УДК 539.194 РЕПЕР ЧАСТОТЫ ФОНТАННОГО ТИПА НА ОСНОВЕ ХОЛОДНЫХ АТОМОВ РУБИДИЯ. ПЕРВЫЕ РЕЗУЛЬТАТЫ Д.С. Купалов, В.Н. Барышев, И.Ю. Блинов, А.И. Бойко, Ю.С. Домнин, Л.Н. Копылов, О.В. Купалова, А.В. Новоселов, М.Н. Хромов

ФГУП «ВНИИФТРИ», Менделеево, Московская обл. kupalov@vniiftri.ru

Статья посвящена первым результатам научно-исследовательской работы по созданию рубидиевого репера частоты фонтанного типа

Abstract- The design, operating parameters and the preliminarily evaluation of the main systematic frequency shifts of the Rb fountain type frequency standard, developed at VNIIFTRI, are presented.

Ключевые слова: репер частоты, холодные атомы рубидия, спектроскоп

1 Введение

Все виды транспорта, строительство, геодезия и картография, службы экстренного реагирования (скорая медицинская помощь, МЧС, полиция), добывающие отрасли – немыслимы в современном мире без глобальных навигационных спутниковых систем. Спутниковая навигация основывается на принципе определения псевдодальности - разности между временем приемника в момент приема сигнала и временем спутника в момент передачи сигнала, умноженной на номинальную скорость света в вакууме. Очевидно, что использование стандартов частоты и времени с высокими метрологическими характеристиками является необходимым условием реализации высокоточных навигационных и геодезических измерений.

Начиная с 1961 года единица измерения времени – секунда определена как интервал равный 9 192 631 770 периодам излучения, соответствующего переходу между двумя сверхтонкими уровнями основного состояния атома цезия-133, находящегося в покое при температуре 0 К. На сегодняшний день с наименьшей неопределенностью, в соответствии с данным определением, секунду воспроизводят стандарты частоты фонтанного типа на холодных атомах цезия. Метрологический цезиевый репер частоты (CsF02) из состава Государственного первичного эталона единиц времени, частоты и национальной шкалы времени и частоты (ГЭТ 1-2012), согласно государственным приемочным испытаниям в 2012 г., имеет неисключенную систематическую погрешность (НСП) не более 5 · 10⁻¹⁶.

Для обеспечения потребителей в эталонных сигналах частоты и времени с заданными характеристиками, а также для недопущения научного и технологического отставания России от признаваемого мирового уровня точности измерений, в Государственной службе времени, частоты и определения параметров вращения Земли (ГСВЧ) непрерывно ведутся работы по модернизации эталонной базы.

В 2015 году в ГСВЧ началась разработка репера частоты фонтанного типа

на основе холодных атомов рубидия. В рубидиевом фонтане, в отличие от аналогичных стандартов частоты на атомах цезия, НСП меньше из-за меньшего спин-обменного столкновительного сдвига, являющегося основной составляющей НСП. Данный факт делает рубидиевые стандарты частоты фонтанного типа теоретически более точными, чем цезиевые.

Кроме того, согласно резолюции Международного консультативного комитета по времени и частоте Международного бюро мер и весов от 2006 г. и 2012 г., атом рубидия входит в список перспективных атомарных сред для переопределения единицы времени – секунды в системе единиц СИ [1].

Данная статься посвящена первым результатам, полученным в рамках научно-исследовательской работы по созданию рубидиевого репера частоты фонтанного типа.

2. Цикл работы и составные части репера частоты фонтанного типа

Репер частоты фонтанного типа предназначен для воспроизведения частоты невозмущенного перехода между двумя сверхтонкими уровнями основного состояния атома рубидия-87. На рис. 1 показаны составные части репера.

Рассмотрим полный цикл работы атомного «фонтана». Из источника атомы ⁸⁷Rb направляются к центру оптической ловушки, где формируется атомное облако. Затем облако доохлаждается до температур порядка единиц мкК и подбрасывается вертикально вверх. Формирование облака, его доохлаждение и подброс осуществляется при помощи лазерного излучения. Движущиеся вверх атомы распределены по пяти энергетическим подуровням (F2, m = -2...+2). Во время полета облако проходит через вспомогательный (селектирующий) резонатор, настроенный на частоту атомного перехода, СВЧ поле которого переводит атомы из состояния (F2, m=0) в состояние (F1, m=0). Атомы, не совершившие этот переход, отклоняются от вертикальной траектории («сдуваются») лазерным излучением с частотой оптического перехода $F2 \leftrightarrow F'3$. Таким образом формируется состояние (F1, m=0) атомов рубидия. После этого облако влетает в основной СВЧ резонатор (резонатор опроса), на который подается зондирующий сигнал, и часть атомов переводится в состояние (F2, m=0). Достигнув наивысшей точки траектории, облако под действием гравитации начинает падать вниз. Фаза зондирующего сигнала в это время меняется на $\pi/2$. Пролетая второй раз через CBU резонатор, атомы распределяются в равном количестве по уровням (F1, m=0) и (F2, m=0). После этого в детекторной секции происходит регистрация состояний (F1, m=0) и (F2, m=0).



