

деформации образца в зоне бойка, однако автоволны при этом не возникало (см. также ⁴).

Обнаруженные автоволновые режимы распространения криохимических реакций демонстрируют своеобразную механохимическую энергетическую цепь: упругое деформирование — хрупкое разрушение — химическая реакция — упругое деформирование.

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Гольданский В. И., Франк-Каменецкий М. Д., Баркалов И. М. //ДАН СССР. 1973. Т. 211. С. 133.
2. Goldanskii V. I. //Nature. 1973. V. 279. P. 109.
3. Зельдович Я. Б., Баренблatt Г. И., Либрович В. Б., Махвильадзе Г. М. Математическая теория горения и взрыва. — М.: Наука, 1980.
4. Занин А. М., Кирюхин Д. П., Баркалов И. М., Гольданский В. И. //Письма ЖЭТФ. 1981. Т. 33. С. 336.
Занин А. М., Кирюхин Д. П., Барелко В. В., Баркалов И. М., Гольданский В. И. //Хим. физ. 1982. № 2. С. 265.
Барелко В. В., Баркалов И. М., Ваганов Д. А., Занин А. М., Кирюхин Д. П. //Ibidem. 1983. № 7. С. 980.
Vagakov I. M., Goldanskii V. I., Kiryukhin D. P., Zanin A. M. // Intern. Rev. Phys. Chem. 1983. V. 3. P. 247.
Кирюхин Д. П., Занин А. М., Барелко В. В., Баркалов И. М. // Хим. физ. 1986. Т. 5. С. 1137.

524.352(048)

В. Б. Брагинский, Л. П. Грищук. Гравитационно-волновая астрономия. Современное состояние гравитационно-волновой астрономии характеризуется уверенными наблюдениями косвенных проявлений гравитационных волн (вековое изменение орбиты двойного пульсара PSR 1913 + 16), признанием существенной роли гравитационного излучения в конкретных астрофизических явлениях (эволюция тесных двойных систем и образование сверхновых I типа), использованием теоретических предсказаний о плотности энергии реликтового гравитационно-волнового шума для получения содержательных ограничений на параметры моделей ранней Вселенной, настойчивым совершенствованием методов лабораторного детектирования гравитационных волн космического происхождения.

Современные экспериментальные программы ориентированы в основном на регистрацию импульсного и периодического излучения. Мощное импульсное или квазипериодическое излучение создается взрывами сверхновых звезд, слиянием нейтронных звезд и белых карликов, возможными процессами с участием черных дыр. Указанные процессы очень редки в нашей Галактике, и для получения разумного числа событий за время наблюдения (несколько событий в час) необходимо повысить чувствительность детекторов до $h \sim 10^{-22} - 10^{-24}$, чтобы включить в сферу обзора галактики, находящиеся на космологических расстояниях ¹.

Особого внимания заслуживает стохастический фон реликтовых гравитационных волн ². Спектр этого излучения может быть очень широким (от 10^{-18} до 10^{12} Гц) и содержать плотность энергии ε_g , доступную регистрации. Некоторые модели ранней Вселенной уже сейчас должны быть исключены, поскольку они предсказывают недопустимо высокую плотность энергии реликтовых гравитонов в высокочастотном или низкочастотном диапазоне. Инфляционная модель ранней Вселенной предсказывает $\varepsilon_g \approx 10^{-8} \varepsilon_\gamma$, где ε_γ — плотность энергии трехградусного теплового излучения. Такой фон может оказаться достижимым для проектируемого лазерного интерферометра на космической базе, $10^6 - 10^8$ км.

Создание больших наземных лазерно-интерферометрических антенн, прототипы которых простояны в нескольких странах, должно позволить уверенную регистрацию множества гравитационных сигналов (предположительно в 1990—2000 гг.). Другие пути развития экспериментальной техники

включают совершенствование твердотельных антенн, создание стабильных стандартов частоты, $\Delta f/f \approx 10^{-17}$.³ Перспективной выглядит разработка теории и принципов действия составной кристаллической антенны с целью попытки наблюдения реликтового гравитационно-волнового шума в высокочастотном диапазоне ($v \sim 10^{10} — 10^{11}$ Гц).

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Gravitational Radiation/Eds N. Deruelle, T. Piran.— Amsterdam: North-Holland, 1985.
2. Грищук Л. П./УФН. 1977. Т. 121. С. 629.
3. Брагинский В. Б., Вятчанин С. П./ЖЭТФ. 1978. Т. 74. С. 828.
Брагинский В. Б. и др./Письма ЖЭТФ. 1985. Т. 11. С. 427.