\varphi^4$ ) nous allons considérer que  $\mathcal{R}_k(\mathbf{q}) = \mathcal{R}_k(q)$  avec  $q = \|\mathbf{q}\|_2$  la norme 2 dans  $\mathbb{R}^d$ . La fonction  $q \rightarrow \mathcal{R}_k(q)$  est appelée le régulateur.

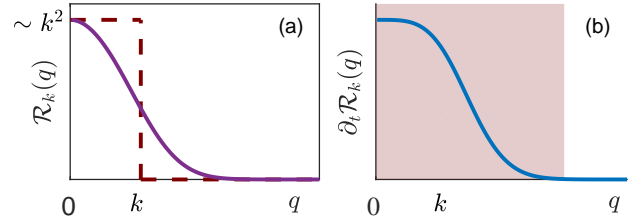


FIGURE 2 – (a) Allure du régulateur choisi pour une valeur de  $k$  donnée avec une décroissance exponentielle (ligne continue bleue - c.f. Eq. (29)) et avec une fonction de Heaviside (pointillés rouges - c.f. Eq. (28)). Ainsi ici nous avons approximativement intégrés les degrés de liberté correspondant à une impulsion dans  $\simeq [k, \Lambda]$  uniquement. (b) Allure de la dérivée du régulateur choisi pour une valeur de  $k$  donnée avec une décroissance exponentielle (ligne continue bleue, Eq. (??)). L'intégrale sur  $\mathbf{q}$  ne doit donc être faite seulement sur les  $q$  appartenant dans la région rouge.

Il semble naturel, pour satisfaire à toutes les conditions précédentes, d'utiliser dans le régulateur une fonction de Heaviside en écrivant

$$\forall q \in [0, \Lambda] \quad \mathcal{R}_k(q) = \alpha(k^2 - q^2)\Theta(k^2 - q^2) \quad (28)$$

Avec  $\alpha$  un réel positif que l'on prend de l'ordre de l'unité et que l'on peut faire varier mais qui n'est pas supposé changer les résultats des calculs. Cependant, dans l'approximation BMW les régulateurs de Heaviside ne sont pas assez régulier et donnent des schéma numériques instables. On prend donc une expression infiniment dérivable définie par

$$\forall q \in [0, \Lambda] \quad \mathcal{R}_k(q) = \alpha \frac{q^2}{\exp(q^2/k^2) - 1} \quad (29)$$

Remarquons que l'on satisfait bien aux conditions aux limites imposées sur le régulateur car

$$\forall k \in [0, \Lambda], \quad \sup \{\mathcal{R}_k(q)\} = \alpha k^2 \quad (30)$$

donc  $\mathcal{R}_k$  converge même uniformément vers 0 quand  $k$  tend vers 0. En outre, la seconde condition est aussi validée puisque

$$\inf_{q \in \mathbb{R}} \{\mathcal{R}_\Lambda(q)\} = \alpha \frac{\Lambda^2}{e-1} \quad (31)$$

### 2.4.3 Potentiels

En réalité, ce n'est pas vraiment à  $\mathcal{Z}$  que nous allons nous intéresser, mais plutôt aux potentiels qui en dérive, car ils contiennent toutes les informations dont nous avons besoin. On reprend alors les différentes définitions données dans la section ... que l'on adapte ici pour prendre en compte la présence du régulateur dans le cas de la limite thermodynamique  $\Omega \gg 1/\Lambda^d$ . Tout d'abord, pour  $k$  fixé on définit une énergie libre

$$W_k[\mathbf{h}] = \ln(\mathcal{Z}_k[\mathbf{h}]) \quad (32)$$

Et de même pour le tenseur des fonctions de corrélation, que l'on exprime cette fois ci en fonction des transformées de Fourier (c.f. Ann. A) et en reprenant les mêmes notations qu'en Sec. ??.

$$G_{k,\{i_j\}}^{(n)}[\{\mathbf{p}_j\}; \mathbf{h}] = \frac{\delta^n W_k[\mathbf{h}]}{\delta h_{i_1}(-\mathbf{p}_1) \dots \delta h_{i_n}(-\mathbf{p}_n)} \quad (33)$$

En revanche, on ne définit plus exactement la fonctionnelle  $\Gamma$  de la même façon, on ne réalise plus vraiment exactement une transformée de Legendre, mais

$$\Gamma_k[\phi] = -W_k[\mathbf{h}] + \int_{\mathbf{r}} \mathbf{h} \phi - \Delta S_k[\phi], \quad (34)$$

Avec  $\phi$  défini comme

$$\phi[\mathbf{p}, \mathbf{h}] = \langle \varphi(\mathbf{p}) \rangle = \frac{\delta W_k[\mathbf{h}]}{\delta \mathbf{h}(-\mathbf{p})} \quad (35)$$

Faire une pseudo-transformée de Legendre et non un vrai transformée de Legendre dans laquelle on n'aurait pas soustrait le terme en  $\Delta S_k$  est utile pour obtenir une condition initiale de nos équations (c.f. Eq. (??)). On s'intéresse plus particulièrement alors à l'expression de  $G_{k,ii}^{(2)}$  pour  $i \in \llbracket 1, N \rrbracket$  pris en  $\{\mathbf{p}, -\mathbf{p}\}$ . En effet seul ce cas là aura une utilité par la suite. On notera donc cette expression, pour être concis,

$$G_{k,ii}[\mathbf{p}; \mathbf{h}] \equiv G_{k,ii}^{(2)}[\mathbf{p}, -\mathbf{p}; \mathbf{h}] = \frac{\delta^2 W_k[\mathbf{h}]}{\delta h_i(-\mathbf{p}) \delta h_i(\mathbf{p})} \quad (36)$$

En conservant la définition équivalente à Eq. (??) de  $\Gamma_k^{(n)}$  mais en transformée de Fourier

$$\Gamma_{k,\{i_j\}}^{(2)}[\{\mathbf{p}_j\}; \phi] = \frac{\delta^2 \Gamma_k[\phi]}{\delta \phi_{i_1}(-\mathbf{p}_1) \dots \delta \phi_{i_2}(-\mathbf{p}_n)}, \quad (37)$$

avec, une notation équivalente pour  $\Gamma_k^{(2)}$  à  $G_k^{(2)}$

$$\Gamma_{k,ii}^{(2)}[\mathbf{p}; \phi] \equiv \Gamma_{k,ii}^{(2)}[\mathbf{p}, -\mathbf{p}; \phi] = \frac{\delta^2 \Gamma_k[\phi]}{\delta \phi_i(-\mathbf{p}) \dots \delta \phi_i(\mathbf{p})} \quad (38)$$

on obtient alors, au sens de l'inverse d'opérateur,

$$G_k[\mathbf{p}; \mathbf{h}] = \left( \Gamma_k^{(2)}[\mathbf{p}, \phi] + \mathcal{R}_k(\mathbf{p}) \right)^{-1} \quad (39)$$

Enfin on peut aussi définir, pour  $\phi$  uniforme, le potentiel effectif  $V_k$  par

$$V_k(\phi) = \frac{1}{|\Omega|} \Gamma_k[\phi] \Big|_{\phi \text{ unif.}} \quad (40)$$

### 2.4.4 Equation de flot

On peut alors utiliser les définitions que l'on vient de poser pour extraire l'équation fondamentale du NPRG que l'on appelle l'équation de flot exacte de  $\Gamma_k$ . Il s'agit d'une équation valable pour  $k \in ]0, \Lambda]$  décrivant l'évolution de  $\Gamma$  avec  $k$  lorsqu'on le fait évoluer de  $\Lambda$  à 0. On définit une nouvelle variable  $t$  appelée temps du RG.

$$t = \ln(k/\Lambda), \quad \text{donnant} \quad \partial_t \dots = k \partial_k \dots \quad (41)$$

On montre alors

$$\partial_t \Gamma_k[\phi] = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^N \int_{\mathbf{q}} \partial_t \mathcal{R}_k(\mathbf{q}) G_{k,ii}[\mathbf{q}; \phi], \quad (42)$$

et nous avons aussi une condition initiale pour  $\Gamma$  puisque, en définissant  $\varphi_0$  comme en Eq. (27), d'après Eq. (26) il vient la relation

$$\Gamma_\Lambda[\phi] = S[\varphi_0 = \phi] \quad (43)$$

Ainsi, nous avons une équation différentielle avec une condition initiale connue. Rappelons aussi que la connaissance de  $\Gamma^{(2)}$  permet de connaître les exposants critiques  $\eta$  et  $\nu$ , cette équation est donc fondamentale car connaissant  $\Gamma$  nous avons accès à  $\Gamma^{(2)}$ .

Notons que l'intégrale dans cette équation de flot est en fait tronquée par la fonction  $q \rightarrow \partial_t \mathcal{R}_k(q)$  qui pour un  $k$  fixé limite, par sa décroissance, l'intervalle utile d'intégration qui n'est donc jamais véritablement faite sur un domaine infini et peut sans problème être réalisé numériquement comme illustré en Fig. 2 (b), dans le cas simple ou  $\mathcal{R}_k(\mathbf{q}) = \mathcal{R}_k(q)$ .

Le problème maintenant est que pour connaître  $\partial_t \Gamma$  dans cette équation il nous faut connaître la dérivée seconde  $\Gamma^{(2)}$ . Cependant si on voulait connaître de façon similaire l'équation de flot exacte de  $\Gamma^{(2)}$  il nous faudrait connaître  $\Gamma^{(3)}$  et  $\Gamma^{(4)}$ , et ainsi de suite. On dit alors que l'équation est ouverte et n'est pas soluble telle quelle. L'approximation BMW permet de répondre à ce problème.

### 2.4.5 La dimension anormale

Avant de s'occuper de l'application de l'écriture des équations BMW à un modèle concret introduisons le concept de dimension anormale. En effet nous avons mentionné que la fonction de corrélation à deux points évolue, à la transition de phase, schématiquement en  $G^{(2)}[\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2; \mathbf{h}] \sim |\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|^{2-d-\eta}$  pour  $|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2| \rightarrow \infty$ . Or cette grandeur  $\eta$ , qui est un exposant critique, possède aussi le nom de dimension anormale car elle viole à priori la dimension que devrait avoir  $G^{(2)}$  d'une longueur à la puissance  $2-d$ . Pour la prendre en compte dans les équations cela ne découle donc pas naturellement des équations déjà écrites. Pour cela on remarque que cette évolution de  $G^{(2)}$  implique aussi  $\Gamma^{(2)}[\mathbf{p}; \phi] \sim \mathbf{p}^{2-\eta}$  quand  $\mathbf{p} \rightarrow 0$ . On introduit alors  $Z_k$  une grandeur dimensionnée telle que

$$Z_k \equiv \left. \frac{\partial \Gamma_k^{(2)}[\mathbf{p}; \phi]}{\partial \mathbf{p}^2} \right|_{\phi \text{ unif.} = \phi_0, \mathbf{p} = \mathbf{p}_0} \quad (44)$$

Où  $\phi_0$  et  $\mathbf{p}_0$  sont des valeurs arbitraire du champ uniforme et de l'impulsion. De cette manière quand  $k \rightarrow 0$  nous avons  $Z_k \propto \mathbf{p}^\eta$ . On introduit alors  $\eta_k$  tel que

$$\eta_k = -k \partial_k \ln(Z_k) \quad (45)$$

Ainsi nous dirons que  $\Gamma_k^{(2)}$  n'a pas vraiment la dimension de  $\mathbf{p}^2$  mais la dimension de  $Z_k \mathbf{p}^2$ . Il est prouvé [] que ce faisant

$$\lim_{k \rightarrow 0} \eta_k = \eta \quad (46)$$

Ceci est d'une très grande importance pour l'adimensionnement des équations qui est nécessaire pour trouver les points fixes du RG (c.f. ??). Mais de plus c'est cette grandeur qui va nous donner l'exposant critique  $\eta$  que l'on recherche.

### 2.4.6 La recherche de points fixes

Le but est toujours de trouver la valeur des exposants critiques des systèmes que l'on étudie. Pour cela comme nous l'avons vu il faut trouver un point fixe du RG (c.f. Sec. ??). Ainsi, il faut travailler avec des variables que l'on adimensionne, dans le NPRG cela revient aussi à définir des variables avec un tilde. Plus précisément, si  $f$  est une grandeur de la dimension de  $Z_k^a L^{-b}$ , (où  $L$  est toujours de la dimension d'une longueur) on pose <sup>2</sup>  $\tilde{f} = Z_k^{-a} k^b f$ . Ceci illustre l'importance du  $Z_k$  représentant une dimension, que l'on a introduit auparavant, dans la mécanique du RG et du NPRG.

Ainsi dans le NPRG trouver un point fixe se traduit simplement par trouver une solution de l'équation de flot  $\tilde{\Gamma}_k$  telle qu'il existe  $k_{\text{seuil}} \in ]0, \Lambda]$  pour lequel  $\partial_t \tilde{\Gamma}_k = 0$  quand  $k < k_{\text{seuil}}$  (i.e. trouver  $\tilde{\Gamma}_k$  solution de Eq. (??) et stationnaire pour  $k < k_{\text{seuil}}$ ).

De manière équivalente on montre que cela revient aussi à avoir une dimension anormale associée  $\eta_k$  telle que <sup>3</sup>  $\partial_t \eta_k = 0$  pour  $k < k_{\text{seuil}}$ . Ainsi, quand  $k \rightarrow 0$  nous pouvons dire  $\eta_{k < k_{\text{seuil}}} = \eta$ . Et au passage on détermine alors l'exposant critique  $\eta$ .

Cependant il n'existe un point fixe qu'à la température critique. Or, la température à laquelle est soumise le système est donnée dans l'expression du hamiltonien et donc dans l'expression de  $S[\varphi_0]$  qui est la condition initiale des équations de flot. Ne connaissant pas la température critique, en modifiant (par des dichotomies et en tâtonnant) les termes correspondants à la température dans  $S$  on peut essayer de s'en rapprocher le plus possible en cherchant une solution  $\tilde{\Gamma}_k$  pour lequel un  $k_{\text{seuil}}$  existe.

2. On utilise ici  $k$  qui à la dimension d'une impulsion au lieu de  $s$  comme dans Sec. ?? mais ceci revient au même.

3. Notons bien que  $\eta_k$  est un scalaire, il représente une dimension de longueur mais n'a pas de dimension lui même.

### 3 Le modèle continu $O(N)$

#### 3.1 Théorie $\varphi^4$

Il a été montré [?] que lorsque l'on cherche à déterminer les exposants critiques, et que l'on s'intéresse uniquement à ce qu'il peut se passer au voisinage de la température critique alors il suffit d'étudier les premiers ordres du hamiltonien du système isolé autour de  $\varphi \sim 0$ , qui, pour respecter les symétries, dans le modèle  $O(N)$  à nécessairement la forme

$$S[\varphi] = \int_{\mathbf{r}} \left\{ \frac{1}{2} (\nabla \varphi)^2 + \frac{1}{2} r_0 \varphi^2 + \frac{u_0}{4!} (\varphi^2)^2 \right\} \quad (47)$$

Où encore, en transformée de Fourier, par isométrie de la TF dans  $(L^2(\mathbf{R}^d))^N$

$$S[\varphi] = \int_{\mathbf{p}} \left\{ \frac{1}{2} (\mathbf{p}\varphi)^2 + \frac{1}{2} r_0 \varphi^2 + \frac{u_0}{4!} (\varphi^2)^2 \right\} \quad (48)$$

Avec  $u_0$  et  $r_0$  deux réels. Comprenons que cet hamiltonien n'est pas le vrai hamiltonien de tous les systèmes régit pas une symétrie  $O(N)$  mais il suffit à en déduire les grandeurs universelles aux transition de phase. C'est seulement un modèle simplifié avec les même symétries que les systèmes qui nous intéresse. Ce modèle possède ainsi aussi une température critique qu'il va falloir déterminer pour atteindre un point fixe du RG. C'est le paramètre  $r_0$  qui définit plus particulièrement la température à laquelle est soumise le système et sur lequel il faudra jouer pour le trouver.

