

**УСПЕХИ ФИЗИЧЕСКИХ НАУК****НОВОСТИ ФИЗИКИ В СЕТИ INTERNET**

(по материалам электронных препринтов)

PACS number: 01.90.+g

DOI: 10.3367/UFNr.0185.201510d.1048

**1. Сверхпроводимость H<sub>2</sub>S при температуре 203 К под давлением**

M.I. Eremets (Институт химии Общества им. М. Планка, Германия) и его коллеги сообщили об обнаружении ими обычной (описываемой теорией Бардина – Купера – Шриффера (БКШ)) сверхпроводимости у сероводорода H<sub>2</sub>S при рекордно большой температуре  $T_c = 203$  К сверхпроводящего перехода под давлением 150 ГПа. До этого рекордная  $T_c = 164$  К наблюдалась у купрата под большим давлением, а у обычных сверхпроводников  $T_c$  не превышала 39 К (у MgB<sub>2</sub>). Теория БКШ не ограничивает  $T_c$  и указывает путь её повышения: требуется большая частота колебаний фононов, сильная электрон-фононная связь и высокая плотность электронных состояний. Эти факторы должны быть особенно выражены у металлического водорода или у соединений водорода. В данном эксперименте образец H<sub>2</sub>S впервые исследовался при  $P > 100$  ГПа. Он сжимался в алмазной наковальне, где давление контролировалось по спектру комбинационного рассеяния. Сверхпроводимость зарегистрирована как по падению электрического сопротивления, так и на основе эффекта Мейснера в магнитном поле. Наблюдавшийся эффект изотопического сдвига  $T_c$  у D<sub>2</sub>S свидетельствует о том, что сверхпроводимость имеет БКШ-механизм. Авторы эксперимента предполагают, что под давлением происходит декомпозиция H<sub>2</sub>S и частичная трансформация в H<sub>3</sub>S, который и является носителем сверхпроводимости. Температура  $T_c = 203$  К ( $-70^\circ\text{C}$ ) уже превышает наблюдавшиеся на Земле природные температуры, и остаётся надежда обнаружить в будущем комнатнотемпературную сверхпроводимость (подробнее см. в статьях В.Л. Гинзбурга в УФН **170** 619 (2000), **175** 187 (2005)).

Источник: *Nature* **525** 73 (2015); <http://arxiv.org/abs/1506.08190>

**2. Нулевые квантовые флюктуации механического резонатора**

В эксперименте, выполненному под руководством K.C. Schwab (Калифорнийский технологический институт, США), продемонстрирована методика "сжатия" нулевых квантовых флюктуаций механической системы, когда величина флюктуаций одной переменной  $\hat{X}_1$ , описывающей систему, понижается за счёт увеличения флюктуаций второй сопряжённой ей переменной  $\hat{X}_2$  (на диаграмме Вигнера это выглядит как сжатие круга в эллипс). Среднеквадратичные флюктуации двух некоммутирующих переменных не могут быть уменьшены одновременно ввиду квантовомеханического принципа неопределенности. Алюминиевая пластинка микрометрового размера имела резонансную частоту механических колебаний  $v_m = 3,6$  МГц и являлась одной из обкладок конденсатора колебательного контура с резонансной частотой  $v_c = 6,23$  ГГц, что позволяло вызывать параметрический резонанс. Кvantовыми переменными служили коэффициенты в разложении координаты пластинки  $\hat{x} = \hat{X}_1 \cos(\omega_m t) + \hat{X}_2 \sin(\omega_m t)$ . Сжатие квантовых флюктуаций производилось путём воздействия на пластинку дополнительного электромагнитного поля на частотах  $v_c \pm v_m$  причём на нижней частоте воздействие было сильнее. Анализировалась амплитудно-частотная характеристика контура вблизи резонанса. Измерения показали, что удалось произвести сжатие флюктуаций примерно на 9 %. Данная методика может оказаться полезной в создании ультрачувствительных сенсоров для детекторов гравитационных волн, для которых следующие из принципа неопределенности квантовые ограничения играют принципиальную роль.