Рис. 1. Составные части репера частоты фонтанного типа на основе холодных атомов рубидия

На основе результатов измерения отношения числа атомов в состояниях (F1, m=0) и (F2, m=0) происходит сравнение частоты зондирующего СВЧ сигнала с частотой «часового» перехода атомов рубидия. Затем цикл повторяется. После окончания 100 циклов происходит расчет и формирование поправки для частоты опорного водородного генератора относительно частоты атомного «фонтана».

2.1 Спектроскоп

Конструкция атомного спектроскопа определяется принципом работы стандарта частоты фонтанного типа, который обеспечивает возбуждение и опрос холодных атомов в гравитационном поле Земли. На рисунке 2 представлен атомный спектроскоп рубидиевого репера, состоящий из узла вакуумной откачки, корпуса оптической ловушки, источника ⁸⁷Rb, блока детектирования, селектирующего резонатора, основного резонатора с пролетным пространством, магнитных экранов и катушек подмагничивания.

Вакуумная система спектроскопа, за исключением СВЧ резонатора, изготовлена из титана. Ионный насос, расположенный в нижней части спектроскопа, обеспечивает сверхвысокий вакуум порядка $3 \cdot 10^{-10}$ мбар. Атомы рубидия захватываются напрямую из пара в оптической ловушке в конфигурации (1,1,1). Для ввода лазерного излучения в ловушку, а также для визуального контроля атомного облака, используются просветленные оптические вакуумные окна.

Между ловушкой и детекторной секцией расположен вспомогательный (селектирующий) резонатор, который участвует в подготовке атомного состояния $|F=1, m=0\rangle$.

Пролетное пространство и основной СВЧ резонатор окружены катушкой «С-поля», необходимой для снятия вырождения квантовых состояний сверхтонкой структуры. Для подавления влияния внешних магнитных полей применяется система экранирования, состоящая из пяти слоев пермаллоев экранов, с коэффициентом экранирования около 2.10⁵.

Основной СВЧ резонатор расположен на высоте 0,48 м над центром ловушки. Мода СВЧ колебаний H_{011} на частоте 6,834682611 ГГц возбуждается в резонаторе через круглые отверстия с помощью двух симметричных прямоугольных волноводов. Нагруженная добротность резонатора составляет $Q_c \sim 28$ 600.



Рис. 2. Фото спектроскопа

2.2 Лазерно-оптическая система

Лазерно-оптическая система репера построена на основе двух лазеров. Первый диодный лазер Toptica TA рго с выходной мощностью 1 Вт генерирует излучение для охлаждения и детектирования квантовых состояний атомов. Стабилизация частоты лазерного излучения происходит по оптическому циклическому переходу $F = 2 \rightarrow F' = 3$ ⁸⁷Rb D₂ линии методом переноса спектра модуляции. Луч из лазера Toptica TA рго делится на три части: из первой формируется детектирующий луч, а из второй и третьей – лучи для охлаждения атомов: три луча, направленные вверх, и три луча, направленные вниз. Управление частотой и мощностью лазерного излучения всех лучей происходит с помощью акустооптических модуляторов (АОМов) в конфигурации двойного прохода «кошачий глаз».



Рис. 3. Схема энергетических уровней D₂ линии ⁸⁷Rb

Для предотвращения ухода атомов из процесса охлаждения в оптической ловушке, а также для детектирования квантового состояния (F1, m=0) необходимо лазерное излучение, которое «перекачивает» атомы со сверхтонкого подуровня F = 1 на подуровень F = 2 основного состояния. Для этого используется второй диодный лазер Toptica DL 100 pro design, частота которого стабилизируется по перекрестному оптическому переходу $F = 1 \rightarrow F' = 1$, 2 с помощью частотно-модуляционной спектроскопии. Смещение стабилизированной частоты на переход $F = 1 \rightarrow F' = 2$ «перекачивающего» лазера осуществляется также AOMom. Излучение из лазерно-оптической системы распространяется по одномодовым сохраняющим поляризацию оптоволокнам к коллиматорам, которые жестко фиксируются на корпусе ловушки.

2.3 Система формирования зондирующего сигнала и система управления

Система формирования зондирующего сигнала состоит из устройства двуплечевой запитки СВЧ резонатора, позволяющее возбудить максимально симметричное поле в полости резонатора, и коммерческого синтезатора RB-1 (SpectraDynamics, Inc), который стабилизируется по внешнему сигналу от водородного генератора.