Ainsi c'est ce hamiltonien qui est injectée dans les équations du RG permettant d'obtenir les équations de flot et les équations BMW qui nous ont intéressées dans cette partie.

#### 3.2 Approximation BMW pour $O(1)$

Nous écrivons ici ce que donne les équations dans le cas particulier  $O(1)$ , i.e. lorsque  $H[-\varphi] = H[\varphi]$ . Nous verrons un exemple plus précis en Sec. ???. Le cas général des équations pour  $N$  quelconque se trouve dans [?].

Le principe de l'approximation BMW [2] est de considérer que certaines impulsions dans l'expressions des  $\Gamma^{(n)}$  ne jouent pas le même rôle que les autres et peuvent être simplifiées. Il s'agit d'un raisonnement complexe permis avant tout par la présence de la fonction  $q \rightarrow \partial_t \mathcal{R}_k(q)$  dans l'équation de flot exacte. Il est alors possible de développer à partir de cela une équation soluble formellement sur  $\Gamma^{(2)}$  directement. Dans le cas  $O(N = 1)$ , les tenseurs n'ont qu'une seule composante, et on considère  $\phi$  uniforme et scalaire que l'on écrit  $\phi$  (en effet prendre les champs uniformes une fois que l'on a exprimé toutes les équations ne change rien au calcul des quantités que l'on souhaite obtenir). Les fonctionnelles  $\Gamma_k$  et  $G_k$  (ainsi

que leurs dérivées) deviennent de simple fonctions de la variable  $\phi$ , par exemple :

$$\Gamma_k^{(2)}(\mathbf{p}, \phi) \equiv \Gamma_k^{(2)}[\mathbf{p}, \phi]|_{\phi \text{ unif.}} \quad (49)$$

Et de Eq. (??) il vient,

$$\Gamma_k^{(2)}(\mathbf{p} = 0, \phi) = \partial_\phi^2 V_k(\phi) \quad (50)$$

Une fois ceci posé nous pouvons aborder l'équation principale donnée par l'approximation BMW. On montre,

$$\begin{aligned} \partial_t \Gamma_k^{(2)}(\mathbf{p}, \phi) = & J_3(\mathbf{p}, \phi) \left( \partial_\phi \Gamma_k^{(2)}(\mathbf{p}, \phi) \right)^2 \\ & - \frac{1}{2} I_2(\phi) \partial_\phi^2 \Gamma_k^{(2)}(\mathbf{p}, \phi) \end{aligned} \quad (51)$$

Où l'on a introduit par concision,

$$J_n(\mathbf{p}, \phi) = \int_{\mathbf{q}} \partial_t \mathcal{R}_k(\mathbf{q}) G_k(\mathbf{p} + \mathbf{q}, \phi) G_k^{n-1}(\mathbf{q}, \phi) \quad (52)$$

$$I_n(\mathbf{p}, \phi) = \int_{\mathbf{q}} \partial_t \mathcal{R}_k(\mathbf{q}) G_k^n(\mathbf{q}, \phi) \quad (53)$$

Dans cette équation il n'apparaît que  $\Gamma^{(2)}$ , le problème de l'équation de flot exacte insoluble est résolu. La condition initiale découle, quant à elle, de Eq. (??).

$$\Gamma_\Lambda^{(2)}(\mathbf{p}, \phi) = \partial_\phi^2 S(\phi) \quad (54)$$

$$\Gamma_\Lambda^{(2)}(\mathbf{p}, \phi) = \mathbf{p}^2 + r_0 + \frac{u_0}{2} \phi^2 \quad (55)$$

On utilise à partir de maintenant la notation  $\rho = \phi^2/2$ . En outre, par la forme de l'hamiltonien les différentes grandeurs que la considère ne dépendent plus entièrement de l'impulsion  $\mathbf{p}$  (ou  $\mathbf{q}$ , ou  $\mathbf{p} + \mathbf{q}$ ) mais seulement de  $\mathbf{p}^2$  (ou  $\mathbf{q}^2$ , ou  $(\mathbf{p} + \mathbf{q})^2$ ) et donc de la norme  $p = \|\mathbf{p}\|_2$  (ou  $\mathbf{q}$ , ou  $\|\mathbf{p} + \mathbf{q}\|$ ).

Parce que l'on a Eq. (??), et parce qu'il est plus précis d'utiliser en complément de l'équation sur  $\Gamma_k^{(2)}$  l'équation de flot de  $V_k$ , on introduit une fonction  $\Delta_k(p, \rho)$  telle que

$$\Gamma_k^{(2)}(p, \rho) = p^2 + \Delta_k(p, \rho) + \partial_\phi^2 V_k|_{\rho} \quad (56)$$

L'équation d BMW Eq. (51) peut alors se réécrire sous la forme du système couplé

$$\begin{aligned} \partial_t \Delta_k(p, \rho) = & 2\rho J_3(p, \rho) [u_k(\rho) + \partial_\rho \Delta_k(p, \rho)]^2 \\ & - \frac{1}{2} I_2(\rho) [\partial_\rho \Delta_k(p, \rho) + 2\rho \partial_\rho^2 \Delta_k(p, \rho)] \\ & - 2\rho I_3(\rho) u_k^2(\rho) \end{aligned} \quad (57)$$

$$\partial_t V_k(\rho) = I_1(\rho) \quad (58)$$

Avec les notations

$$\begin{aligned} m_k^2(\rho) &= 2\rho \partial_\rho^2 V_k(\rho) + \partial_\rho V_k(\rho) \\ u_k(\rho) &= \partial_\rho m_k^2(\rho) \end{aligned} \quad (59)$$



La condition initiale se déduit de Eq. (??). En effet, il vient directement de la décomposition,

$$\Delta_\Lambda(p, \rho) = 0 \quad \text{et} \quad V_\Lambda(\rho) = r_0 + u_0 \rho \quad (60)$$

De plus, pour des raisons de stabilité numérique on travaille dans la suite avec

$$W_k(\rho) = \partial_\rho V_k(\rho) \quad (61)$$

Il reste alors une dernière étape avant de parvenir aux équations finales. En effet, nous n'avons pas ici réalisé l'adimensionnement fondamental du RG. Pour cela il suffit d'introduire de nouvelles grandeurs notées d'un  $\tilde{\cdot}$  de la même manière qu'en en Sec. ???. On considère aussi que  $k$  s'exprime en unité de  $\Lambda$  et donc qu'il varie entre 1 et 0, ainsi  $k$  et  $s$  sont confondus. Concrètement cela revient à introduire, en utilisant le  $Z_k$  défini en Sec. ?? à cause de la présence de la dimension anormale,

$$\begin{aligned} \tilde{\rho} &= k^{2-d} Z_k \rho \quad \text{et} \quad \tilde{p} = k^{-1} p \\ \tilde{m}_k^2(\rho) &= Z_k^{-1} k^{-2} m_k^2(\rho), \\ \tilde{u}_k(\tilde{\rho}) &= Z_k^{-2} k^{d-4} u_k(\rho) \\ \tilde{G}_k(\tilde{p}, \tilde{\rho}) &= Z_k k^2 G_k(p, \rho) \\ \tilde{J}_n(\tilde{p}, \tilde{\rho}) &= Z_k^{n-1} k^{2n-d-2} J_n(p, \rho) \\ \tilde{V}_k(\tilde{\rho}) &= k^{-d} V_k(\rho) \end{aligned} \quad (62)$$

Ainsi que

$$\tilde{Y}_k(\tilde{p}, \tilde{\rho}) = \frac{1}{Z_k} \left( 1 + \frac{\Delta_k(p, \rho)}{p^2} \right) - 1 \quad (63)$$

Ce changement de variable en plus d'être nécessaire pour trouver le point fixe apporte de grand changement dans la forme des équations. En effet, on multiplie les expressions par des facteurs contenant  $k$  ou  $Z_k$  qui possèdent des dérivées non nulles lorsque l'on leur applique l'opérateur différentiel  $\partial_t$ . En outre  $\partial_\rho \Delta_k(p, \rho)$  représentait la dérivée par rapport à  $\rho$  de  $\Delta_k$  à  $p$  fixé. Or comme maintenant les fonctions dépendent de  $\tilde{p}$  et non plus de  $p$  il faut calculer cette même dérivée par rapport à  $\tilde{\rho}$  à  $\tilde{p}$  fixé. Ceci donne alors la nouvelle forme du problème que nous avons essayé de résoudre numériquement :

*Trouver  $\tilde{Y}_k(\tilde{\rho}, \tilde{p})$  et  $\tilde{W}_k(\tilde{\rho})$  tels que pour tout  $k \in [1, 0]$ ,  $\tilde{\rho} \in [0, +\infty[$  et  $\tilde{p} \in [0, +\infty[$ ,*

$$\begin{aligned} \partial_t \tilde{Y}_k &= \eta_k (1 + \tilde{Y}_k) + \tilde{p} \partial_{\tilde{p}} \tilde{Y}_k - (2 - d - \eta_k) \tilde{\rho} \partial_{\tilde{\rho}} \tilde{Y}_k \\ &\quad + 2 \tilde{\rho} \tilde{p}^{-2} \left[ \left( \tilde{p}^2 \partial_{\tilde{\rho}} \tilde{Y}_k + \tilde{u}_k \right)^2 \tilde{J}_3 - \tilde{u}_k^2 \tilde{I}_3 \right] \\ &\quad - \tilde{I}_2 \left( \partial_{\tilde{\rho}} \tilde{Y}_k / 2 + \tilde{\rho} \partial_{\tilde{\rho}}^2 \tilde{Y}_k \right) \end{aligned} \quad (64)$$

$$\partial_t \tilde{W}_k = (\eta_k - 2) \tilde{W}_k + (d - 2 + \eta_k) \tilde{\rho} \partial_{\tilde{\rho}} \tilde{W}_k + \frac{1}{2} \partial_{\tilde{\rho}} \tilde{I}_1 \quad (65)$$

*Avec les conditions initiales,*

$$\tilde{Y}_1(\tilde{\rho}, \tilde{p}) = 0 \quad \text{et} \quad \tilde{W}_1(\tilde{\rho}) = r'_0 + u'_0 \tilde{\rho} \quad (66)$$

où  $r'_0$  et  $u'_0$  viennent de  $r_0$  et  $u_0$  (c.f. Eq. (??)). Pour résoudre ce système il manque encore l'expression de  $\eta_k$  pour  $k$  fixé, découlant de la définition même de  $Z_k$  en Eq. (??) (en prenant arbitrairement  $\phi_0 = 0$  et  $\mathbf{p}_0 = 0$ ).

$$\eta_k = \frac{1}{2} \tilde{I}_2(\rho = 0) \partial_\rho \tilde{Y}_k(\rho = 0) \quad (67)$$

Pour chercher un point fixe on résout le système différentiel précédent pour différentes valeurs de  $r'_0$ . On teste donc plusieurs  $r'_0$  avec une dichotomie avec des valeurs initiales prises aléatoirement jusqu'à ce que l'on arrive à trouver un point fixe. (i.e.  $\eta_k$  stationnaire pour  $k$  inférieur à une valeur  $k_{\text{seuil}}$ ).

## 4 Méthodes numériques pour la résolution de ces équations

### 4.1 Travail réalisé sur ces équations

La première partie de notre travail a été de reprendre le développement de ces équations et nous avons réécrit de façon plus modulable et structurée en C++ un code de résolution qui avait déjà été écrit au laboratoire (c.f. Fig. 4). Pour résoudre ces équations de très nombreuses méthodes numériques ont été mises en place, comme des méthodes galerkin [?, 5] pour la représentation des fonctions, de simpsons pour le calcul des intégrales, de Runge-Kutta pour la discrétisation temporelle etc., avant qu'un algorithme fonctionnant dans les cas  $N = 1$  et  $d = 2$  puisse être trouvé. Cependant, cet algorithme échoue lorsque l'on essaie de l'utiliser en  $N \geq 2$  en  $d = 2$ . Nous avons donc essayé d'en comprendre la cause, notamment en réalisant des calculs en des dimensions  $d \in [2, 3]$  et en les comparant à d'autres codes plus simples que nous avons réécrit, provenant d'autres approximations que BMW.

### 4.2 Structure de l'algorithme

Nous avons à résoudre ici un système d'équations intégral-différentielle non linéaires couplées et sans conditions au bords. Pour cela nous utilisons différentes techniques numériques.

Pour la discrétisation en temps, nous sommes dans l'obligation d'utiliser un schéma explicite à cause de la structure complexe des termes de gauches des équations. Il a été montré qu'un schéma d'Euler explicite d'un pas de temps est suffisant pour obtenir une résolution stable, c'est donc ce qui est utilisé.

Ensuite nous allons différencier la dépendance en champs (i.e. en  $\rho$ ) à celle en impulsion (i.e.  $p$ ) des fonctions inconnues. Pour ce qui est de la dépendance en champ, il suffit de prendre une grille fixe régulièrement espacé de points. Les dérivées selon cette variable se calculent alors par des schémas de différences finies d'ordre 5.

Enfin pour la dépendance en impulsion c'est plus compliqué car il faut à la fois pouvoir facilement dériver selon  $p$ , mais aussi intégrer des expressions qui dépendent des

fonctions inconnues - afin d'obtenir les intégrales  $I$  et  $J$ . Au premières versions de ce code, la discrétisation se faisait aussi sur une grille fixe de points régulièrement espacés et les intégrales étaient calculées par des méthodes de Simpsons. Cependant cela c'est avéré ne pas être assez précis dans certaines configurations, les algorithmes n'étaient pas robustes. Pour palier à ce problème c'est une décomposition pseudo spectrale qui a été mise en place à l'aide de décomposition en série sur des polynômes de Tchebychev associé à une intégration de Gauss-Legendre.

### 4.3 Discrétisation en champ

Comme nous l'avons mentionné la discrétisation en champ se fait sur une grille fixe de points régulièrement espacés. Les dérivées sont calculées sur 5 points avec des schémas différences finis (Ann. ??). Ce choix sur 5 points a été fait pour essayer de calculer des dérivées le plus précisément possible. Le problème venant des points des bords de la grille de discrétisation, puisque ne possédant pas de condition de bords, nous utilisons des schémas complètement décentrés pour ne faire un calcul que sur les points connus dans la grille. Il s'avère que cette technique reste stable (nous verrons en Sec. ?? que cela nous a quand même posé des problèmes pour le modèle d'Ising en deux dimensions).

Nous avons remarqué aussi que l'on retrouve l'équivalent d'une condition CFL pour le choix du pas de discrétisation  $\delta\rho$ . En effet le rapport  $\delta t/\delta\rho$  doit rester inférieur à une certaine valeur pour conserver la stabilité du schéma.

Enfin il pourrait sembler étranger d'utiliser une discrétisation en champ d'ordre 5 couplée à une discrétisation temporelle d'ordre 1. Cependant l'implémentation d'un schéma de Runge-Kutta a été testé sans pour autant permettre un calcul avec plus de précision ou une plus grande rapidité.

## 4.4 Discrétisation en impulsion

### 4.4.1 Interpolation de Tchebychev

Pour la discrétisation en impulsion nous avons choisi d'utiliser des polynômes de Tchebychev. En effet, nous n'avons aucune connaissance de la régularité des fonctions avec lesquelles nous travaillons cependant considérons simplement le schéma de résolution semi-discrétisé en espace. On note  $\tilde{Y}_{k_n}(\tilde{p}, \tilde{\rho})$  la discrétisation en temps de la fonction  $\tilde{Y}$  au temps  $t_n$ . Alors pour tout  $n \in \mathbb{N}$  la fonction  $\tilde{Y}_{k_n}$  est une fonction de classe  $\mathcal{C}^\infty$  sur  $[0, +\infty[^2$  (c.f. la démonstration Ann. ??).