Источник: *Science* **349** 952 (2015)  
<http://dx.doi.org/10.1126/science.aac5138>

**3. Квантовое сжатие при резонансной флуоресценции**

Чаще всего сжатое квантовое состояние света получают в нелинейных кристаллах при большой интенсивности лазерного излучения. Однако ещё в 1981 г. D.F. Walls и P. Zoller предложили другой способ получения сжатого состояния, заключающийся в резонанском рассеянии фотонов на двухуровневой системе. Из-за малой величины флуоресцентного выхода реализовать этот метод на уровнях в реальных атомах пока не удается. M. Atature (Кембриджский университет, Великобритания) и его коллеги впервые продемонстрировали данный метод сжатия с использованием не реальных, а "искусственных атомов", представленных энергетическими уровнями электро-

нов в полупроводниковой квантовой точке. Благодаря большой интенсивности дипольных переходов удалось на два порядка повысить темп детектирования фотонов по сравнению со случаем реальных атомов. Квантовая точка освещалась лазером, а флуоресцентный свет собирался линзой и пропускался через сплиттеры и интерферометр, помогающие разделить фотоны исходного и флуоресцентного излучения. В итоге была измерена корреляционная функция фотонов, прошедших через плечи интерферометра, и было зарегистрировано сжатие квантовых флюктуаций: одна из сопряжённых переменных, описывающих электромагнитное поле переизлучённой волны, имела дисперсию на  $3,1 \pm 1\%$  меньше уровня квантового шума за счёт большей неопределенности другой переменной.

Источник: *Nature* **525** 222 (2015)

<http://dx.doi.org/10.1038/nature14868>

**4. Радон и торон как предвестники землетрясений**

Повышение концентрации в воздухе изотопа радона  $^{222}\text{Rn}$  иногда бывает связано с приближающимися землетрясениями, однако эта корреляция не чёткая: чаще всего выбросы радона и землетрясения происходят независимо, поэтому прогнозировать землетрясения на основе  $^{222}\text{Rn}$  обычно не удается. Исследователи из Сеульского национального университета (Республика Корея) Y.H. Oh и G. Kim показали, что более чёткую зависимость можно установить, если одновременно с  $^{222}\text{Rn}$  измерять также концентрацию торона  $^{220}\text{Rn}$ . В течение 13 месяцев с помощью кремниевых детекторов  $\alpha$ -частиц проводился мониторинг  $^{220}\text{Rn}$  и  $^{222}\text{Rn}$  в пещере в Южной Корее. В феврале 2011 г. был отмечен сильный одновременный выброс  $^{220}\text{Rn}$  и  $^{222}\text{Rn}$ , который не может быть объяснён обычными погодными или сезонными вариациями. Этот выброс предшествовал землетрясению в Японии магнитудой 9,0, случившемуся 11 марта 2011 г. на расстоянии 1200 км от детектора — столь большое расстояние может объясняться общим сдвигом тектонической плиты. Сильные выбросы  $^{222}\text{Rn}$ , но без  $^{220}\text{Rn}$ , отмечались также летом 2010 г., однако тогда землетрясения не последовало. В процессе диффузии через микротрешины горных пород  $^{222}\text{Rn}$ , имеющий время полураспада  $T_{1/2} = 3,82$  суток, может выходить на поверхность. Напротив,  $^{220}\text{Rn}$  из-за малого  $T_{1/2} = 55,6$  с не успевает диффузационным путём достичь детектора, а, скорее всего, переносится advекционными потоками воздуха. В этом, по мнению исследователей, заключается меньшая чувствительность концентрации  $^{220}\text{Rn}$  к метеорологическим условиям и большая — к геологическим событиям, которые предшествуют землетрясениям. Таким образом, регистрация пары изотопов радон–торон может дать хороший инструмент для прогнозирования землетрясений, если создать соответствующую сеть подземных детекторов.

Источник: *Scientific Reports* **5** 13084 (2015)

<http://dx.doi.org/10.1038/srep13084>

**5. Яркая сверхновая и ультрадлинный гамма-всплеск**

Среди космических гамма-всплесков выделяется класс всплесков с длительностью более  $10^4$  с. Предполагалось, что некоторые из них могут возникать при взрывах сверхновых, но ранее такие сверхновые не наблюдались. J. Greiner (Институт внеземной физики Общества им. М. Планка и Мюнхенский технический университет, Германия) и др. впервые установили достаточно убедительную связь сверхновой 2011kl и ультрадлинного всплеска GRB 111209A, произошедшего на красном смещении  $z = 0,677$ . После всплеска GRB 111209A в течение примерно 43 дней наблюдалось мощное послесвечение, связанное со сверхновой 2011kl. Её светимость не может быть обусловлена распадом  $^{56}\text{Ni}$ , так как потребовалась бы слишком большая масса выброшенного  $^{56}\text{Ni}$ . Объяснением может служить модель, в которой дополнительная энергия передаётся магнито-ротационным механизмом от сильно замагнитенной нейтронной звезды — магнитара, образовавшегося при взрыве. Модели с магнитаром ранее уже обсуждались, но в случае GRB 111209A и 2011kl получена наиболее полная и самосогласованная картина.

Источник: *Nature* **523** 189 (2015); <http://arxiv.org/abs/1509.03279>

Подготовил Ю.Н. Ерошенко  
(e-mail: erosh@ufn.ru)