DE LA RECHERCHE À L'INDUSTRIE



JOURNÉES DES DOCTORANTS -7-8 JUILLET 2016

www.cea.fr



Nom : Frédéric GÉRARDIN

Parcours : MASTER 2 Recherche NPAC, spécialité physique nucléaire

Contact pour la thèse : Thèse proposée par Nicolas Chauvin qui recherchait un doctorant

Motivations : M'initier au monde de la recherche, exploiter et approfondir mes connaissances dans le domaine des accélérateurs, acquérir des compétences dans les domaines de simulations et expérimental.



Titre de la thèse : **Etude de la compensation de la charge** d'espace dans les lignes de basse énergie des accélérateurs d'ions légers de haute intensité

Mots-clefs : Accélérateurs de particules, charge d'espace, dynamique faisceau, simulations numériques



Force électrique repoussant les particules



Force magnétique de direction opposée





INTRODUCTION

SIMULATIONS

ACTIVITÉS EXPÉRIMENTALES

RÉSULTATS PRÉLIMINAIRES

CONCLUSION & PERSPECTIVES





INTRODUCTION

SIMULATIONS

ACTIVITÉS EXPÉRIMENTALES

RÉSULTATS PRÉLIMINAIRES

CONCLUSION & PERSPECTIVES

Les faisceaux de haute puissance sont caractérisés par :

- 1. Une intensité de quelques mA à plusieurs centaines de mA.
- 2. Une énergie cinétique de la dizaine de MeV au GeV.

Leur intérêt s'explique par leur utilisation dans les domaines suivants :

- ► injection pour grands collisionneurs (Linac4 : H⁻ @ 160 MeV & 40 mA)
- production de noyaux radioactifs (SPIRAL2 : D⁺ @ 40 MeV & 5 mA)
- production de neutrons
 - 1. par spallation (European Spallation Source : H⁺ @ 2.0 GeV & 62.5 mA)
 - 2. par un faisceau de protons (\sim 10 MeV) : source compacte de neutrons
 - pour l'énergie (MYRRHA : H⁺ @ 600 MeV & 4mA), IFMIF (D⁺ @ 40MeV & 125 mA)

F. Gérardin



INTRODUCTION La ligne basse énergie



Schéma de l'accélérateur ESS

Les fonctions de la ligne basse énergie sont de :

- Transporter le faisceau depuis la source jusqu'au RFQ
- Adapter le faisceau pour son injection dans le RFQ
- Optimiser la transmission du faisceau dans le RFQ

Problématiques :

- 1. Limiter les grossissements d'émittance
- 2. Limiter les pertes de faisceau

F. Gérardin



- On étudie un faisceau à basse énergie et fort courant.
- La dynamique est dominée par le champ de charge d'espace : champ induit par le faisceau lui-même.
- La force de charge d'espace en symétrie cylindrique est donnée par : F_r = q(1 − β²)E_r.





A basse énergie, le faisceau ionise le gaz présent. Les particules secondaires (ions & électrons) issues de l'ionisation sont repoussées ou confinées par le champ de charge d'espace.



Processus de compensation de charge d'espace

L'accumulation progressive des charges de signe opposé à celui du faisceau contribue à la compensation de charge d'espace.



La compensation de charge d'espace :

- dépend de la distribution du faisceau de particules
- dépend du temps
- n'est que partielle

Le temps caractéristique de compensation est défini par :

$$T_{SCC} = \frac{1}{\sigma n v_f}$$

 σ : section efficace totale d'ionisation du gaz à une énergie cinétique de faisceau donnée

- n : densité du gaz
- v_f : vitesse du faisceau

 $T_{SCC}=49\,\mu s$ pour un faisceau de H^+ à 100 keV ionisant du H_2 @ $10^{-5}~hPa$

F. Gérardin





INTRODUCTION

SIMULATIONS

ACTIVITÉS EXPÉRIMENTALES

RÉSULTATS PRÉLIMINAIRES

CONCLUSION & PERSPECTIVES



- Code PIC développé aux Etats-Unis
- Il est conçu pour simuler la dynamique des faisceaux en régime de compensation de charge d'espace.



F. Gérardin



ENTRÉE

- Distribution du faisceau
- Nature et pression du gaz
- Réactions : collisions, ionisation, émission d'électrons secondaires...
- Geométrie de la chambre et maillage de l'espace
- Cartes des champs extérieurs
- Conditions aux bords

SORTIE

- Distribution des espèces dans la ligne
- Carte de potentiel induit par les particules
- Cartes de champ



On considère la simulation suivante :

Géométrie	Espace de glissement cylindrique		
	de 0.5 m de long		
Distribution	Distribution Kapchinsky-Vladimirski		
Particules	Protons		
Energie cinétique	100 keV		
Intensité	100 mA		
Gaz	<i>H</i> ₂ @ 10 ⁻⁴ hPa		
Collision	lonisation du gaz résiduel :		
	$H^+ + H_2 ightarrow H^+ + H_2^+ + e^-$		
Maillage de l'espace	1 mm en transverse et 2 mm		
	en longitudinal		
Temps simulé	10.0 μ s (T_{SCC} = 4.9 μ s @ 10 ⁻⁴ hPa)		



F. Gérardin



F. Gérardin



F. Gérardin



F. Gérardin



F. Gérardin



Coupe de potentiel électrostatique dans le plan xOz au temps $1.0\,\mu s$



Coupe de potentiel électrostatique dans le plan xOz au temps $$2.5\,\mu s$$



Coupe de potentiel électrostatique dans le plan xOz au temps $5.0\,\mu s$



Coupe de potentiel électrostatique dans le plan xOz au temps $7.5\,\mu s$



Coupe de potentiel électrostatique dans le plan xOz au temps $10.0\,\mu s$



A différents pas de temps t de la simulation :

- Calcul du potentiel induit par les protons seuls en l'absence de compensation de charge d'espace (faisceau non compensé) : Φ₀(x, y, z, t)
- Le potentiel induit par toutes les particules présentes dans la ligne : Φ_C(x, y, z, t) est donné en sortie du code.