Or dans [7] il est démontré le théorème

#### Théorème 4.1

*Interpolation de Tchebychev*

Soient  $a, b$ , deux réels tels que  $b > a$ . Soit  $f$  une fonction de classe  $\mathcal{C}^{(n+1)}$  avec  $n \in \mathbb{N}$  de  $[a, b]$  dans  $\mathbb{R}$ . Alors il existe

un unique ensemble  $\{c_j\}_{j \in \llbracket 0, n-1 \rrbracket}$  de coefficients réels

$$c_j = \langle T_j, f \rangle_T^{a,b} \equiv \frac{2}{b-a} \int_a^b \frac{f(y) T_j\left(\frac{2y-a-b}{b-a}\right)}{\sqrt{1 - \left(\frac{2y-a-b}{b-a}\right)^2}} dy \quad (68)$$

Où  $T_j$  est le polynôme d'ordre  $j$  de Tchebychev de première espèce. On pose

$$\forall x \in [a, b] \quad Tch_n[f](x) = \sum_{j=0}^{n-1} c_j T_j(x) \quad (69)$$

Ainsi on montre que

$$\sup |f(x) - Tch_n[f](x)| \leq \frac{(b-a)^n}{2^{2n-1} n!} \sup |f^{(n+1)}(x)| \quad (70)$$

Ceci justifie alors partiellement l'utilisation des polynômes de Tchebychev pour l'interpolation des fonctions dépendant d'une impulsion. En effet les fonctions semi-discrétisées en temps étant en  $\mathcal{C}^\infty$  sur  $[0, \infty[$  elles le sont sur  $[0, p_{max}[$  où  $p_{max}$  est l'impulsion maximale utilisée numériquement.

### 4.4.2 Coefficients de la décomposition

Soit  $f$  une fonction  $\mathcal{C}^\infty$  de  $[a, b]$  dans  $\mathbb{R}$ . On souhaite décomposer  $f$  sur une base de polynômes de Tchebychev selon la somme

$$f(x) = \sum_{j=0}^{N_c-1} c_j T_j(x) \quad (71)$$

Soit  $\{x_k\}_{k \in \llbracket 0, N_c \rrbracket}$  les racines du polynôme  $T_{N_c}$ . Les relations d'orthogonalités données en Ann. ?? permettent de montrer qu'alors il existe une relation plus simple qu'en Eq. (??),

$$c_j = \frac{A_j}{N_c} \sum_{k=0}^{N_c-1} f(x_k) T_j(x_k) \quad (72)$$

Avec  $A_j = 2$  si  $j > 0$  et  $A_0 = 1$ .

### 4.4.3 Méthode de Clenshaw

Afin de calculer la fonction aux points d'interpolation lorsque cela est nécessaire nous utilisons une méthode un peu plus astucieuse que celle consistant à calculer directement la somme de la série.

#### Proposition 4.1

*Algorithme de Clenshaw.* Soit, de manière générale, une suite de polynômes  $\{\mathcal{P}_n\}_{n \in \mathbb{N}}$  liés par la relation

$$\forall x \in \mathbb{R} \quad \mathcal{P}_{n+1}(x) = u_n(x) \mathcal{P}_n(x) + v_n(x) \mathcal{P}_{n-1}(x) \quad (73)$$

On souhaite calculer, pour  $x \in \mathbb{R}$  donné,

$$S = \sum_{l=0}^N a_l \mathcal{P}_l(x) \quad (74)$$

On considère l'algorithme suivant :

---

```

1:  $b_{N+2} = 0; b_{N+1} = 0$ 
2: for  $m = N..1$  do
3:    $b_m = a_m + u_m(x)b_{m+1} + v_{m+1}(x)b_{m+2}$ 
4: end for
5:  $S_1 = a_0\mathcal{P}_0(x) + b_1\mathcal{P}_1(x) + b_2v_1(x)\mathcal{P}_0(x)$ 

```

---

Alors nous avons  $S = S_1$ .

*Démonstration :* Ce résultat se démontre par récurrence sur  $m \in \llbracket 1, N \rrbracket$  en remarquant que,

$$S_1 = S_m + b_{m+1}\mathcal{P}_{m+1}(x) + b_{m+2}v_{m+1}(x)\mathcal{P}_{m+2}(x) \quad (75)$$

Avec la notation  $S_m = \sum_{l=0}^m a_l \mathcal{P}_l(x)$ . ■

Cette méthode [?] est plus robuste est légèrement plus rapide que celle qui consisterait à calculer directement la somme de la série de polynôme. En effet on passe d'un algorithme avec  $\sim 4N$  opérations à un algorithme avec  $\sim 3N$  opérations en utilisant cette technique pour des polynômes de Tchebychev. Le gain est faible mais cela est plus particulièrement utile lorsque l'on réutilise la technique en dimension 2 pour le modèle d'Ising 2D Sec. ??.

## 4.5 Calcul des intégrales

## 4.6 Parallélisation

Le code a été écrit de manière à rendre sa parallélisation très simple. En effet pour chaque point de la grille en champ on a une fonction discrétisée en impulsion qui est complètement indépendante des autres à l'exception du moment où l'on calcule les dérivées par rapport à  $\rho$ . Ainsi il suffit de réaliser l'ensemble des calculs dans des boucles parcourant l'ensemble quasi-indépendant des points de la grille en champs. En utilisant une architecture à mémoire partagée comme openMP on la parallélisation de toutes les parties vertes de Fig. ?? se fait tout naturellement à l'aide de quelques instructions seulement.

# 5 Resultats

## 5.1 Pour $N = 1, d = 2$

Nous avons tout d'abord réussi à retrouver les résultats connus pour  $N = 1$  à l'aide du code que l'on a réécrit. En effet l'avantage majeur de la dernière version créée du code avait été de donner des résultats corrects pour  $d = 2$ .

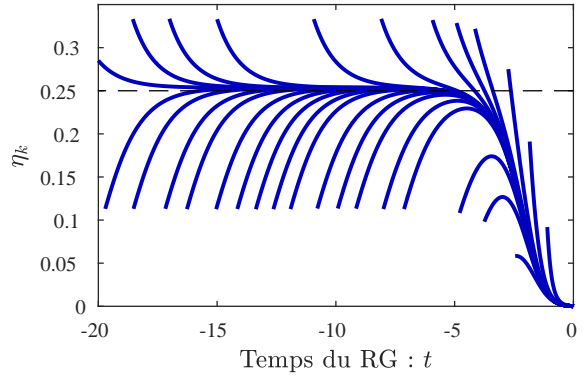


FIGURE 3 – Évolution de  $\eta_k$  en fonction de  $t = \ln(k)$  pour différentes étapes de la dichotomie sur  $r'_0$ . En pointillé noir nous avons représenté la valeur exacte attendue  $\eta = 0.25$ .

La Fig. 3 montre l'évolution de  $\eta_k$  pour plusieurs conditions initiales  $r'_0$  et donc pour plusieurs étapes de la dichotomie du  $r'_0$  nous menant vers un point critique. On remarque que pour des temps  $t < -5$  nous avons des courbes passant par un plateau. Ce plateau correspond au point fixe pour lequel  $\eta_k = \eta$  est une constante. Après être passées par ce plateau les courbes divergent (en partant soit vers le haut, soit vers le bas). Ceci s'explique par le fait que nous n'avons pas trouvé avec une précision infinie la valeur de  $r'_0$  menant au point fixe. De ce fait n'étant pas parfaitement au point critique mais très proche on montre qu'effectivement les courbes passent par le plateau du point fixe mais en diverge en  $\exp(-t/\nu)$  où  $\nu$  est l'exposant critique.

Nous trouvons donc ...

## 5.2 Pour $N = 2$ ou $3, d = 2$

Le cas  $N = 2$  ou  $3, d = 3$  fonctionnant nous nous sommes ensuite plus particulièrement intéressé au cas  $N = 2, d = 2$ . La première difficulté que nous avons rencontrée lors de ces simulations a été la présence probable d'un pôle dans l'expression de  $G_k(q, \rho)$  lorsque l'on

Nous avons aussi fait varier le nombre de points d'intégration ou encore la taille de la grille de discrétisation en champ  $\rho$ . Cependant nous n'avons trouvé aucun changement de comportement des résultats. Nous en avons déduit qu'il s'agissait d'un problème de précisions sur les



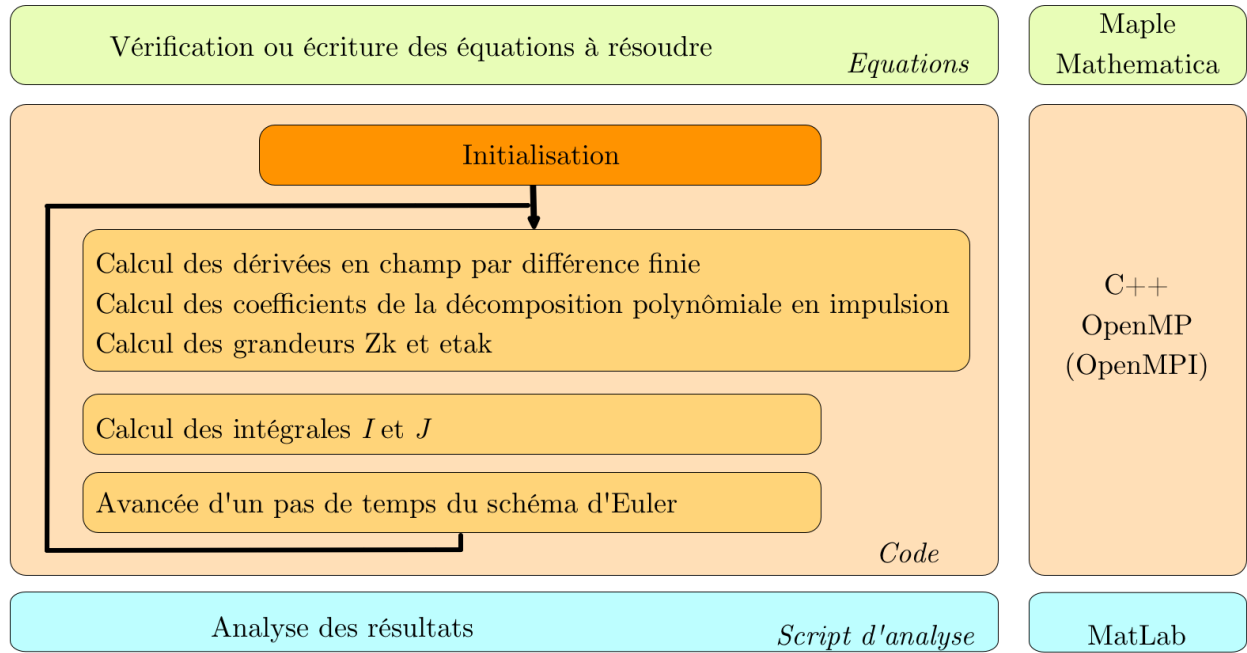


FIGURE 4 – Schéma de la répartition du travail effectué. Nous avons commencé par retrouver ou écrire les équations BMW à résoudre (vert). Ensuite nous avons réécrit ou écrit les codes C++ de simulation de ces équations ayant la structure indiquée (rouge). Toutes les parties orangées sont parallélisée sous OpenMP. Enfin nous étudions les résultats à l'aides de scripts Matlab.

## 6 Le modèle d'Ising en dimension 2

On considère le modèle d'Ising classique sur un réseau hypercubique de dimension  $d$  (nous avons uniquement travaillé numériquement dans le cas  $d = 2$  mais nous exposons le formalisme pour une dimension  $d$  quelconque). Les longueurs sont exprimées en unité du pas du réseau. On note  $\{\hat{e}_\nu\}_{\nu \in \llbracket 1, d \rrbracket}$  la base cartésienne associée. L'hamiltonien du système est alors donné par

$$H = -J\beta \sum_{\langle \mathbf{r}, \mathbf{r}' \rangle} S_{\mathbf{r}} S_{\mathbf{r}'} \quad (76)$$

Où  $S_{\mathbf{r}}$  représente la valeur du spin (i.e. sa direction selon l'axe  $z$ , c.f. Fig. 5) à la position  $\mathbf{r}$ , comprise dans  $\{-1, 1\}$ . La notation  $\langle \mathbf{r}, \mathbf{r}' \rangle$  signifie que le terme  $S_{\mathbf{r}} S_{\mathbf{r}'}$  contribue à la somme si et seulement si ce sont deux spins plus proches voisins du réseau (i.e s'il existe  $\nu \in \llbracket 1, d \rrbracket$  tel que  $\mathbf{r}' = \mathbf{r} \pm \hat{e}_\nu$ ).

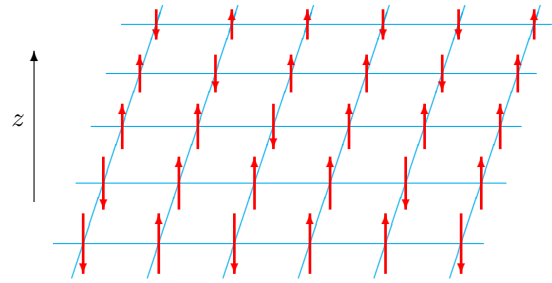


FIGURE 5 – Exemple de réseau d'Ising en dimension  $d = 2$ . On traite dans le modèle d'Ising des spins avec une seule composante, ce sont donc des vecteurs dont seule la direction peut changer mais pas l'orientation qui est fixé ici selon  $z$ , perpendiculairement au plan). Le système est dans la phase haute température ( $T > T_c$ ) car les spins ont des directions aléatoire. Ici le nombre de spins représenté est faible, mais comme nous ferons une étude à la limite thermodynamique il est bien plus élevé dans le système étudié.

Sur un tel système nous observons une transition de phase du second ordre. En effet il existe une phase (dite de symétrie brisée, ou encore basse température) dans laquelle les spins tendent tous à s'aligner dans une direction privilégiée lorsque la température est faible et que les fluctuations thermiques ne jouent pas un rôle important. Lorsque l'on dépasse la température critique  $T_c$  les spins vont avoir une direction plus ou moins aléatoire le système est alors dans une nouvelle phase (dite symétrique). C'est ce modèle qui explique la perte d'aimantation d'un métal à haute température que nous avons mentionné dans l'introduction.

La particularité de ce modèle est aussi qu'il a déjà été

complètement résolu analytiquement par Onsager [8] en 1944. Tout est donc déjà connu et notamment la température critique de la transition de phase. Avec l'approche BMW nous avons essayé de la retrouver pour valider la qualité de l'approximation et la possibilité de calculer la température critique  $T_c$  par le NPRG.

Si l'on change l'axe  $z$  en  $-z$  alors l'hamiltonien du système ne change pas. Ainsi ce système possède une symétrie  $O(1) \simeq \mathbb{Z}_2$ . Il est donc possible de calculer ces exposants critiques en utilisant les équations BMW de la Sec. ?? développée avec l'hamiltonien la théorie  $\varphi^4$ . La température critique n'étant pas une quantité universelle, elle dépend entièrement du système et prendre un hamiltonien tronqué ne suffit pas, la forme même du réseau est importante. Ce pourquoi nous allons réexprimer le hamiltonien exact complet Eq. (??) afin de l'exprimer sous forme de champ et de pouvoir lui appliquer le NPRG.

## 6.1 Modélisation du problème avec des champs

Pour des raisons pratiques on définit maintenant un hamiltonien légèrement modifié

$$H_\mu = -J\beta \sum_{\langle \mathbf{r}, \mathbf{r}' \rangle} S_{\mathbf{r}} S_{\mathbf{r}'} - \mu\beta N_S \quad (77)$$

$$H_\mu = -J\beta \sum_{\langle \mathbf{r}, \mathbf{r}' \rangle} S_{\mathbf{r}} S_{\mathbf{r}'} - \mu\beta \sum_{\mathbf{r}} S_{\mathbf{r}}^2 \quad (78)$$

Où  $N_S$  est le nombre total de spins. Physiquement cela ne change rien car cela ne fait que décaler l'origine des énergies. En revanche cela a un avantage mathématique. En effet, on pose  $A_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'}^{(\mu)}$  la matrice définie implicitement dans  $\mathcal{M}_{N_S}(\mathbb{R})$  par

$$H_\mu = -\frac{1}{2} \sum_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'} S_{\mathbf{r}} A_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'}^{(\mu)} S_{\mathbf{r}'} \quad (79)$$

Il est alors possible de choisir  $\mu$  suffisamment grand pour que  $A_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'}^{(\mu)}$  soit à diagonale strictement dominante et donc inversible. Il suffit de prendre  $\mu > dJ$ .

