

# Laser Stabilisé sur l'Iode en Cavité :

# **Projet LASIC**

<u>C. Zumsteg</u>, O. Turazza, M. Lours, P. Lemonde, D. Holleville, H. Halloin, A. Clairon, K. Djerroud, N. Chiodo, A. Brillet, F. Du Burck, G. Auger, O. Acef



Journées GRAM - NICE

# Plan de l'exposé

- Présentation du projet de R&D (Démonstrateur de laboratoire)
- Rappel sur les lasers Nd: YAG stabilisés sur des transitions de l'iode @532 nm
- Le concept de l'iode en cavité
- Le développement instrumental & Résultats préliminaires
- Conclusion

Motivations du Projet de R&D LASIC :

Satisfaire potentiellement les besoins de la mission LISA en terme de laser stabilisé embarqué

Projet basé sur l'utilisation\_d'un laser Nd:YAG @ 1064 nm, stabilisé sur une transition hyperfine de l'iode au voisinage de 532 nm

Dispositif expérimental original qui allie compacité et grande stabilité de fréquence
 Stabilité de fréquence visée ~ 1 x 10<sup>-14</sup>  $\tau^{-1/2}$ 

Autres applications potentielles :

 \* Oscillateur optique de grande stabilité de fréquence <u>transportable</u>
 \* Stabilisation de laser femtoseconde (f & 2f), Génération de signaux µ-ondes de grande stabilité, Compteur optique
 \* Liens optiques très longues distances,

\*



 $L \approx 5 \ge 10^6 \text{ km}$ 

LISA-Requirement for laser stabilization:

 $\sigma_{v}(t) \sim 1 \; x \; 10^{\text{-}13} \, \tau^{\text{-}1/2} \;$  up  $\sim$  few 100 s

LISA –ASD-TN-5001- Requirement Breakdown EADS-Astrium 2007



Besoin de la mission spatiale LISA

1<sup>st</sup> Solution : Rigid optical cavity Offers high short-term stability But need severe control of thermal and mechanical environment Albert Einstein Institute (Hanover) Univ. of Florida, Univ. of Berlin



2<sup>nd</sup> Solution: Molecular reference @ 532 nm Iodine hyperfine transition

Goddard Flight Center (NASA)



<u>SYRTE Experiment</u> (under development): LASIC Project New concept

- \* Ring cavity around short iodine cell (10 cm)
- \* Iodine hyperfine linewidth ~5 00 kHz ( $Q \sim 10^9$ )
- \* Optical cavity finesse ~ 40
- \* NICE-OHMS Technique

\* Total optical volume  $\sim 0.1 m^3$  (Optical Breadboard)

Expected frequency instability :  $1 \times 10^{-14} t^{-\frac{1}{2}}$ 

C. Zumsteg

Journées GRAM - NICE



#### Intérêt d'une cavité optique autour d'une cellule d'absorption

Cellule de longueur L  $P_{inc} \rightarrow P_{det}$   $C_l = contraste de la raie = (\alpha_0 L S)$  $(S/B)_{1 Hz} \sim \frac{(a_0 L S) \times P_{dét}}{(2 e \eta P_{dét})^{1/2}}$ 

$$(S/B)_{1 \text{ Hz}} \sim \frac{C_1 \times P_{d\acute{e}t}}{(2 \text{ e}\eta P_{d\acute{e}t})^{1/2}} \sim C_1 \times \sqrt{P_{det}}$$

<u>Cellule de même longueur L</u>, dans une cavité FP de finesse **F** Cellule de longueur L' = L x  $(2F/\pi)$ 

Puissance intra cavité amplifiée par la finesse

$$\rightarrow \left( \square \square \square \square \right) \rightarrow P_{det} / (2\pi/F)^{-1}$$

Pour maintenir les mêmes conditions de saturation Il faut diminuer la puissance incidente de  $(2\pi/F)^{-1}$ 

-Le signal transmis par la cavité FP est réduit d'un facteur =  $(2\pi/F)^{-1}$ -Le contraste  $C_{FP}$  de la raie d'absorption dans le cas du FP est :  $C_{FP} = C_1 \ge (2F/\pi)$ 

- Le rapport (S/B)  $_{1 \text{ Hz}}$  est alors <u>augmenté</u> d'un facteur (2*F*/ $\pi$ ) / (2 $\pi$ /F)<sup>1/2</sup> = **2 x (2F**/ $\pi$ )<sup>1/2</sup>

A. Brillet, P. Cerez, C.N. Man-Pichot, "*Recent work on 612 nm He-Ne Stabilized Lasers*", In Precision Measurement and Fundamental Constants, Proceedings of the 2nd International Conference, Ed. by B.N. Taylor and W. D. Philips, June 1981.

-A. Clairon, O. Acef, C. Chardonnet and Ch. J. Borde., "State-of-the-Art for High Accuracy Frequency Standards in the 28 THz Range Using Saturated Absorption Resonances of OsO4 and CO2",

-in Frequency Stansrds and Metrology, Ed. A. de March; Springer-Verlag, Heidelberg 1989, pp. 212-221.

-L. S. Ma and J. L. Hall, "Optical Heterodyne Spectroscopy Enhanced by an External Optical Cavity: Toward Improved Working Standards", IEEE Journal of Quantum Electronics, Vol. 26, N° 11 (Nov. 1990).