• Calcul de
$$\eta(x, y, z, t) = 1 - \frac{\Phi_C(x, y, z, t)}{\Phi_0(x, y, z, t)}$$







INTRODUCTION

SIMULATIONS

ACTIVITÉS EXPÉRIMENTALES

RÉSULTATS PRÉLIMINAIRES

CONCLUSION & PERSPECTIVES

F. Gérardin

Journées des doctorants

18 / 28

Nous participons à une campagne expérimentale auprès de la LBE de MYRRHA, actuellement en opération au LPSC Grenoble.

On peut faire varier les paramètres expérimentaux suivants :

- Le champ magnétique dans les solénoïdes
- La nature du gaz injecté (ex : argon, hélium)
- La pression du gaz injecté

On peut mesurer les grandeurs suivantes :

- L'intensité du faisceau
- L'émittance transverse du faisceau à 2 positions de la ligne
- La compensation de charge d'espace (analyseur 4-grilles)



Ligne basse énergie de MYRRHA avec les positions des émittancemètres en A et B



Présentation d'un résultat expérimental illustrant l'effet de la pression de gaz sur la compensation de charge d'espace.

On mesure la distribution du faisceau dans l'espace des phases après le 1^{er} solénoïde.



Présentation d'un résultat expérimental illustrant l'effet de la pression de gaz sur la compensation de charge d'espace.

On mesure la distribution du faisceau dans l'espace des phases après le $1^{\rm er}$ solénoïde.

Paramètres expérimentaux : Energie : 30 keV Intensité : 10 mA Solénoïde 1 : 0.21 T Gaz : hélium @ **2.3x10⁻⁴** hPa



l'espace des phases



Présentation d'un résultat expérimental illustrant l'effet de la pression de gaz sur la compensation de charge d'espace.

On mesure la distribution du faisceau dans l'espace des phases après le $1^{\rm er}$ solénoïde.

Paramètres expérimentaux : Energie : 30 keV Intensité : 10 mA Solénoïde 1 : 0.21 T Gaz : hélium @ **1.2x10⁻³** hPa



l'espace des phases





INTRODUCTION

SIMULATIONS

ACTIVITÉS EXPÉRIMENTALES

RÉSULTATS PRÉLIMINAIRES

CONCLUSION & PERSPECTIVES

F. Gérardin



On établit une simulation reproduisant les conditions de l'expérience :

- Géométrie de la ligne
- Faisceau de protons de 30 keV d'intensité 7.8 mA
- On approche la distribution du faisceau par une distribution analytique
- ► Gaz injecté : Argon @ 1.2×10⁻⁵ hPa
- Courant dans le premier solénoïde : 70 A
- Courant dans le second solénoïde : 76 A
- Temps simulé : 100 μ s

RÉSULTATS PRÉLIMINAIRES



Faisceau de protons au temps t = $2.0 \,\mu s$

F. Gérardin

Journées des doctorants

23 / 28



RÉSULTATS PRÉLIMINAIRES

Faisceau de protons au temps $t = 100.0 \,\mu s$

F. Gérardin

Journées des doctorants

23 / 28

CO3

RÉSULTATS PRÉLIMINAIRES Carte de compensation



Carte de compensation de charge d'espace dans le plan z0x au temps t = 100.0 μs



RÉSULTATS PRÉLIMINAIRES



Distribution du faisceau de protons mesurée par l'émittancemètre



Distribution du faisceau de protons issue de la simulation

	Expérience	Simulation	Ecart relatif (%)
$\varepsilon_{\textit{rms}}$ (π .mm.mrad)	0.2429	0.2568	5.4
Taille rms du fais-	14.24	14.79	3.7
ceau (mm)			





INTRODUCTION

SIMULATIONS

ACTIVITÉS EXPÉRIMENTALES

RÉSULTATS PRÉLIMINAIRES

CONCLUSION & PERSPECTIVES



CONCLUSION

- Modélisation auto-consistante de la dynamique d'un faisceau de basse énergie en régime de compensation de charge d'espace
- Détermination du taux de compensation et du temps de compensation
- Activités expérimentales sur la ligne basse énergie de MYRRHA
- Simulation d'une ligne basse énergie existante dans des conditions réelles



PERSPECTIVES

- Ajout de phénomènes physiques dans les simulations :
 - Émission d'électrons secondaires
 - Ionisation du gaz par les électrons
 - Gradient de pression dans la ligne
- Fin de la campagne expérimentale sur la LBE de MYRRHA :
 - Mesures d'émittances à la fin de la ligne basse énergie
 - Mesures de la compensation de charge d'espace
- Simulation de la ligne MYRRHA dans les mêmes conditions que l'expérience
- Simulations d'autres lignes basse énergie (IFMIF)



Merci de votre attention !