On peut alors réaliser une transformée de Hubbard-Stratanovitch. Pour cela commençons par écrire la fonction de partition du système modèle

$$\mathcal{Z} = \sum_{\{S_{\mathbf{r}}\}} e^{-H_\mu} = \sum_{\{S_{\mathbf{r}}\}} \exp \left( \frac{1}{2} \sum_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'} S_{\mathbf{r}} A_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'}^{(\mu)} S_{\mathbf{r}'} \right) \quad (80)$$

Par integration gaussienne *inverse* il vient,

$$\begin{aligned} \mathcal{Z} &\propto \sum_{\{S_{\mathbf{r}}\}} \int_{\mathbb{R}} \prod_{\mathbf{r}} d\varphi_{\mathbf{r}} e^{-\frac{1}{2} \sum_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'} \varphi_{\mathbf{r}} (A_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'}^{(\mu)})^{-1} \varphi_{\mathbf{r}'} + \sum_{\mathbf{r}} \varphi_{\mathbf{r}} S_{\mathbf{r}}} \\ \mathcal{Z} &\propto \int_{\mathbb{R}} \prod_{\mathbf{r}} d\varphi_{\mathbf{r}} e^{-\frac{1}{2} \sum_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'} \varphi_{\mathbf{r}} (A_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'}^{(\mu)})^{-1} \varphi_{\mathbf{r}'} + \sum_{\mathbf{r}} \ln(\cosh(\varphi_{\mathbf{r}}))} \end{aligned} \quad (81)$$

Cependant nous ne pouvons pas exprimer facilement  $(A_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'}^{(\mu)})^{-1}$  et pour cela il est pratique de réaliser une Transformée de Tourier Semi-Discrete Ann. ?? en posant, pour  $\mathbf{q} \in [-\pi, \pi]^d$ ,

$$\hat{\varphi}(\mathbf{q}) = \sum_{\mathbf{r}} \varphi_{\mathbf{r}} e^{-i\mathbf{q}\mathbf{r}} \quad \text{et} \quad \varphi_{\mathbf{r}} = \int_{\mathbf{q}} \hat{\varphi}(\mathbf{q}) e^{i\mathbf{q}\mathbf{r}} \quad (82)$$

Il vient alors

$$\begin{aligned} H_\mu &= -J\beta \sum_{\langle \mathbf{r}, \mathbf{r}' \rangle} \int \int_{\mathbf{q}, \mathbf{q}'} \hat{\varphi}(\mathbf{q}) \hat{\varphi}(\mathbf{q}') e^{i(\mathbf{q}\mathbf{r} + \mathbf{q}'\mathbf{r}')} \\ &\quad - \mu\beta \sum_{\mathbf{r}} \int \int_{\mathbf{q}, \mathbf{q}'} \hat{\varphi}(\mathbf{q}) \hat{\varphi}(\mathbf{q}') e^{i(\mathbf{q} + \mathbf{q}')\mathbf{r}} \end{aligned} \quad (83)$$

Notons donc simplement

$$\lambda_\mu(\mathbf{q}) = -\beta \left\{ J \sum_{\nu} e^{\pm i\mathbf{q} \hat{\mathbf{e}}_\nu} + \mu \right\} \quad (84)$$

Ainsi, il vient,

$$H_\mu = \int \int_{\mathbf{q}, \mathbf{q}'} \hat{\varphi}(\mathbf{q}) \hat{\varphi}(\mathbf{q}') \lambda_\mu(\mathbf{q}') \sum_{\mathbf{r}} e^{i(\mathbf{q} + \mathbf{q}')\mathbf{r}} \quad (85)$$

$$H_\mu = \int \int_{\mathbf{q}, \mathbf{q}'} \hat{\varphi}(\mathbf{q}) \hat{\varphi}(\mathbf{q}') \lambda_\mu(\mathbf{q}') D_{N_S}(\mathbf{q} + \mathbf{q}') \quad (86)$$

En définissant le noyau de Dirichlet  $D_{N_S}$  par

$$\forall \mathbf{p} \in [-\pi, \pi]^2 \quad D_{N_S}(\mathbf{p}) = \sum_{\mathbf{r}} e^{i\mathbf{p}\mathbf{r}} \quad (87)$$

Ainsi, en prenant la limite  $N_S \rightarrow +\infty$  et en raisonnant au sens des distributions, par les propriétés du noyau de Dirichlet, il vient formellement

$$\lim_{N_S \rightarrow +\infty} H_\mu = - \int_{\mathbf{q}} \hat{\varphi}(\mathbf{q}) \lambda_\mu(\mathbf{q}) \hat{\varphi}(-\mathbf{q}) \quad (88)$$

Dans la suite nous ferons l'hypothèse de la limite thermodynamique, selon laquelle  $N_S$  est suffisamment grand pour que l'on écrive, par abus de notation,  $H_\mu = \lim_{N_S \rightarrow +\infty} H_\mu$ .

Nous obtenons alors

$$H_\mu = - \int_{\mathbf{q}} \hat{\varphi}(\mathbf{q}) \lambda_\mu(\mathbf{q}) \hat{\varphi}(-\mathbf{q}) \quad (89)$$

Et on en déduit la transformée de Fourier de  $A_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'}^{(\mu)}$

$$\hat{A}(\mathbf{q}, \mathbf{q}') = \begin{cases} \lambda_\mu(\mathbf{q}) & \text{si } \mathbf{q}' = -\mathbf{q} \\ 0 & \text{si } \mathbf{q}' \neq -\mathbf{q} \end{cases} \quad (90)$$

Autrement dit,  $\hat{A}$  est un opérateur diagonal et bien inversible si  $\mu > Jd$ . Notons,

$$\gamma(\mathbf{q}) = \frac{1}{d} \sum_{\nu=1}^d \cos(q_\nu) \quad (91)$$

Ainsi l'expression de  $\lambda_m u$  se trouve être

$$\lambda_\mu(\mathbf{q}) = 2\beta (Jd\gamma(\mathbf{q}) + \mu) \quad (92)$$

En écrivant alors la conservation du produit scalaire de  $\ell^2$  dans  $L^2(\mathbb{R})$  opérée par la transformation de Fourier semi-discrète,

$$\mathcal{Z} \propto \int_{\mathbb{R}} \prod_{\mathbf{r}} d\varphi_{\mathbf{r}} e^{-S_\mu[\varphi]} \quad (93)$$

Avec l'action  $S$  s'écrivant :

$$S_\mu[\varphi] = \frac{1}{2} \int_{\mathbf{q}} \varphi(\mathbf{q}) \frac{1}{\lambda_\mu(\mathbf{q})} \varphi(-\mathbf{q}) - \sum_{\mathbf{r}} \ln(\cosh(\varphi_{\mathbf{r}})) \quad (94)$$

Par isométrie de la transformation de Fourier, et donc par le théorème de Parseval, nous récrivons  $S$  sous la forme

$$S_\mu[\varphi] = \frac{1}{2} \int_{\mathbf{q}} \varphi(\mathbf{q}) \left[ \frac{1}{\lambda_\mu(\mathbf{q})} - \frac{1}{\lambda_\mu(0)} \right] \varphi(-\mathbf{q}) + \sum_{\mathbf{r}} \left[ \frac{1}{2\lambda_\mu(0)} \varphi_{\mathbf{r}}^2 - \ln(\cosh(\varphi_{\mathbf{r}})) \right] \quad (95)$$

Enfin, soit  $\delta \in \mathbb{R}_*^+$ , on pose le changement de variable,

$$\varphi \rightarrow \delta \sqrt{2\beta Jd} \varphi \quad (96)$$

On obtient alors

$$S_\mu[\varphi] = \frac{1}{2} \int_{\mathbf{q}} \hat{\varphi}(\mathbf{q}) \varepsilon_0(\mathbf{q}) \hat{\varphi}(-\mathbf{q}) + \sum_{\mathbf{r}} U(\varphi(\mathbf{r})) \quad (97)$$

Avec, en posant  $\tilde{\mu} = \mu/(Jd)$  et  $\tilde{\beta} = \beta Jd$ ,

$$\varepsilon_0(\mathbf{q}) = \delta^2 \frac{1 - \gamma(\mathbf{q})}{(\gamma(\mathbf{q}) + \tilde{\mu})(1 + \tilde{\mu})} \quad (98)$$

$$U(\phi) = \delta^2 \frac{1}{1 + \tilde{\mu}} \frac{1}{2} \phi^2 - \ln \left( \cosh \left( \delta \sqrt{2\tilde{\beta}} \phi \right) \right) \quad (99)$$

On se retrouve donc ici avec la formulation d'un problème de théorie des champs que l'on peut résoudre avec le NPRG et notamment avec l'approximation BMW. La seule différence avec tout ce qui a été étudié précédemment c'est qu'ici, par Transformée de Fourier semi-discrète les intégrales sur les impulsions ne sont plus calculées sur un domaine infini mais sur "la première zone de Brillouin", i.e. sur un hypercube de longueur  $2\pi$ . Toutes les formules vu restent sinon valable en intégrant cet ajustement.

La fonction  $U$  représente alors le potentiel du système dans l'approximation de champ moyen. Et ainsi le potentiel  $V_k$  des équations BMW prend en  $k = \Lambda$  la valeur  $V_\Lambda = U$ . La fonction  $\varepsilon_0$  s'appelle quant à elle la relation de dispersion.

Remarquons de plus que la fonction  $U$  est de classe  $\mathcal{C}^\infty$  dérivable sur  $[0, +\infty[$ . Ainsi il vient

$$X(\phi) = \partial_\phi^2 U(\phi) = \delta^2 \frac{1}{1 + \tilde{\mu}} - \quad (100)$$

Ceci nous permet de récupérer la valeur que l'on aurait trouvé en calculant la température critique  $\tilde{T}_c^{\text{MF}} = T_c^{\text{MF}}/(Jd)$  en s'appuyant sur une théorie de champ moyen. En effet, dans une théorie de champ moyen le potentiel du système est directement le potentiel  $U$ . Or on rappelle que la phase dans laquelle on se trouve dépend du potentiel, de la position de son minimum et de sa forme de manière générale. Nous savons qu'en dessous de la température critique  $U$  est une fonction concave au voisinage de  $\phi = 0$  et au dessus c'est une fonction convexe. Ainsi, à la transition  $X(0) = 0$ . Ceci nous donne

$$\frac{1}{\tilde{T}_c^{\text{MF}}} = \tilde{\beta}_c^{\text{MF}} \simeq \frac{1}{2(1 + \tilde{\mu})} \quad (101)$$

Cette valeur nous donne déjà une borne supérieure sur la température critique que l'on recherche. En effet, on sait que la vraie température critique sera toujours plus faible que celle obtenue par approximation de champ moyen<sup>4</sup> :  $T_c < T_c^{\text{MF}}$ .

## 6.2 Etapes de la résolution numérique

La résolution numérique du problème s'est déroulée en plusieurs étapes. Tout d'abord nous avons commencé par écrire les équations BMW qui découlent de la forme de l'action précédemment déterminés. Cependant nous sommes passés par plusieurs étapes. En effet, comme nous travaillons sur un réseau, avec des

Tout d'abord, contrairement au modèle  $O(N)$ , nous avons commencé par écrire les équations BMW sans les adimensionner. En effet possédant des

Malheureusement, après avoir écrit une première fois les équations selon la variable  $\rho$  à cause d'instabilités numériques constatées au voisinage de  $\rho = 0$  provenant probablement du calcul numérique instable des dérivées en ces points nous avons du les réécrire

## 6.3 Les différents jeux d'équation

Comme ce que nous avons fait dans la description du modèle  $O(N)$  nous détaillons ici une seule des équations que nous avons cherché à résoudre.

4. Ceci s'explique en partie "avec les mains". En effet dans une approximation de champ moyen, comme son nom l'indique les fluctuations des degrés de libertés - ici l'orientation des spins - autour d'une position moyenne se trouvent être négligées. Or leur prise en compte pour la résolution complète du modèle implique que pour une même température le système complet est plus désordonné que ce que le calcul champ moyen nous donne. La température critique vraie sera donc plus basse que la température critique champ moyen

## 7 Méthodes et outils numériques pour la résolution d'Ising 2D

Nous allons passer en revue et justifié ici les principales méthodes numériques que nous avons utilisé pour tenter de résoudre les équations. En grande partie nous avons repris ce qui avait déjà été fait pour la résolution du modèle  $O(N)$  mais nous les avons adapter pour pouvoir être utiliser au mieux en deux dimensions.

### 7.1 Structure du code

### 7.2 Interpolation de Tchebychev

Afin de pouvoir calculer les intégrales  $J$  avec précision apparaissant dans les équations il semble nécessaire d'interpoler la fonction  $\Delta_k$  ainsi que ces dérivées dans le plan des impulsions. Pour cela nous réutilisons encore une interpolation de Tchebychev en dimension 2.

#### 7.2.1 Théorème de décomposition

Nous rappelons ici un théorème justifiant l'utilisation des polynômes de Tchebychev comme polynômes d'interpolation en dimension 2. Ce théorème et sa démonstrations se trouvent dans l'ouvrage [7].

##### Théorème 7.1

Soit  $f : [-1, 1]^2 \rightarrow \mathbb{C}$  une fonction continue aux variations bornées (comme définies en [7]). On suppose que l'une des dérivées partielles de  $f$  existe et est bornée dans  $[-1, 1]$ . Alors la série  $f_N$  définie par :

$$f_N(x, y) = \sum_{i=0}^N \sum_{j=0}^N c_{ij} T_i(x) T_j(y) \quad (102)$$

converge uniformément vers  $f$  quand  $N \rightarrow +\infty$ .

La condition des variations bornées ne peut bien entendu pas être vérifiée sur nos fonctions mais ...

#### 7.2.2 Décomposition méthode 1

Soit  $f$  une fonction de  $[0, \pi]^2$  dans  $\mathbb{R}$ . Dans un premier temps nous avons opté pour un algorithme de recherche direct des coefficients  $c_{ij}$  de sa décomposition en série de polynômes de Tchebychev très inspiré de la méthode 1D. Supposons, en effet, que l'on veuille effectuer une décomposition à l'ordre  $N_C - 1$  et donc écrire

$$f(x, y) \simeq \sum_{i=0}^{N_C-1} \sum_{j=0}^{N_C-1} c_{ij} T_i(x) T_j(y) \quad (103)$$

Pour trouver la valeur des coefficients de la matrice  $((c_{ij}))_{i,j}$  on prend les ensembles des racines du polynôme de Tchebychev de degré  $N_C$ ,  $\{x_m\}_{0 \leq m \leq N_C-1}$  et  $\{y_n\}_{0 \leq n \leq N_C-1}$  et on impose,

$$f(x_m, y_n) = \sum_{i=0}^{N_C-1} \sum_{j=0}^{N_C-1} c_{ij} T_i(x_m) T_j(y_n) \quad (104)$$

En utilisant les relations des polynômes de Tchebychev on peut alors déterminer les coefficients de la matrice  $((c_{ij}))_{i,j}$  avec les formules

$$c_{ij} = \frac{A}{N_C^2} \sum_{m=0}^{N_C-1} \sum_{n=0}^{N_C-1} f(x_m, y_n) T_i(x_m) T_j(y_n) \quad (105)$$

$$A = \begin{cases} 1 & \text{si } i = j = 0 \\ 2 & \text{si } i = 0 \text{ et } j \neq 0 \\ 2 & \text{si } i \neq 0 \text{ et } j = 0 \\ 4 & \text{si } i \neq 0 \text{ et } j \neq 0 \end{cases} \quad (106)$$

Cette méthode est extrêmement couteuse puisque pour calculer l'ensemble des coefficients de  $((c_{ij}))_{i,j}$  cela demande un algorithme de complexité évoluant en  $\mathcal{O}(N_C^2)$  et déjà long pour de faibles valeurs de  $N_C$ . Ce pourquoi, afin d'obtenir de meilleures précisions sur les intégrales calculées tout en conservant un temps de calcul raisonnable nous avons implémenté la deuxième méthode suivante.