Система управления репера, построенная на базе шасси PXIe-1085 от National Instruments, обеспечивает управление АОМами, прием и оцифровку сигналов фотодетекторов, управление синтезатором, а также обработку полученных результатов.

3. Результаты и предварительные оценки систематических сдвигов частоты

На рис. 4 изображена резонансная картина Рэмси рубидиевого репера,

которая показывает зависимость вероятности перехода атомов рубидия от отстройки частоты. Во врезке изображен центральный пик резонанса шириной < 1 Гц. Контраст резонанса, выраженный как $C = (I_{max}-I_{min})/(I_{max}+I_{min})$, составил 0,92.



Рис. 4. Вероятность перехода атомов рубидия в репере в зависимости от отстройки частоты (высота подброса 0,8 м, без усреднения)

По результатам лабораторных исследований репера, было получено значение эффективной температуры атомного облака, равное 4 мкК, определяемое как:

$$T_{\Im\phi\phi} = \frac{g^2 M_{Rb}}{16K} \frac{V_{A}}{V_{\Im}} (t_1^2 - t_2^2) , \qquad (1)$$

где g – ускорение свободного падения, M_{Rb} – масса атома рубидия, V_{a} – скорость атомного облака при пролете вверх на уровне детектора, K – постоянная Больцмана, V_{3} – скорость запуска атомного облака, t_{1} – ширина сигнала фотодетектора от атомного облака при пролёте вверх по уровню полувысоты, t_{2} – ширина сигнала фотодетектора от атомного облака при пролёте вниз по уровню полувысоты (рис. 5).



Рис. 5. Сигналы фотодетектора от атомного облака при пролете вверх (слева) и вниз (справа)

На рис. 6 приведен график среднеквадратического двухвыборочного отклонения частоты (СКДО) относительно водородного генератора как функция от времени усреднения τ . Из графика видно, что нестабильность репера составила $1,4\cdot 10^{-15}$ после одного дня усреднения. Измеренные значения хорошо укладываются в модель белого шума и интерполируются выражением $\sigma_{\nu}(\tau)=4,0\cdot 10^{-13}\cdot \tau^{-1/2}$.



Рис. 6. Среднеквадратическое двухвыборочное отклонение (СКДО) рубидиевого репера относительно водородного генератора

Эффективность применения атомных стандартов частоты зависит прежде всего от степени воздействия факторов, возмущающих энергетические уровни и смещающих частоту «часового» перехода относительно ее номинального значения в идеальном случае, т.е. относительно частоты перехода в изолированной и покоящейся атомной системе. Далее мы перечислим основные факторы и физические эффекты, вызывающие сдвиг частоты атомного перехода и погрешность в ее измерении.

Сдвиг частоты из-за эффекта излучения «черного тела» является наибольшим систематическим сдвигом в стандартах частоты фонтанного типа. Во время полета атомов в СВЧ резонаторе на них воздействует электромагнитное поле, излучаемое стенками пролетного пространства. Этот эффект приводит к смещению частоты «часового» перехода, относительное значение которого может быть вычислено по формуле [2]:

$$\frac{\Delta f_{BBR}}{f_0} = \beta \left(\frac{T}{300K}\right)^4 \left[1 + \varepsilon \left(\frac{T}{300K}\right)^2\right], \qquad (2)$$

где f_0 – частота «часового» перехода ⁸⁷Rb, неопределенность в расчете коэффициентов $\beta = -1.256(4) \cdot 10^{-14}$ и $\varepsilon = 0.011$, взятых из [3, 4], приводит к неопределенности относительного сдвига частоты величиной $4 \cdot 10^{-17}$.

В настоящее время рубидиевый репер частоты находится в лабораторном помещении, где температура воздуха поддерживается на уровне (299,4 ± 0,5) К. СВЧ резонатор и пролетная труба имеют ту же температуру. Постоянный

Альманах современной метрологии, 2017, № 11

контроль температуры осуществляется тремя платиновыми термодатчиками ТР100: два установлены на корпусе СВЧ резонатора и один за магнитными экранами. Градиент температуры вдоль пролетного пространства не превышает 0,15 К. Таким образом, сдвиг частоты, вызванный эффектом излучения «черного тела», составляет:

$$\frac{\Delta f_{BBR}}{f_0} = (-12.6 \pm 0.1) \cdot 10^{-15}$$

Относительный сдвиг частоты «часового» перехода вследствие постоянного магнитного поля (эффект Зеемана) вычисляется по формуле Брайта-Раби [5]. Согласно этому, относительный сдвиг частоты «часового» атомного перехода $|F = 1, m = 0 > \rightarrow |F = 2, m = 0 >$ в магнитном поле *B* определяется как:

$$\frac{\Delta f_{Z2}}{f_0} = \frac{(g_J - g_I)^2 \mu_B^2}{2h^2 f_0^2} \cdot B^2 , \qquad (3)$$

где $g_J = 2.00233113$ и $g_I = -0.0009951414$ *g*-фактор электрона и ядра для ⁸⁷Rb [6], μ_B – магнетон Бора, h – постоянная Планка.

