1 Документация

Исполняемый файл:

«Program.py»;

Файл вывода (по умолчанию):

«Выкладки.tex»,

файл сбрасывается при каждом исполнении алгоритма,

дополнительная модификация фала для успешного открытя в редакторе и последующей трансляции в PDF не требуется;

Строгие зависимости:

sympy (основа символьных вычислений),

einsteinpy.symbolic (встроенные расчёты базовых геометрических объектов), time (измерение времени выполнения программы);

Особенности:

- 1) В целях повышения гибкости и облегчения восприятия, настройка параметров производится в обособленном символами «!» участке кода с заглавием «ОСНОВНЫЕ ПАРАМЕТРЫ:».
- 2) Ключи вида «key_calc_...» отвечают за вычисления, «key_write_...» за выводы. Вывод без вычисления запрещён.
- 3) Kласс «Output_Object» является служебным и предназначин исключительно для упрощения кода.
- 4) Геометрические расчёты принимают в качестве данных ковариантную метрику. В функционал входят вычисление и вывод в файл контравариантной метрики (обратная матрица), символов Кристоффеля II рода, тензора кривизны Римана R_{abcd} , его скалярного квадрата, тензора Риччи R_{ab} , его скалярного квадрата, скалярной кривизны и тензора Эйнштейна G_{ab} .

2 Справочные материалы

!!!Везде далее используется соглашение Эйнштейна о повторяющихся индексах.!!!

2.1 Определения

Ковариантная метрика: $g_{\mu\nu}$.

Контравариантная метрика: $g^{\mu\nu}$, $g_{ca}g^{ab} = \delta_c^b$.

Символы Кристоффеля II рода: $\Gamma^i_{kl} = \frac{1}{2}g^{im}(\partial_l g_{mk} + \partial_k g_{ml} - \partial_m g_{kl}).$

Тензор кривизны Римана:

$$R_{\mu k \nu m} = g_{\mu \rho} R^{\rho}{}_{k \nu m}, \ R^{\rho}{}_{\sigma \mu \nu} = \partial_{\mu} \Gamma^{\rho}{}_{\nu \sigma} - \partial_{\nu} \Gamma^{\rho}{}_{\mu \sigma} + \Gamma^{\rho}{}_{\mu \lambda} \Gamma^{\lambda}{}_{\nu \sigma} - \Gamma^{\rho}{}_{\nu \lambda} \Gamma^{\lambda}{}_{\mu \sigma}.$$

Его скалярный квадрат: $R_{abcd}R^{abcd}$.

Тензор Риччи: $R_{kl} = R^{\rho}_{k\rho l}$.

Его скалярный квадрат: $R_{ab}R^{ab}$. Скалярная кривизна: $R=R_{km}g^{km}$. Тензор Эйнштейна: $G_{ab}=R_{ab}-\frac{1}{2}Rg_{ab}$.

2.2 Некоторые замечания

Далее, где нужно, $\dim = 4$. N = 0

Всякий симметричный тензор ранга 2 имеет здесь 10 алгебраически независимых компонент.

№1

Метрический тензор симметричен и свёртка с ним производит поднятиеопускание индексов.

Почти всюду имеет место $\det g_{\mu\nu} = 0$.

!!!Символы Кристоффеля тензорами не являются!!!

$$\begin{array}{l} \Gamma^a_{bc} = \Gamma^a_{cb} \\ \mathrm{Ne3} \end{array}$$

Симметрии тензора Римана: $R_{abcd} = -R_{bacd} = -R_{abdc} = R_{cdab}$.

Первое тождество Бианки: $R_{abcd} + R_{acdb} + R_{adbc} = 0$.

Суммарно 20 алгебраически независимых компонент из общего их числа 256: 235 зависмы из-за симметрий и ещё 1 из-за тождества Бианки.

№4 Скалярный квадрат любого тензора – скаляр. Скалярная кривизна – скаляр.

 $N_{\overline{2}}5$

 $R_{ab} = R_{ba}, G_{ab} = G_{ba}.$

 $\nabla_a G^{ab} \equiv 0$. Тензор Эйнштейна представляет собой бездивергентную часть тензора Риччи.