#### 7.2.3 Décomposition méthode 2

En revanche, il existe une méthode plus astucieuse, inspirée de ce qui est mis en place dans le paquet *chebfun* développé par ... qui permet justement de traiter les interpolations de Tchebychev sous Matlab. Cette méthode est développée en détails dans [10].

Au lieu de faire directement une décomposition sur une base tensorielle de polynômes de Chebychev on commence par réaliser une approximation de rang faible de la fonction que l'on souhaite approximer. Plus précisément, on considère les ensembles des racines de Tchebychev  $\{x_m\}_{0 \leq m \leq N_C-1}$  et  $\{y_n\}_{0 \leq n \leq N_C-1}$ . Alors on peut former la matrice

$$\mathcal{F} = ((f(x_m, y_n))_{0 \leq m, n \leq N_C-1}) \quad (107)$$

et faire de cette matrice une approximation de rang faible par élimination Gaussienne.

- 
- 1: Initialisation :  $\mathcal{E}^0 = \mathcal{F}$  ;  $\mathcal{F}_0 = 0$  ;  $k = 1$  ;
  - 2: **while**  $\|\mathcal{E}^k\|_\infty < \varepsilon$  **do**
  - 3:  $(i_k, j_k) = \operatorname{argmax}_{(i,j)} \{|\mathcal{E}_{i,j}^{k-1}|\}$
  - 4:  $\mathcal{C}_j^k = \mathcal{E}_{i_k, j}^k$  ;  $\mathcal{R}_i^k = \mathcal{E}_{i, j_k}^k$  ;  $d_k = \mathcal{E}_{i_k, j_k}^k$
  - 5:  $\mathcal{E}_{i,j}^k = \mathcal{E}_{i,j}^{k-1} - d_k^{-1} \mathcal{C}_j^k \mathcal{R}_i^k$
  - 6:  $\mathcal{F}_{i,j}^k = \mathcal{F}_{i,j}^{k-1} + d_k^{-1} \mathcal{C}_j^k \mathcal{R}_i^k$
  - 7: **end while**
- 

Notons  $Q$  le rang de l'approximation obtenue. On obtient alors une écriture de  $f$  sous la forme On obtient alors une expression de la forme

$$\mathcal{F} \simeq \tilde{\mathcal{F}} = \sum_{j=1}^Q d_j \mathcal{C}^j \mathcal{R}^j \quad (108)$$

Comme nous ne connaissons exactement la fonctions  $f$  qu'aux points d'interpolation de Chebychev cela revient au même que d'écrire que nous avons décomposé  $f$  comme une somme de produits de fonctions à une variable,

$$f(x, y) \simeq \sum_{j=1}^Q d_j c^j(y) r^j(x) \quad (109)$$

On peut alors décomposer les fonctions  $c_j$  et  $r_j$  sur une base de polynômes de Chebychev comme on peut le faire pour toute fonction d'une seule variable. La décomposition est ainsi une opération de produit tensoriel.

### 7.3 Le calcul des intégrales

Pour calculer numériquement les différentes intégrales nous nous servons des propriétés de symétries des différentes fonctions. En effet pour tout  $\rho \in \mathbb{R}^+$  les fonctions  $\varepsilon_0(\cdot, \cdot)$ ,  $\mathcal{R}_k(\cdot, \cdot)$ ,  $\Delta_k(\cdot, \cdot, \rho)$ , ...

#### 7.3.1 Le choix de la quadrature

On interpole les fonctions des polynômes de Tchebychev et on utilise toujours une méthode pseudo-spectrale<sup>5</sup>. Il semble donc naturel de se demander si la quadrature de Gauss-Legendre est vraiment la mieux adaptée. En effet, pour gagner du temps et utiliser directement la connaissance de la fonction aux points d'interpolation nous avons penser au calcul d'intégrale par la *première règle de Fejer* [1] qui permet cela.

Cependant cette méthode c'est avérée être inefficace puisque il faut de manière générale plus de points pour obtenir la même précision qu'une quadrature de Gauss Legendre. Et de plus, afin d'assurer la compatibilité entre l'interpolation et la quadrature il est nécessaire que les deux se fassent sur le même nombre de point, ce qui est restrictif.

#### 7.3.2 Calcul des intégrales $I$

Soit  $f$  une fonction de  $[-\pi, \pi] \times [-\pi, \pi]$  à valeurs dans  $\mathbb{R}$ . On suppose que  $f$  est symétrique par rapport à l'axe des  $x = 0$ , à l'axe des  $y = 0$  et à l'axe  $x = y$ . Nous cherchons alors une quadrature pour intégrer  $f$  sur son domaine de définition. Pour commencer, en utilisant les deux premières symétries,

$$\int_{-\pi}^{\pi} \int_{-\pi}^{\pi} f(x, y) dx dy = 4 \int_0^{\pi} \int_0^{\pi} f(x, y) dx dy \quad (110)$$

On peut alors faire le changement de variable affine  $(\tilde{x}, \tilde{y}) \rightarrow (2x/\pi - 1, 2y/\pi - 1)$  donnant,

$$\int_0^{\pi} \int_0^{\pi} f(x, y) dx dy = \frac{\pi^2}{4} \int_{-1}^1 \int_{-1}^1 f\left(\frac{\pi}{2}(\tilde{x} + 1), \frac{\pi}{2}(\tilde{y} + 1)\right) d\tilde{x} d\tilde{y} \quad (111)$$

Les intégrales sur le carré unité  $[-1, 1] \times [-1, 1]$  sont alors calculées avec une quadrature *tensorielle* obtenue à partir d'une quadrature 1D. Il vient des considérations précédentes,

$$\int_{-\pi}^{\pi} \int_{-\pi}^{\pi} f(x, y) dx dy \simeq \pi^2 \sum_{i=0}^{N_{GL}} \sum_{j=0}^{N_{GL}} w_i w_j f\left(\frac{\pi}{2}(\xi_i + 1), \frac{\pi}{2}(\xi_j + 1)\right) \quad (112)$$

Où  $\{w_i\}_{i \in \llbracket 1, N_{GL} \rrbracket}$  sont les poids d'intégration 1D et  $\{\xi_i\}_{i \in \llbracket 1, N_{GL} \rrbracket}$  les poids d'intégration correspondants. Par construction,  $((w_i w_j))_{i,j}$  est une matrice symétrique et par symétrie de  $f$  par rapport à la première bissectrice nous pouvons alors réduire la double somme par,

$$\begin{aligned} \int_{-\pi}^{\pi} \int_{-\pi}^{\pi} f(x, y) dx dy &\simeq \pi^2 \sum_{i=0}^{N_{GL}} \sum_{j=0}^{i-1} w_i w_j 2f\left(\frac{\pi}{2}(\xi_i + 1), \frac{\pi}{2}(\xi_j + 1)\right) + \\ &\pi^2 \sum_{i=0}^{N_{GL}} w_i^2 f\left(\frac{\pi}{2}(\xi_i + 1), \frac{\pi}{2}(\xi_i + 1)\right) \end{aligned} \quad (113)$$

Ce qui permet de réduire le temps de calcul en réduisant légèrement la complexité algorithmique.

#### 7.3.3 Calcul des intégrales $J$

Soit  $(a, b) \in [0, \pi] \times [0, \pi]$ . Soit maintenant  $f$  et  $h$  deux fonctions de  $\mathbb{R}^2$  dans  $\mathbb{R}$  et  $g$  définie sur  $[-\pi, \pi] \times [-\pi, \pi]$  par  $g : (x, y) \rightarrow f(x + a, y + b)$ . On suppose, comme précédemment, que  $f$  et  $h$  sont symétriques par rapport à l'axe  $x = 0$ , à l'axe  $y = 0$  et à l'axe  $x = y$ . On fait aussi l'hypothèse qu'elles sont  $2\pi$  périodiques. Nous cherchons alors une quadrature pour intégrer  $g \times h$  sur  $[-\pi, \pi] \times [-\pi, \pi]$ . Pour cela remarquons que

$$\begin{aligned} \int_{-\pi}^{\pi} \int_{-\pi}^{\pi} g(x, y) h(x, y) dx dy &= \int_0^{\pi} \int_0^{\pi} [f(x + a, y + b) + f(x + a, y - b)] h(x, y) dx dy + \\ &\int_0^{\pi} \int_0^{\pi} [f(x - a, y + b) + f(x - a, y - b)] h(x, y) dx dy \end{aligned} \quad (114)$$

Et on adopte encore une quadrature de Gauss-Legendre.

5. c'est à dire que l'on connaît à chaque pas de temps la valeur de la fonction aux points d'interpolation de Tchebychev, ainsi que les coefficients de son développement en série de polynômes de Tchebychev

## 7.4 Dérivées numériques

## 7.5 Complexité algorithmique et parallélisation - problème de rapidité

Comme pour le modèle continu  $O(N)$  il est possible de paralléliser le code en utilisant de l'openMP [] grain fin sur les boucles en champ. En revanche ici notre code, à cause de la quadrature précise que l'on souhaite avoir sur le calcul des intégrales  $J$  le temps de calcul se trouve évoluer en  $\mathcal{O}(Q_{\max} \times N_C^3 \times N_{GL}^2)$ . Il vient alors

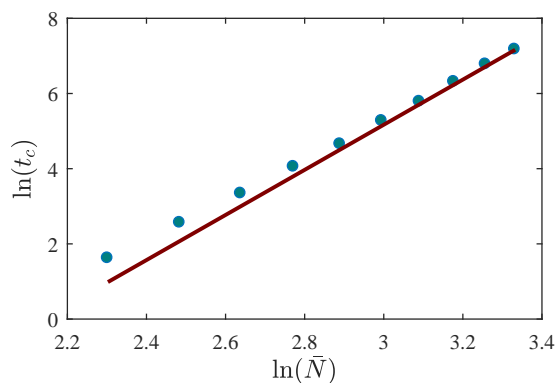


FIGURE 6 – (Points bleus) Logarithme du temps de calcul mesuré  $t_c$  de 10 pas de temps du code en fonction du nombre de points d'intégration et d'interpolation. Où l'on a pris  $\tilde{N} = N_c = N_g$ . (Ligne rouge) droite d'équation  $y = 6x + b$  avec  $b$  une constante. Il semble que les points se rapproche du comportement de la droite et ainsi que l'on ait  $t_c \propto N^6$ . Un interpolation linéaire sur les données dont on dispose donne plus précisément  $t_c \propto N^{5.7}$

## Références

- [1] M.L. Bellac. *Des phénomènes critiques aux champs de jauge - Une introduction aux méthodes et aux applications de la théorie quantique des champs*. Savoirs Actuels. EDP Sciences, 2012.
- [2] Jean-Paul Blaizot, Ramón Méndez-Galain, and Nicolás Wschebor. A new method to solve the non-perturbative renormalization group equations. *Physics Letters B*, 632(4) :571 – 578, 2006.
- [3] Bertrand Delamotte. *An Introduction to the Non-perturbative Renormalization Group*, pages 49–132. Springer Berlin Heidelberg, Berlin, Heidelberg, 2012.
- [4] N. Dupuis and K. Sengupta. Non-perturbative renormalization-group approach to lattice models. *The European Physical Journal B*, 66(2) :271–278, 2008.
- [5] Frédéric Léonard. *Criticalité et phase de brisée de modèles avec symétrie discrète*. PhD thesis, Université Pierre et Marie Curie, 2016.
- [6] T. Machado and N. Dupuis. From local to critical fluctuations in lattice models : A nonperturbative renormalization-group approach. *Phys. Rev. E*, 82 :041128, Oct 2010.
- [7] J. C. Mason and D. C. Handscomb. *Chebyshev Polynomials*. CRC Press, Florida, 2003.
- [8] Lars Onsager. Crystal statistics. i. a two-dimensional model with an order-disorder transition. *Phys. Rev.*, 65 :117–149, Feb 1944.
- [9] William H. Press, Saul A. Teukolsky, William T. Vetterling, and Brian P. Flannery. *Numerical Recipes in C (2Nd Ed.) : The Art of Scientific Computing*. Cambridge University Press, New York, NY, USA, 1992.
- [10] Alex Townsend. *Computing with functions in two dimensions*. PhD thesis, University of Oxford, 2014.
- [11] Christof Wetterich. Exact evolution equation for the effective potential. *Physics Letters B*, 301(1) :94, 1993.

## A Outils pour le développement des équations

### A.1 Transformée de Fourier

On rappelle ici les notations utilisées pour définir les transformées de Fourier. Pour cela on considère  $\varphi$  une application de  $L^2(\mathbb{R}^d)^N$ . On définit alors la transformée de Fourier de  $\varphi$ , notée  $\hat{\varphi}$  ou  $\text{TF}[\varphi]$  par,

$$\forall \mathbf{q} \in \mathbb{R}^d \quad \hat{\varphi}(\mathbf{q}) = \text{TF}[\varphi](\mathbf{q}) = \int_{\mathbb{R}^d} \varphi(\mathbf{r}) e^{-i\mathbf{q} \cdot \mathbf{r}} d\mathbf{r} \quad (115)$$

Avec la relation inverse,

$$\forall \mathbf{r} \in \mathbb{R}^d \quad \varphi(\mathbf{r}) = \text{TF}^{-1}[\hat{\varphi}](\mathbf{r}) = \frac{1}{(2\pi)^d} \int_{\mathbb{R}^d} \hat{\varphi}(\mathbf{q}) e^{i\mathbf{q} \cdot \mathbf{r}} d\mathbf{q} \quad (116)$$

On utilise alors la notation plus compacte

$$\frac{1}{(2\pi)^d} \int_{\mathbb{R}^d} \dots d\mathbf{q} \equiv \int_{\mathbf{q}} \dots \quad \text{et} \quad \int_{\mathbb{R}^d} \dots d\mathbf{r} \equiv \int_{\mathbf{r}} \dots \quad (117)$$

Dans le cas où l'on a des fonctions définies non pas sur  $\mathbb{R}^d$  mais sur un domaine  $\Omega \subset \mathbb{R}^d$  fini alors nous aurons les mêmes propriétés avec la relation "d'équivalence"

$$\int_{\mathbf{q}} \dots \xrightarrow{\Omega \text{ fini}} \frac{1}{\Omega} \sum_{\mathbf{q}} \dots \quad (118)$$

Remarquons que lorsque l'on introduit la transformée de Fourier (Sec. ??) pour l'utiliser dans le RG les fonctions  $\varphi$  sont tout d'abord définies sur un ouvert  $\Omega$  fini mais par des considérations physique, en passant à "la limite thermodynamique" on en vient à considérer  $\Omega$  comme devenant  $\mathbb{R}$  tout entier. En outre, dans le cas où  $\varphi \in \mathcal{S}'(\mathbb{R}^d)^N$  (espace des distributions tempérées) on étend la notion de transformée de Fourier  $\hat{\varphi}$  de  $\varphi$  à l'aide du crochet de dualité,

$$\forall u \in \mathcal{S}(\mathbb{R}^d, \mathbb{R}^N) \quad \langle \hat{\varphi}, u \rangle_{\mathcal{S}', \mathcal{S}} = \langle \varphi, \hat{u} \rangle_{\mathcal{S}', \mathcal{S}} \quad (119)$$

### A.2 Transformée de Fourier Semi Discrète

Dans le modèle d'Ising à deux dimensions nous introduisons une transformée de Fourier semi discrète car nous travaillons non pas avec des fonctions mais avec des suites. Ainsi soit  $\varphi_{\mathbf{r}} \in \ell^2$ . On peut définir  $\hat{\varphi} \in L^2(\mathbb{R})$  par

$$\hat{\varphi}(\mathbf{q}) = \sum_{\mathbf{r}} \varphi_{\mathbf{r}} e^{-i\mathbf{q} \cdot \mathbf{r}} \quad (120)$$

Avec la relation inverse,

$$\varphi_{\mathbf{r}} = \int_{\mathbb{R}^d} \hat{\varphi}(\mathbf{q}) e^{i\mathbf{q} \cdot \mathbf{r}} d\mathbf{q} \equiv \int_{\mathbf{q}} \hat{\varphi}(\mathbf{q}) e^{i\mathbf{q} \cdot \mathbf{r}} \quad (121)$$

On peut de plus démontrer que cette transformation est une isométrie  $\parallel$ .