Среднее значение амплитуды магнитной индукции, создаваемой соленоидом С-поля, которую испытывают летящие атомы, с наибольшей точностью можно определить с помощью линейного сдвига частоты магниточувствительного перехода $|F = 1, m = 1 > \rightarrow |F = 2, m = 1 >$ вследствие эффекта Зеемана первого порядка, который эквивалентен

$$\Delta f_{Z1} = \frac{(g_J - g_I)\mu_B}{2h}B\tag{4}$$

Для расчета магнитного поля вдоль траектории полета атомов была измерена зависимость сдвига частоты из-за эффекта Зеемана первого порядка от высоты подброса атомов. Основываясь на этих данных, была найдена функция пространственного распределения магнитного поля B(z), из которой было определено среднее значение магнитной индукции. Согласно формуле (3), относительный сдвиг частоты «часового» перехода составил 127,4·10⁻¹⁵.

Для определения неисключенной систематической погрешности из-за эффекта Зеемана второго порядка, было рассчитано среднеквадратическое отклонение магнитной индукции вдоль траектории полета атомов: $\sigma^2 = \langle B(z)^2 \rangle - \langle B(z) \rangle^2 = 0,17$ (нТ). Таким образом, сдвиг частоты из-за эффекта Зеемана второго порядка составил:

$$\frac{\Delta f_Z}{f_0} = (127.4 \pm 0.1) \cdot 10^{-15}$$

Поскольку определение секунды основано на истинном времени, при сравнении частот двух стандартов, находящихся в разных точках, необходимо учитывать влияние гравитационного потенциала Φ на частоту осциллятора, как показано в [7]. Согласно общей теории относительности на поверхности Земли возникает частотный сдвиг $\Delta v = -v\Phi/c^2$, где в потенциале

учитываются вклады гравитационного ускорения и центростремительного ускорения, связанного с вращением рассматриваемого стандарта. Если система отчета вращается вместе с геоидом, потенциал (в данном случае только гравитационный) можно выразить, как $\Phi = gh/c^2$, где $g \approx 9,81$ м/с² – местное значение ускорения свободного падения, а h – высота над поверхностью геоида.

Экспериментальный образец репера частоты фонтанного типа на основе холодных атомов рубидия располагается на высоте (222,3 ± 0,5) м над геоидом в балтийской системе координат, таким образом, сдвиг частоты «часового» перехода вследствие гравитационного эффекта равен: $(24,3 \pm 0,1) \cdot 10^{-15}$.

4 Выводы

Во ВНИФТРИ разработан экспериментальный образец репера частоты фонтанного типа на основе холодных атомов рубидия. В ходе лабораторных исследований изготовленного образца была измерена эффективная температура атомного облака (4 мкК), прописан резонанс Рэмси с шириной центрального пика < 1 Гц и произведена оценка сдвигов частоты из-за эффекта излучения «черного тела», эффекта Зеемана и гравитации. В дальнейшем планируются работы, направленные на доработку конструкции рубидиевого репера с целью создания опытного образца. Также будет составлен бюджет неопределенностей для уточнения уже рассмотренных физических эффектов и добавления новых, вносящих менее значительный вклад в определение неисключенной систематической погрешности. Таким образом, полученные результаты позволили создать задел по реализации нового возможного определения единицы времени Международной системы единиц - секунды, отвечающего требованиям Международных метрологических организаций.

Литература

- 1. Recommendation Adopted by the International Committee for Weights and Measures, Session I of the 102nd meeting of the CIPM. 2013.
- 2. Pal'chikov V.G., Domnin Yu.S., Novoselov A.V. Black-body radiation effects and light shifts in atomic frequency standards// J. Opt. B: Quantum and Semiclass. Opt. 5, p. 131–135, 2003.
- 3. Angstmann E. J., Dzuba V. A. and Flambaum V. V.// Phys. Rev., A 74 023405.
- Safronova M. S., Jiand D. and Safronova U. I. 2010, arXiv:physics.atomph/1007.0462, 2006.
- 5. Breit G. and Rabi I. I., 1931// Phys. Rev., 38 2082-3.
- 6. Arimondo E., Inguscio M. and Violino P.// Rev. Mod. Phys. 49, 1977, p. 31-75.
- 7. Риле Ф. Стандарты частоты. Принципы и приложения. М.: Физматлит, 2009.