#### Application à la molécule d'iode

Application à la raie de l'iode R(56)32-0 a10 @ 532. 2 nm  $\Delta v_{nat}$ . ~ 220 kHz

À -15 °C, dans une cellule de 10 cm de long  $\alpha_0 = 1.3 \text{ x } 10^{-3} \text{ cm}^{-1}/\text{Pa}$ 

Finesse de la cavité optimale :  $F = \alpha_0 L + \Sigma$  (pertes optiques)  $F \sim 35$ 

Gain du point de vue S/B

C. Zumsteg

 $2 \ge (2F/\pi)^{1/2} \approx 10$ 

Stabilité à court terme théorique (shot-noise)  $\sigma_y(\tau) \sim 1 \ x \ 10^{-14} \ \tau^{-1/2}$ 

Largeur de Frange d'une cavité FP de 50 cm de long ~ 17 MHz Application à la raie de l'iode P(13) 43-0 @ 515 nm  $\Delta v_{nat} \sim 70 \text{ kHz}$ 

À -15 °C, dans une cellule de 10 cm de long  $\alpha_0 = 6 \times 10^{-4} \text{ cm}^{-1}/\text{Pa}$ 

Finesse de la cavité optimale :  $\mathbf{F} = \boldsymbol{\alpha}_0 \mathbf{L} + \boldsymbol{\Sigma}$  (pertes optiques)  $\boldsymbol{F} \approx 70$ 

Gain du point de vue S/B 2 x  $(2F/\pi)^{1/2} = 15$ 

 $\begin{array}{l} \text{Stabilité à court terme théorique (shot-noise)} \\ \sigma_v(\tau) \sim \ 2 \ x \ 10^{\text{-15}} \ \tau^{\text{-1/2}} \end{array}$ 

Largeur de Frange d'une cavité FP de 50 cm de long ~ 8 MHz

- C. Ishibashi, J. Ye and J.L. Hall, "Issues ans applications inultra-sensitives molecular spectroscopy", in Methods for Ultrasensitive Detection II, C. W. Wilkerson, Jr., Ed, SPIE Vol. 4634 (2002), pp. 58-69.

7

# Intérêt d'une cavité optique autour d'une courte cellule d'iode

Onde stationnaire interagissant avec l'iode stable et symétrique

Superposition « naturelle » des faisceaux pompe et sonde

- / Longueur d'interaction laser / l'iode élevée (x  $2F/\pi$ ),
- <u>Très compact</u> (300 x 200 x 170)mm<sup>3</sup>
- Contrôle thermique aisé

Confère au laser une stabilité de <u>fréquence à court & à long terme</u>





C. Zumsteg











### Dimensions du banc optique 60 x 90 cm<sup>2</sup>

C. Zumsteg

Journées GRAM - NICE

## Stabilité de fréquence à court et long terme

# <u>Stabilité de fréquence à court terme dépend de :</u>

Finesse de la cavité
Technique de modulation
Signaux de saturation (pureté de l'iode, ...)

## <u>Stabilité de fréquence à long terme</u> <u>dépend de</u> :

> Stabilité de puissance laser (Light shift) Stabilité de la pression de l'iode (Pressure shift) > Stabilité de la géométrie des faisceaux laser (cavité optique) > Stabilité de la phase des signaux optiques Résidu de modulation d'amplitude (liée modulation de fréquence) > Stabilité du champ magnétique environnant (effet Zeeman) Effet de lentille gazeuse > etc

# Stabilité de fréquence à long terme

Si on veut une contribution aux instabilités de fréquence à long terme du laser asservi

au niveau de ~  $1 \times 10^{-15}$ ?

www.bipm.org



# Asservissement de la température de l'iode sous vide (p $\sim 10^{-6}$ mbar)



Contribution des fluctuations de pression d'iode (température) à l'instabilité de fréquence du laser asservi < 10<sup>-15</sup>

C. Zumsteg

Journées GRAM - NICE

1000 τ 10000

100

# Stabilité de fréquence à court terme

#### Développement préliminaire : Cavité en anneau à l'air libre utilisée en 2010



C. Zumsteg

Journées GRAM - NICE

## Signaux préliminaires iode en cavité (à l'air ambiant)



Amas hyperfin : → <sup>127</sup>I<sub>2</sub> R(56) 32-0 @ 532 nm

2010

Contraste ~ 5 à 10 % de l'absorption linéaire Selon les composantes hyperfines



Stabilité @ 1 s ~ 10<sup>-14</sup> <u>Projection</u> dans le régime Shot-noise

#### Évaluation préliminaire du dispositif LASIC Par rapport au laser stabilisé sur fibre de « mini-DOLL »



#### Détection des signaux de saturation et élaboration du signal d'erreur



#### Dérivée 1<sup>ere</sup>



Composante hyperfine R(56) 32-0-  $a_{10}$ De l'iode @ ~532.245 nm



#### **Démodulation « NICE-OHMS »**

C. Zumsteg

Journées GRAM - NICE



**Conclusion** 

•Premier résultat prometteur pour la stabilité de fréquence : 8 x 10<sup>-14</sup>t -<sup>1/2</sup>

\* Intégration prochaine du dispositif sous vide &

\* Utilisation de l'harmonique trois des raies de saturation de l'iode

Référence de fréquence optique compacte et simple de mise en œuvre
Susceptible de répondre aux besoins de projets spatiaux (LISA, ....) et terrestres

\* Possibilité d'extension du même dispositif à 1030 nm / 515 nm avec un gain potentiel de près d'un ordre de grandeur en terme de stabilité de fréquence

# Merci