## A.3 Derivation fonctionnelle

### A.3.1 Définition

Soit  $U$  et  $V$  deux espaces de Banach. Soit  $F$  une fonctionnelle de  $U$  dans  $V$ . Soit  $f \in U$ . On appelle, si elle existe, dérivée (au sens de Fréchet) de la fonctionnelle  $F$  prise en  $f$ , l'application linéaire continu de  $\mathcal{L}(U, V)$ , notée  $D_f F$  telle que, pour  $\varepsilon > 0$ ,

$$\forall h \in U \quad \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{\|F[f + \varepsilon h] - F[f] - \varepsilon D_f F.h\|_V}{\varepsilon} = 0 \quad (122)$$

Dans le cas où  $U = L^2(\mathbb{R}^d)^N$  et  $V = \mathbb{R}$  alors  $D_f F \in U'$  (espace des forme linéaires continues de  $U$ ) et on sait qu'il existe, par le théorème de Frechet-Riesz, une quantité unique que l'on note  $\delta F[f]/\delta f / in U' (= U)$  telle que

$$\forall h \in U \quad D_f F.h = \left\langle \frac{\delta F[f]}{\delta f}, h \right\rangle_U = \int \frac{\delta F[f]}{\delta f(\mathbf{r})} h(\mathbf{r}) d\mathbf{r} \quad (123)$$

### A.3.2 Transformée de Fourier d'une dérivée fonctionnelle

Soit  $F$  une fonctionnelle de  $U = L^2(\mathbb{R}^d)^N$  dans  $(\mathbb{R}, | \cdot |)$  et  $\varphi \in U$ . Soit  $\mathbf{r} \in \mathbb{R}^d$ . Alors,

$$\frac{\delta F}{\delta \varphi(\mathbf{r})} = \int_{\mathbf{q}} \frac{\delta F}{\delta \hat{\varphi}(-\mathbf{q})} e^{i\mathbf{q} \cdot \mathbf{r}} = \text{TF}^{-1} \left[ \frac{\delta F}{\delta \hat{\varphi}(-\mathbf{q})} \right] (\mathbf{r}) \quad (124)$$

Et réciproquement nous avons alors aussi, pour  $\mathbf{p} \in \mathbb{R}^d$ ,

$$\frac{\delta F}{\delta \hat{\varphi}(-\mathbf{p})} = \int_{\mathbf{r}} \frac{\delta F}{\delta \varphi(\mathbf{r})} e^{-i\mathbf{p} \cdot \mathbf{r}} = \text{TF} \left[ \frac{\delta F}{\delta \varphi(\mathbf{r})} \right] (\mathbf{p}) \quad (125)$$

En effet, par la règle de la chaine de la dérivation de Fréchet nous pouvons écrire,

$$\forall \mathbf{h} \in U \quad D_{\varphi} F.\mathbf{h} = D_{\hat{\varphi}} F.D_{\varphi} \hat{\varphi}.\mathbf{h} \quad (126)$$

Cependant,  $\hat{\varphi}$  est une fonctionnelle de  $\varphi$  (par définition de la TF) de  $U$  dans  $U$  qui est linéaire en  $\varphi$ . Soit  $\varepsilon > 0$ ,

$$\forall \mathbf{h} \in U \quad \hat{\varphi}[\varphi + \varepsilon \mathbf{h}] - \hat{\varphi}[\varphi] = \varepsilon \hat{\mathbf{h}} \quad (127)$$

Il vient directement, par définition de la dérivation au sens de Frechet,  $D_{\varphi} \hat{\varphi}.\mathbf{h} = \hat{\mathbf{h}}$ . Ainsi,  $D_{\varphi} F.\mathbf{h} = D_{\hat{\varphi}} F.\hat{\mathbf{h}}$ . On peut alors écrire,

$$\forall \mathbf{h} \in U \quad D_{\varphi} F.\mathbf{h} = \int_{\mathbf{q}} \frac{\delta F}{\delta \varphi(\mathbf{q})} \int_{\mathbf{r}} \mathbf{h}(\mathbf{r}) e^{-i\mathbf{q} \cdot \mathbf{r}} \quad (128)$$

$$\forall \mathbf{h} \in U \quad D_{\varphi} F.\mathbf{h} = \int_{\mathbf{r}} \int_{\mathbf{q}} \frac{\delta F}{\delta \varphi(\mathbf{q})} e^{-i\mathbf{q} \cdot \mathbf{r}} \mathbf{h}(\mathbf{r}) \quad (129)$$

## A.4 Opérateurs à noyaux

Nous détaillons dans cette sections quelques propriétés élémentaires des opérateurs à noyaux. Pour plus de détails on pourra regarder  $\parallel$ . Ceci permet de comprendre quelques unes des étapes dans la détermination des équations de flot et BMW.



#### A.4.1 Définition

On appelle  $S$  un opérateur à noyaux, une application de  $(L^2(\mathbb{R}^d))^N$ , telle que pour tout  $(i, j) \in \llbracket 1, N \rrbracket^2$ , il existe une application  $A_{i,j} \in L^2(\mathbb{R}^d \times \mathbb{R}^d)$  telle que, pour tout  $\varphi \in (L^2(\mathbb{R}^d))^N$  et  $\mathbf{r} \in \mathbb{R}^d$

$$S[\varphi]_i(\mathbf{r}) = \int_{\mathbf{r}'} \sum_{j=1}^N A_{i,j}(\mathbf{r}, \mathbf{r}') \varphi_j(\mathbf{r}') \quad (130)$$

La matrice  $A : (\mathbf{r}, \mathbf{r}') \rightarrow ((A_{i,j}(\mathbf{r}, \mathbf{r}'))_{i,j})$  est appelée noyau de  $S$ . On identifiera alors dans les notations  $S$  et  $A$  indépendamment. Par Cauchy-Schwartz cette définition a bien un sens. De plus, on peut montrer que  $S$  est un endomorphisme de  $(L^2(\mathbb{R}^d))^N$ . Pour plus de clarté, nous utiliserons par la suite la notation d'Einstein : on n'écrit plus la somme sur  $j$  dans l'expression de  $S$ , et de manière générale lorsque un indice est répété dans une expression on suppose qu'il est sommé de 1 à  $N$ ,

$$S[\varphi]_i(\mathbf{r}) \equiv \int_{\mathbf{r}'} A_{i,j}(\mathbf{r}, \mathbf{r}') \varphi_j(\mathbf{r}') \quad (131)$$

#### A.4.2 TF d'un opérateur à noyaux

Nous avons vu que  $S$  définie comme précédemment était un endomorphisme de  $(L^2(\mathbb{R}^d))^N$ . Ainsi il est possible d'en définir la transformée de Fourier. Introduisons tout d'abord la transformée de Fourier du noyaux, pour  $(i, j) \in \llbracket 1, N \rrbracket^2$  et  $(\mathbf{q}, \mathbf{q}') \in (\mathbb{R}^d)^2$

$$\hat{A}_{i,j}(\mathbf{q}, -\mathbf{q}') = \iint_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'} A_{i,j}(\mathbf{r}, \mathbf{r}') e^{-i\mathbf{q} \cdot \mathbf{r}} e^{-i\mathbf{q}' \cdot \mathbf{r}'} \quad (132)$$

Ce qui implique alors

$$\hat{S}[\varphi]_i(\mathbf{q}) = \int_{\mathbf{q}'} \hat{A}_{i,j}(\mathbf{q}, -\mathbf{q}') \hat{\varphi}_j(\mathbf{q}') \quad (133)$$

En effet, ceci ce démontre en développant le calcul de la transformée de Fourier. Soit  $\mathbf{q} \in \mathbb{R}^d$ ,  $i \in \llbracket 1, N \rrbracket$

$$\hat{S}[\varphi]_i(\mathbf{q}) = \int_{\mathbf{r}} \int_{\mathbf{r}'} A_{i,j}(\mathbf{r}, \mathbf{r}') \varphi_j(\mathbf{r}') e^{-i\mathbf{q} \cdot \mathbf{r}} \quad (134)$$

$$\hat{S}[\varphi]_i(\mathbf{q}) = \iint_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'} \int_{\mathbf{q}'} A_{i,j}(\mathbf{r}, \mathbf{r}') \hat{\varphi}_j(\mathbf{q}') e^{i\mathbf{q}' \cdot \mathbf{r}'} e^{-i\mathbf{q} \cdot \mathbf{r}} \quad (135)$$

$$\hat{S}[\varphi]_i(\mathbf{q}) = \int_{\mathbf{q}'} \hat{\varphi}_j(\mathbf{q}') \left\{ \iint_{\mathbf{r}, \mathbf{r}'} A_{i,j}(\mathbf{r}, \mathbf{r}') e^{i\mathbf{q}' \cdot \mathbf{r}'} e^{-i\mathbf{q} \cdot \mathbf{r}} \right\} \quad (136)$$

$$\hat{S}[\varphi]_i(\mathbf{q}) = \int_{\mathbf{q}'} \hat{\varphi}_j(\mathbf{q}') \hat{A}_{i,j}(\mathbf{q}, -\mathbf{q}') \quad (137)$$

#### A.4.3 Composition de deux opérateurs

Considérons deux opérateurs à noyaux,  $S$  et  $T$  de noyaux respectifs  $A$  et  $B$ . La composition de ces deux opérateurs est définie, pour  $\mathbf{r} \in \mathbb{R}^d$ , par

$$S.T[\varphi]_i(\mathbf{r}) = \int_{\mathbf{r}'} \left\{ \int_{\mathbf{r}''} A_{i,k}(\mathbf{r}, \mathbf{r}'') B_{k,j}(\mathbf{r}'', \mathbf{r}') \right\} \varphi_j(\mathbf{r}') \quad (138)$$

On notera alors aussi pour  $(\mathbf{r}, \mathbf{r}') \in (\mathbb{R}^d)^2$

$$(A.B)_{i,j}(\mathbf{r}, \mathbf{r}') = \int_{\mathbf{r}''} A_{i,k}(\mathbf{r}, \mathbf{r}'') B_{k,j}(\mathbf{r}'', \mathbf{r}') \quad (139)$$

Par transformée de Fourier, et par un calcul analogue à celui fait pour un simple noyau, il vient, pour  $(\mathbf{q}, \mathbf{q}') \in (\mathbb{R}^d)^2$ ,

$$\widehat{(A.B)}_{i,j}(\mathbf{q}, \mathbf{q}') = \int_{\mathbf{q}''} \hat{A}_{i,k}(\mathbf{q}, \mathbf{q}'') \hat{B}_{k,j}(-\mathbf{q}'', \mathbf{q}') \quad (140)$$

#### A.4.4 Trace d'un opérateur à noyau

On définit la trace d'un opérateur  $S$  de noyaux  $A$  par

$$\text{Tr } S \equiv \text{Tr } A = \int_{\mathbf{r}} A_{i,i}(\mathbf{r}, \mathbf{r}) \quad (141)$$

Nous pouvons alors de manière similaire à ce qui a été fait pour démontrer l'expression de la transformée de Fourier d'un opérateur à noyau, calculer la relation sur la trace de la transformée de Fourier

$$\text{Tr } \hat{A} = \int_{\mathbf{q}} \hat{A}_{i,i}(\mathbf{q}, -\mathbf{q}) \quad (142)$$

#### A.4.5 Inverse d'un opérateur à noyau

Soit  $S$  un opérateur à noyau de noyaux  $A$ . On fait l'hypothèse, sans justifications, que pour les systèmes physiques que l'on étudie il existe une grandeur appelée l'inverse de  $S$ , également un opérateur à noyau, endomorphisme de  $(L^2(\mathbb{R}^d))^N$ , notée  $S^{-1}$  telle que, pour  $i \in \llbracket 1, N \rrbracket$  et  $\varphi \in (L^2(\mathbb{R}^d))^N$ ,

$$\forall \mathbf{r} \in \mathbb{R}^d \quad S.S^{-1}[\varphi]_i(\mathbf{r}) = \varphi_i(\mathbf{r}) \quad (143)$$

Si  $A$  est le noyau de  $S$ , on note  $A^{-1}$  le noyau de  $S^{-1}$ . Nous abordons maintenant pour finir les expressions de la dérivation de la transformée de Fourier de ces inverses.

## B Complément des algorithmes

### B.1 Formules de dérivation à 5 points

On suppose que l'on dispose d'une grille fixe à une dimension de points régulièrement espacées d'une distance  $h$ . Soit  $u$  une fonction de classe  $\mathcal{C}^5$  sur l'intervalle que définit la grille. Soit  $j$  un entier tel que le point d'abscisse  $x_j = jh$  soit sur la grille. On note  $u_j = u(x_j)$ . Les schémas centrés et décentrés d'ordre 5 ci-dessous permettent de calculer les dérivées première et seconde de  $u$  par différences finies sur l'ensemble de la grille en n'utilisant sans utiliser de conditions aux limites.

Schéma centré :

$$\begin{aligned}\partial_x u(jh) &= \frac{1}{12h} (u_{j-2} - 8u_{j-1} + 8u_{j+1} - u_{j+2}) \\ \partial_x^2 u(jh) &= \frac{1}{12h^2} (-u_{j-2} + 16u_{j-1} - 30u_{j+1} - u_{j+2})\end{aligned}$$

Schémas décentrés gauches :

$$\begin{aligned}\partial_x u(jh) &= \frac{1}{12h} (-25u_j + 48u_{j+1} - 36u_{j+2} + 16u_{j+3} - 3u_{j+4}) \\ \partial_x^2 u(jh) &= \frac{1}{12h^2} (35u_j - 104u_{j+1} + 114u_{j+2} - 56u_{j+3} + 11u_{j+4}) \\ \partial_x u(jh) &= \frac{1}{12h} (-3u_{j-1} - 10u_j + 18u_{j+1} - 6u_{j+2} + u_{j+3}) \\ \partial_x^2 u(jh) &= \frac{1}{12h^2} (11u_{j-1} - 20u_j + 6u_{j+1} + 4u_{j+2} - u_{j+3})\end{aligned}$$

Schémas décentrés droits :

$$\begin{aligned}\partial_x u(jh) &= \frac{1}{12h} (25u_j - 48u_{j-1} + 36u_{j-2} - 16u_{j-3} + 3u_{j-4}) \\ \partial_x^2 u(jh) &= \frac{1}{12h^2} (35u_j - 104u_{j-1} + 114u_{j-2} - 56u_{j-3} + 11u_{j-4}) \\ \partial_x u(jh) &= \frac{1}{12h} (3u_{j+1} + 10u_j - 18u_{j-1} + 6u_{j-2} - u_{j-3}) \\ \partial_x^2 u(jh) &= \frac{1}{12h^2} (11u_{j-1} - 20u_j + 6u_{j+1} + 4u_{j+2} - u_{j+3})\end{aligned}$$

### B.2 Propriétés élémentaires des polynômes de Tchebychev

On rappelle ici quelques propriétés des polynômes de Tchebychev. Tout d'abord on définit

$$T_n : x \rightarrow \cos(n(\arccos(x))) \quad \forall x \in [-1, 1], \quad \forall n \in \mathbb{N} \quad (144)$$

La fonction  $T_n$  est une fonction polynomiale associée à un polynôme de  $\mathbb{R}_n[X]$  alors appelé polynôme de Tchebychev de première espèce d'ordre  $n$ . Nous confondons la fonction polynomiale et le polynôme qui lui est associé. Il est alors possible de montrer la relation de récurrence

$$T_n(X) = 2XT_{n-1}(X) - T_{n-2}(X) \quad \forall n \geq 1 \quad (145)$$

Avec  $T_0(X) = 1$  et  $T_1(X) = X$ . Le polynôme  $T_n$  possède  $n$  racines distinctes réelles  $\{x_k\}_k$  dans  $[-1, 1]$ , situées

$$x_k = \cos\left(\frac{\pi(k + 1/2)}{n}\right) \quad \forall k \in \llbracket 0, n-1 \rrbracket \quad (146)$$

Enfin mentionnons que ces polynômes satisfont à une relation d'orthogonalité discrète. Soit  $\{x_k\}_{k \in \llbracket 0, n-1 \rrbracket}$  les  $n$  racines de  $T_n$ . Alors nous avons

$$\sum_{k=0}^{n-1} T_i(x_k) T_j(x_k) = \dots \quad (147)$$

## B.3 Quadratures pour le calcul des intégrales

On cherche à exprimer l'intégrale

### B.3.1 Quadrature de Gauss-Legendre

## C Equations du modèle d'Ising 2D

### C.1 Introduction

On part de la fonction de partition

$$\mathcal{Z} \propto \int_{\mathbb{R}} \prod_{\mathbf{r}} d\varphi_{\mathbf{r}} e^{-S_{\mu}[\varphi]} \quad (148)$$

Avec l'action  $S$  s'écrivant :

$$S_{\mu}[\varphi] = \frac{1}{2} \int_{\mathbf{q}} \varphi(\mathbf{q}) \frac{1}{\lambda_{\mu}(\mathbf{q})} \varphi(-\mathbf{q}) - \sum_{\mathbf{r}} \ln(\cosh(\varphi_{\mathbf{r}})) \quad (149)$$

Par le théorème de Parseval, nous récrivons  $S$  sous la forme

$$\begin{aligned} S_{\mu}[\varphi] &= \frac{1}{2} \int_{\mathbf{q}} \varphi(\mathbf{q}) \left[ \frac{1}{\lambda_{\mu}(\mathbf{q})} - \frac{1}{\lambda_{\mu}(0)} \right] \varphi(-\mathbf{q}) \\ &\quad + \sum_{\mathbf{r}} \left[ \frac{1}{2\lambda_{\mu}(0)} \varphi_{\mathbf{r}}^2 - \ln(\cosh(\varphi_{\mathbf{r}})) \right] \end{aligned} \quad (150)$$

Enfin, soit  $\delta \in \mathbb{R}_{*}^{+}$ , on pose le changement de variable,

$$\varphi \rightarrow \delta \sqrt{2\beta J d} \varphi \quad (151)$$

On obtient alors

$$S_{\mu}[\varphi] = \frac{1}{2} \int_{\mathbf{q}} \hat{\varphi}(\mathbf{q}) \varepsilon_0(\mathbf{q}) \hat{\varphi}(-\mathbf{q}) + \sum_{\mathbf{r}} V_0(\varphi(\mathbf{r})) \quad (152)$$

Avec, en posant  $\tilde{\mu} = \mu/(Jd)$  et  $\tilde{\beta} = \beta J d$ ,

$$\varepsilon_0(\mathbf{q}) = \delta^2 \frac{1 - \gamma(\mathbf{q})}{(\gamma(\mathbf{q}) + \tilde{\mu})(1 + \tilde{\mu})} \quad (153)$$

$$V_0(\rho) = \delta^2 \frac{1}{1 + \tilde{\mu}} \rho - \ln \left( \cosh \left( 2\delta \sqrt{\tilde{\beta} \rho} \right) \right) \quad (154)$$

De plus, on note  $\tilde{\beta}_c^{\text{MF}}$  la valeur de  $\tilde{\beta}$  en champ moyen à la température critique. En faisant un développement limité à l'ordre 1 en  $\rho$  nous avons

$$V_0(\rho) = \delta^2 \left( \frac{1}{1 + \tilde{\mu}} - 2\tilde{\beta} \right) \rho + \mathcal{O}(\rho^2) \quad (155)$$

Ainsi, nous obtenons

$$\tilde{\beta}_c^{\text{MF}} \simeq \frac{1}{2(1 + \tilde{\mu})} \quad (156)$$

### C.2 Les équations BMW en $\rho$ dimensionnées

On pose

$$\Gamma_k^{(2)}(p_x, p_y, \rho) = \varepsilon_0(p_x, p_y) + \Delta_k(p_x, p_y, \rho) + \partial_{\phi}^2 V(\phi) \quad (157)$$

$$W(\phi) = \partial_{\phi} V(\phi) \quad \text{et} \quad X(\phi) = \partial_{\phi}^2 V(\phi) \quad (158)$$

Les équations à résoudre numériquement sont

$$\begin{aligned} \partial_t \Delta_k(p_x, p_y, \rho) &= -2\rho I_3(\rho) u_k^2(\rho) + 2\rho J_3(p_x, p_y, \rho) [u_k(\rho) + \partial_{\rho} \Delta_k(p_x, p_y, \rho)]^2 \\ &\quad - \frac{1}{2} I_2(\rho) [\partial_{\rho} \Delta_k(p_x, p_y, \rho) + 2\rho \partial_{\rho}^2 \Delta_k(p_x, p_y, \rho)] \end{aligned} \quad (159)$$

$$\partial_t W_k(\rho) = \frac{1}{2} \partial_{\rho} I_1(\rho) \quad (160)$$

Avec les notations

$$J_n(p_x, p_y, \rho) = \frac{1}{(2\pi)^2} \int_{-\pi}^{\pi} \int_{-\pi}^{\pi} \partial_t \mathcal{R}_k(q_x, q_y) G_k^{n-1}(q_x, q_y, \rho) G_k(p_x + q_x, p_y + q_y, \rho) dq_x dq_y \quad (161)$$

$$I_n(\rho) = \frac{1}{(2\pi)^2} \int_{-\pi}^{\pi} \int_{-\pi}^{\pi} \partial_t \mathcal{R}_k(q_x, q_y) G_k^n(q_x, q_y, \rho) dq_x dq_y \quad (162)$$

$$G_k(q_x, q_y, \rho) = \frac{1}{\varepsilon_0(q_x, q_y) + \Delta_k(q_x, q_y, \rho) + m_k^2(\rho) + \mathcal{R}_k(q_x, q_y)} \quad (163)$$

$$\partial_\rho I_n(\rho) = -n \frac{1}{(2\pi)^2} \int_{-\pi}^{\pi} \int_{-\pi}^{\pi} \partial_t \mathcal{R}_k(q_x, q_y) G_k^{n+1}(q_x, q_y, \rho) (\partial_\rho \Delta_k(p_x, p_y, \rho) + u_k(\rho)) dq_x dq_y \quad (164)$$

$$m_k^2(\rho) = \partial_\phi^2 V(\phi) = W(\rho) + 2\rho \partial_\rho W(\rho) \quad (165)$$

$$u_k(\rho) = \partial_\rho m_k^2(\rho) = 3\partial_\rho W(\rho) + 2\rho \partial_\rho^2 W(\rho) \quad (166)$$

On pose la fonction

$$\tau(q_x, q_y) = \frac{\varepsilon_0(q_x, q_y)}{2k^2 \|\varepsilon_0\|_\infty} \quad (167)$$

On choisit alors le régulateur

$$\mathcal{R}_k(q_x, q_y) = \frac{\alpha \varepsilon_0(q_x, q_y)}{\exp(2\tau(q_x, q_y)) - 1} \quad (168)$$

$$\partial_t \mathcal{R}_k(q_x, q_y) = \alpha \varepsilon_0(q_x, q_y) \frac{\tau(q_x, q_y)}{\sinh^2(\tau(q_x, q_y))} \quad (169)$$

Et nous pouvons calculer

$$\|\varepsilon_0\|_\infty = \sup_{(p_x, p_y) \in [-\pi, \pi]^2} \varepsilon_0(p_x, p_y) = \frac{2\delta^2}{\mu^2 - 1} \quad (170)$$

### C.3 Les équations BMW en $\phi$

#### C.3.1 Les équations BMW en $\phi$ dimensionnées

On rappelle les notations :

$$W(\phi) = \partial_\phi V(\phi) \quad \text{et} \quad X(\phi) = \partial_\phi^2 V(\phi) \quad (171)$$

On doit alors résoudre

$$\begin{aligned} \partial_t \Delta_k(p_x, p_y, \phi) &= J_3(p_x, p_y, \phi) (\partial_\phi \{\Delta_k(p_x, p_y, \phi) + X(\phi)\})^2 \\ &\quad - I_3(\phi) (\partial_\phi X(\phi))^2 - \frac{1}{2} I_2(\phi) \partial_\phi^2 \Delta_k(p_x, p_y, \phi) \end{aligned} \quad (172)$$

$$\partial_t X(\phi) = \frac{1}{2} \partial_\phi^2 I_1(\phi) \quad (173)$$

On garde ici des expressions similaires pour les intégrales que ce que l'on avait en  $\rho$ ,

$$J_n(p_x, p_y, \phi) = \frac{1}{(2\pi)^2} \int_{-\pi}^{\pi} \int_{-\pi}^{\pi} \partial_t \mathcal{R}_k(q_x, q_y) G_k^{n-1}(q_x, q_y, \phi) G_k(p_x + q_x, p_y + q_y, \phi) dq_x dq_y \quad (174)$$

$$I_n(\phi) = \frac{1}{(2\pi)^2} \int_{-\pi}^{\pi} \int_{-\pi}^{\pi} \partial_t \mathcal{R}_k(q_x, q_y) G_k^n(q_x, q_y, \phi) dq_x dq_y \quad (175)$$

$$G_k(q_x, q_y, \phi) = \frac{1}{\varepsilon_0(q_x, q_y) + \Delta_k(q_x, q_y, \phi) + X(\phi) + \mathcal{R}_k(q_x, q_y)} \quad (176)$$

$$\partial_\phi I_n(\phi) = -n \frac{1}{(2\pi)^2} \int_{-\pi}^{\pi} \int_{-\pi}^{\pi} \partial_t \mathcal{R}_k(q_x, q_y) G_k^{n+1}(q_x, q_y, \phi) (\partial_\phi \Delta_k(p_x, p_y, \phi) + \partial_\phi X(\phi)) dq_x dq_y \quad (177)$$

$$\begin{aligned} \partial_\phi^2 I_n(\phi) &= -n \frac{1}{(2\pi)^2} \int_{-\pi}^{\pi} \int_{-\pi}^{\pi} \partial_t \mathcal{R}_k(q_x, q_y) G_k^{n+1}(q_x, q_y, \phi) (\partial_\phi^2 \Delta_k(p_x, p_y, \phi) + \partial_\phi^2 X(\phi)) dq_x dq_y \\ &\quad + n(n+1) \frac{1}{(2\pi)^2} \int_{-\pi}^{\pi} \int_{-\pi}^{\pi} \partial_t \mathcal{R}_k(q_x, q_y) G_k^{n+2}(q_x, q_y, \phi) (\partial_\phi \Delta_k(p_x, p_y, \phi) + \partial_\phi X(\phi))^2 dq_x dq_y \end{aligned} \quad (178)$$

### C.3.2 Les équations BMW en $\phi$ adimensionnées en impulsion

On note  $\tilde{p}_x = k^{-1}p_x$  et  $\tilde{p}_y = k^{-1}p_y$ . Ainsi que

$$\begin{aligned}\bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) &= \Delta_k(p_x, p_y, \phi); \bar{J}_n(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) = J_n(p_x, p_y, \phi); \bar{\mathcal{R}}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y) = \mathcal{R}_k(p_x, p_y) \\ \bar{\varepsilon}_0(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y) &= \varepsilon_0(p_x, p_y); \bar{\tau}(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y) = \tau(p_x, p_y) = \bar{\varepsilon}_0(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y)/(k^2 \|\varepsilon_0\|_\infty); \bar{\partial}_t \bar{\mathcal{R}}_k(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y) = \partial_t \mathcal{R}_k(q_x, q_y)\end{aligned}$$

Les équations se réécrivent

$$\begin{aligned}\partial_t \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) &= -I_3(\phi)(\partial_\phi X(\phi))^2 + \bar{J}_3(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi)(\partial_\phi \{\bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) + X(\phi)\})^2 \\ &\quad - \frac{1}{2}I_2(\phi)\partial_\phi^2 \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) + \tilde{p}_x \partial_{\tilde{p}_x} \bar{\Delta}_k + \tilde{p}_y \partial_{\tilde{p}_y} \bar{\Delta}_k\end{aligned}\quad (179)$$

$$\partial_t X(\phi) = \frac{1}{2}\partial_\phi^2 I_1(\phi) \quad (180)$$

En effet, l'expression de la nouvelle dérivée par rapport au temps est :

$$\begin{aligned}\partial_t \Delta_k(p_x, p_y, \phi)|_{p_x, p_y, \phi} &= \partial_t \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi)|_{\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi} + \partial_t \tilde{p}_x|_{p_x} \partial_{\tilde{p}_x} \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) + \partial_t \tilde{p}_y|_{p_y} \partial_{\tilde{p}_y} \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) \\ \partial_t \Delta_k(p_x, p_y, \phi)|_{p_x, p_y, \phi} &= \partial_t \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi)|_{\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi} - \tilde{p}_x \partial_{\tilde{p}_x} \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) - \tilde{p}_y \partial_{\tilde{p}_y} \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi)\end{aligned}\quad (181)$$

De plus nous avons toujours pour dérivée temporelle du régulateur

$$\overline{\partial_t \mathcal{R}_k}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y) = \alpha \bar{\varepsilon}_0 \frac{\bar{\tau}}{\sinh^2(\bar{\tau})} \quad (182)$$

Les intégrales se calculent selon

$$\bar{J}_n(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) = \frac{k^2}{(2\pi)^2} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \overline{\partial_t \mathcal{R}_k}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y) \bar{G}_k^{n-1}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y, \phi) \bar{G}_k(\tilde{p}_x + \tilde{q}_x, \tilde{p}_y + \tilde{q}_y, \phi) d\tilde{q}_x d\tilde{q}_y \quad (183)$$

$$I_n(\phi) = \frac{k^2}{(2\pi)^2} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \overline{\partial_t \mathcal{R}_k}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y) \bar{G}_k^n(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y, \phi) d\tilde{q}_x d\tilde{q}_y \quad (184)$$

$$\bar{G}_k(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y, \phi) = \frac{1}{\bar{\varepsilon}_0(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y) + \bar{\Delta}_k(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y, \phi) + X(\phi) + \bar{\mathcal{R}}_k(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y)} \quad (185)$$

$$\begin{aligned}\partial_\phi^2 I_n(\phi) &= -n \frac{k^2}{(2\pi)^2} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \overline{\partial_t \mathcal{R}_k}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y) \bar{G}_k^{n+1}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y, \phi) (\partial_\phi^2 \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) + \partial_\phi^2 X(\phi)) d\tilde{q}_x d\tilde{q}_y \\ &\quad + n(n+1) \frac{k^2}{(2\pi)^2} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \overline{\partial_t \mathcal{R}_k}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y) \bar{G}_k^{n+2}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y, \phi) (\partial_\phi \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) + \partial_\phi X(\phi))^2 d\tilde{q}_x d\tilde{q}_y\end{aligned}\quad (186)$$

#### Calcul du $Z_k$

On commence par définir

$$\varepsilon_0^0 = \left. \frac{\partial \varepsilon_0}{\partial p_x^2} \right|_{p_x=0, p_y=0} \quad (187)$$

On montre alors en faisant un développement limité que

$$\varepsilon_0(\mathbf{p}) \underset{\mathbf{p}=0}{\sim} \frac{\delta^2}{4(1+\mu)^2} \mathbf{p}^2 \quad \text{avec} \quad \mathbf{p}^2 = p_x^2 + p_y^2 \quad (188)$$

Pour calculer  $Z_k$  on utilise une des définitions équivalentes

$$Z_k = 1 + \frac{1}{\varepsilon_0^0} \frac{\partial \Delta_k}{\partial p_x^2} \Big|_{p_x=0, p_y=0, \phi=0} \quad \text{et} \quad Z_k = 1 + \frac{1}{2\varepsilon_0^0} \frac{\partial^2 \Delta_k}{\partial p_x^2} \Big|_{p_x=0, p_y=0, \phi=0} \quad (189)$$

Ce qui donne en pratique

$$Z_k = 1 + \frac{2(1+\mu)^2}{\delta^2} \frac{\partial^2 \Delta_k}{\partial p_x^2} \Big|_{p_x=0, p_y=0, \phi=0} = 1 + \frac{2(1+\mu)^2}{\delta^2 k^2} \frac{\partial^2 \bar{\Delta}_k}{\partial \tilde{p}_x^2} \Big|_{\tilde{p}_x=0, \tilde{p}_y=0, \phi=0} \quad (190)$$

En outre par définition nous avons aussi

$$\eta_k = -\partial_t \ln Z_k \quad (191)$$

### C.3.3 Les équations BMW en $\phi$ totalement adimensionnées

On note  $\tilde{\phi} = \sqrt{Z_k}\phi$ . Etant donnée que l'on effectue le changement à des valeurs de  $k$  très faibles ( $k \simeq \exp(-3)$ ), on considèrera que  $\varepsilon_0(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y) \simeq \varepsilon_0^0 k^2(\tilde{p}_x^2 + \tilde{p}_y^2)$ . On adimensionne aussi les fonctions en plus des variables :

$$1 + \frac{\bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi)}{\varepsilon_0^0 \mathbf{p}^2} = Z_k(1 + \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi})) \quad \text{et} \quad \tilde{X}(\tilde{\phi}) = \frac{1}{Z_k k^2} X(\phi)$$

#### Etude des termes en $\bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi)$

La dérivée de  $\bar{\Delta}_k$  par rapport à  $t$  se réécrit :

$$\begin{aligned} \partial_t \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi)|_{\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi} &= \partial_t (Z_k(1 + \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi})) \varepsilon_0^0 \mathbf{p}^2 - \varepsilon_0^0 \mathbf{p}^2)|_{\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}} \\ &\quad + \partial_t \tilde{\phi}|_{\phi} \partial_{\tilde{\phi}} (Z_k(1 + \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi})) \varepsilon_0^0 \mathbf{p}^2 - \varepsilon_0^0 \mathbf{p}^2) \end{aligned} \quad (192)$$

Ceci donne l'expression suivante

$$\begin{aligned} \partial_t \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi)|_{\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi} &= -\varepsilon_0^0 \mathbf{p}^2 \eta_k Z_k(1 + \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi})) + 2\varepsilon_0^0 \mathbf{p}^2 Z_k(1 + \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi})) \\ &\quad - 2\varepsilon_0^0 \mathbf{p}^2 + \varepsilon_0^0 \mathbf{p}^2 Z_k \partial_t \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) - \frac{1}{2} \varepsilon_0^0 \mathbf{p}^2 \eta_k Z_k \tilde{\phi} \partial_{\tilde{\phi}} \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) \end{aligned} \quad (193)$$

De plus nous avons aussi concernant les dérivées de  $\bar{\Delta}_k$

$$\begin{aligned} \tilde{p}_x \partial_{\tilde{p}_x} \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) &= 2\varepsilon_0^0 \tilde{p}_x^2 Z_k(1 + \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi})) + \varepsilon_0^0 \tilde{\mathbf{p}}^2 Z_k \tilde{p}_x \partial_{\tilde{p}_x} \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) - 2\varepsilon_0^0 \tilde{p}_x^2 \\ \tilde{p}_y \partial_{\tilde{p}_y} \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) &= 2\varepsilon_0^0 \tilde{p}_y^2 Z_k(1 + \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi})) + \varepsilon_0^0 \tilde{\mathbf{p}}^2 Z_k \tilde{p}_y \partial_{\tilde{p}_y} \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) - 2\varepsilon_0^0 \tilde{p}_y^2 \end{aligned} \quad (194)$$

Et nous en déduisons alors

$$\begin{aligned} \tilde{p}_x \partial_{\tilde{p}_x} \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) + \tilde{p}_y \partial_{\tilde{p}_y} \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) &= 2\varepsilon_0^0 \mathbf{p}^2 Z_k(1 + \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi})) - 2\varepsilon_0^0 \mathbf{p}^2 \\ &\quad \varepsilon_0^0 \tilde{\mathbf{p}}^2 Z_k \left( \tilde{p}_x \partial_{\tilde{p}_x} \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) + \tilde{p}_y \partial_{\tilde{p}_y} \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) \right) \end{aligned} \quad (195)$$

Ainsi que pour les dérivées par rapport à  $\phi$

$$\partial_{\phi} \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) = \varepsilon_0^0 \mathbf{p}^2 Z_k^{\frac{3}{2}} \partial_{\tilde{\phi}} \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) \quad \text{et} \quad \partial_{\phi}^2 \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) = \varepsilon_0^0 \mathbf{p}^2 Z_k^2 \partial_{\tilde{\phi}}^2 \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) \quad (196)$$

#### Etude des termes en $X(\phi)$

La dérivée de  $X$  par rapport à  $t$  devient de même que pour  $\bar{\Delta}$

$$\begin{aligned} \partial_t X(\phi)|_{\phi} &= \partial_t (Z_k k^2 \tilde{X}(\tilde{\phi}))|_{\tilde{\phi}} + \partial_t \tilde{\phi}|_{\phi} \partial_{\tilde{\phi}} (Z_k k^2 \tilde{X}(\tilde{\phi})) \\ \partial_t X(\phi)|_{\phi} &= Z_k k^2 \partial_t \tilde{X}(\tilde{\phi}) - Z_k k^2 (\eta_k - 2) \tilde{X}(\tilde{\phi}) - \frac{1}{2} Z_k k^2 \eta_k \tilde{\phi} \partial_{\tilde{\phi}} \tilde{X}(\tilde{\phi}) \end{aligned} \quad (197)$$

Et pour la dérivée en  $\phi$  nous avons

$$\partial_{\phi} X(\phi) = k^2 Z_k^{\frac{3}{2}} \partial_{\tilde{\phi}} \tilde{X}(\tilde{\phi}) \quad (198)$$

#### Adimensionnement du régulateur

On remarque qu'avec l'approximations faite sur  $\varepsilon_0$  le régulateur s'écrit

$$\bar{\mathcal{R}}_k(q_x, q_y) = \mathcal{R}_k(q) = \alpha \frac{Z_k \varepsilon_0^0 k^2 q^2}{\exp\left(\frac{\varepsilon_0^0}{\|\varepsilon_0\|_{\infty}} \frac{q^2}{k^2}\right) - 1}$$

On adimensionne le régulateur en posant

$$r_k(\tilde{q}) = \frac{\bar{\mathcal{R}}_k(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y)}{\varepsilon_0^0 q^2 Z_k} = \alpha \frac{1}{\exp\left(\frac{\varepsilon_0^0}{\|\varepsilon_0\|_{\infty}} \tilde{q}^2\right) - 1}$$

Ainsi on en déduit

$$\partial_t \mathcal{R}_k(q)|_q = \partial_t(\varepsilon_0^0 q^2 Z_k r_k(\tilde{q}))|_{\tilde{q}} + \partial_t \tilde{q}|_q \partial_{\tilde{q}} r_k(\tilde{q}) \quad (199)$$

$$\partial_t \mathcal{R}_k(q)|_q = \varepsilon_0^0 k^2 Z_k \tilde{q}^2 \{-\eta_k r_k(\tilde{q}) - \tilde{q} \partial_{\tilde{q}} r_k(\tilde{q})\} \quad (200)$$

Avec l'expression

$$\partial_{\tilde{q}} r_k(\tilde{q}) = -\alpha \frac{\varepsilon_0^0}{2\|\varepsilon_0\|_\infty} \tilde{q} \frac{1}{\sinh^2\left(\frac{\varepsilon_0^0}{2\|\varepsilon_0\|_\infty} \tilde{q}^2\right)} \quad (201)$$

Et on remarquera aussi que

$$\frac{\varepsilon_0^0}{\|\varepsilon_0\|_\infty} = \frac{\mu - 1}{8(\mu + 1)} \quad (202)$$

## Adimensionnement des intégrales et leur expression

On adimensionne aussi les intégrales

$$\tilde{J}_n(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) = \frac{Z_k^{n-1}}{k^{2(2-n)}} \bar{J}_n(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \phi) \quad \text{et} \quad \tilde{I}_n(\tilde{\phi}) = \frac{Z_k^{n-1}}{k^{2(2-n)}} I(\phi)$$

Et leurs équations deviennent

$$\tilde{J}_n(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) = \frac{1}{(2\pi)^2} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \varepsilon_0^0 \tilde{q}^2 \{-\eta_k r_k(\tilde{q}) - \tilde{q} \partial_{\tilde{q}} r_k(\tilde{q})\} \tilde{G}_k^{n-1}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y, \tilde{\phi}) \tilde{G}_k(\tilde{p}_x + \tilde{q}_x, \tilde{p}_y + \tilde{q}_y, \tilde{\phi}) d\tilde{q}_x d\tilde{q}_y \quad (203)$$

$$\tilde{I}_n(\tilde{\phi}) = \frac{1}{(2\pi)^2} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \varepsilon_0^0 \tilde{q}^2 \{-\eta_k r_k(\tilde{q}) - \tilde{q} \partial_{\tilde{q}} r_k(\tilde{q})\} \tilde{G}_k^n(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y, \tilde{\phi}) d\tilde{q}_x d\tilde{q}_y \quad (204)$$

$$\tilde{G}_k(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y, \phi) = \frac{1}{\varepsilon_0^0 \tilde{q}^2 \left\{1 + \tilde{Y}_k(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y, \tilde{\phi}) + r_k(\tilde{q})\right\} + \tilde{X}(\tilde{\phi})} \quad (205)$$

$$\begin{aligned} \partial_{\tilde{\phi}}^2 \tilde{I}_n(\tilde{\phi}) &= -n \frac{1}{(2\pi)^2} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \varepsilon_0^0 \tilde{q}^2 \{-\eta_k r_k(\tilde{q}) - \tilde{q} \partial_{\tilde{q}} r_k(\tilde{q})\} \tilde{G}_k^{n+1}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y, \tilde{\phi}) \left( \varepsilon_0^0 \tilde{q}^2 \partial_{\tilde{\phi}}^2 \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) + \partial_{\tilde{\phi}}^2 \tilde{X}(\tilde{\phi}) \right) d\tilde{q}_x d\tilde{q}_y \\ &+ n(n+1) \frac{1}{(2\pi)^2} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \int_{-\frac{\pi}{k}}^{\frac{\pi}{k}} \varepsilon_0^0 \tilde{q}^2 \{-\eta_k r_k(\tilde{q}) - \tilde{q} \partial_{\tilde{q}} r_k(\tilde{q})\} \tilde{G}_k^{n+2}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y, \tilde{\phi}) \left( \varepsilon_0^0 \tilde{q}^2 \partial_{\tilde{\phi}} \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) + \partial_{\tilde{\phi}} \tilde{X}(\tilde{\phi}) \right)^2 d\tilde{q}_x d\tilde{q}_y \end{aligned} \quad (206)$$

## Ecriture des équations finales

En rassemblant toute les expressions précédents ceci nous permet d'écrire les équations

$$\begin{aligned} \partial_t \tilde{Y}(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) &= \eta_k (1 + \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi})) + \frac{1}{2} \eta_k \tilde{\phi} \partial_{\tilde{\phi}} \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) - \frac{1}{2} \tilde{I}_2(\tilde{\phi}) \partial_{\tilde{\phi}}^2 \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) \\ &+ \frac{1}{\varepsilon_0^0 \tilde{\mathbf{p}}^2} \left\{ \left( \varepsilon_0^0 \tilde{\mathbf{p}}^2 \partial_{\tilde{\phi}} \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) + \partial_{\tilde{\phi}} \tilde{X}(\tilde{\phi}) \right)^2 \tilde{J}_3(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) - \left( \partial_{\tilde{\phi}} \tilde{X}(\tilde{\phi}) \right)^2 \tilde{I}_3(\tilde{\phi}) \right\} \\ &+ \tilde{p}_x \partial_{\tilde{p}_x} \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) + \tilde{p}_y \partial_{\tilde{p}_y} \tilde{Y}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, \tilde{\phi}) \end{aligned} \quad (207)$$

$$\partial_t \tilde{X}(\tilde{\phi}) = (\eta_k - 2) \tilde{X}(\tilde{\phi}) + \frac{1}{2} \eta_k \tilde{\phi} \partial_{\tilde{\phi}} \tilde{X}(\tilde{\phi}) + \frac{1}{2} \partial_{\tilde{\phi}}^2 \tilde{I}_1(\tilde{\phi}) \quad (208)$$

On notera aussi l'équation de flot qui permet de récupérer le potentiel directement donnée par

$$\partial_t \tilde{V}(\tilde{\phi}) = -2\tilde{V}(\tilde{\phi}) + \frac{1}{2} \eta_k \tilde{\phi} \partial_{\tilde{\phi}} \tilde{V}(\tilde{\phi}) + \frac{1}{2} \tilde{I}_1(\tilde{\phi}) \quad (209)$$

## Equation sur $\eta_k$



Pour obtenir l'équation sur  $\eta_k$  on commence par partir du fait que

$$\lim_{\mathbf{p} \rightarrow 0} \left\{ 1 + \frac{\bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, 0)}{\varepsilon_0^0 \mathbf{p}^2} \right\} = 1 + \frac{1}{\varepsilon_0^0} \frac{\partial \bar{\Delta}_k(\tilde{p}_x, \tilde{p}_y, 0)}{\partial \mathbf{p}^2} = Z_k \quad (210)$$

En utilisant la définition de  $\tilde{Y}$  il vient alors le résultat

$$Z_k = Z_k(1 + \tilde{Y}(0, 0, 0)) \quad \Leftrightarrow \quad \tilde{Y}_k(0, 0, 0) = 0 \quad \forall k \quad (211)$$

Or ce résultat nous donne  $\partial_t \tilde{Y}_k(0, 0, 0) = 0$ . Et on en déduit

$$\eta_k = \frac{1}{2} \tilde{I}_2(0) \partial_\phi^2 \tilde{Y}(0, 0, 0) \quad (212)$$

### Les expressions des régulateurs précédents

Afin d'assurer une compatibilité des équations, et comme maintenant il nous faut avec un régulateur qui est de la même dimension que la dérivée seconde du potentiel il est nécessaire de changer légèrement l'expression de  $\mathcal{R}_k$  que l'on a utilisé dans les deux premiers étapes du flot. On prend ici

$$\mathcal{R}_k(q_x, q_y) = \alpha \frac{Z_k \varepsilon_0(q_x, q_y)}{\exp(2\tau(q_x, q_y)) - 1} \quad (213)$$

Ainsi on en déduit directement les formules suivantes

$$\partial_t \mathcal{R}_k(q_x, q_y) = \alpha Z_k \frac{\varepsilon_0(q_x, q_y)}{\sinh(\tau(q_x, q_y))} \left\{ \frac{\tau(q_x, q_y)}{\sinh(\tau(q_x, q_y))} - \eta_k \frac{1}{2 \exp(\tau(q_x, q_y))} \right\} \quad (214)$$

$$\overline{\partial_t \mathcal{R}_k}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y) = \alpha Z_k \frac{\bar{\varepsilon}_0(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y)}{\sinh(\bar{\tau}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y))} \left\{ \frac{\bar{\tau}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y)}{\sinh(\bar{\tau}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y))} - \eta_k \frac{1}{2 \exp(\bar{\tau}(\tilde{q}_x, \tilde{q}_y))} \right\} \quad (215)$$