Nernst Branes in Gauged Supergravity

Gabriel Lopes Cardoso

with S. Barisch, M. Haack, N. Obers and S. Nampuri arXiv:1108.0296; work in progress

IV Workshop on Black Holes



Gabriel Lopes Cardoso (IST)

Nernst Branes

Motivation

• Extremal black holes in string theory:

detailed microscopic understanding available.

Systems at T = 0 with $S \neq 0$.

• What about black objects satisfying Nernst law?

Systems at T = 0 with S = 0.

Of interest in AdS/CFT applications to condensed matter systems. Examples of Nernst configurations in AdS (with/without a dilaton field): Goldstein et al, 0911.3586; D'Hoker and Kraus, 0911.4518

Systematics?

Aim: Study Nernst brane configurations in the presence of fluxes in D = 4, 5.

N = 2 U(1) gauged supergravity. $(\Lambda \rightarrow V(Y))$

DAGE E VER

Extremal black branes in D = 4

N = 2 U(1) gauged supergravity:

- prepotential F(Y), complex scalar fields Y'
- superpotential $W(Y) = h_I Y' h' F_I$, dyonic fluxes (h_I, h')
- dyonic charges (q_l, p^l) l = 0, ..., n , $U(1)^n$.

Static brane configurations:

•
$$ds^2 = -e^{2U} dt^2 + e^{-2U} (dr^2 + e^{2\psi} (dx^2 + dy^2))$$

with $U = U(r)$, $\psi = \psi(r)$, $Y' = Y'(r)$

• Extremal: reduced Lagrangian in terms of squares of 'BPS' equations, in the presence of both charges and fluxes,

$$L_{red} = \int dr \left[\left(U' - \ldots \right)^2 - \left(\psi' - \ldots \right)^2 - \left(Y' - \ldots \right)^2 \right] + T.D.$$

- two additional constraints on solution to first-order flow equations: one is $q_l h^l - p^l h_l = 0$ Hamiltonian constraint.
- Consistent with analysis for supersymmetric backgrounds Dall'Agata + Gnecchi, arXiv:1012.375

First-order flow equations for the scalars $Y^{I}(r)$: $F_{I} = \partial F(Y) / \partial Y^{I}$

$$\begin{pmatrix} (Y' - \bar{Y}')' \\ (F_I - \bar{F}_I)' \end{pmatrix} = -2i e^{-\psi} \operatorname{Im} \begin{pmatrix} e^{i\gamma} N^{IJ} (q_J - F_{JK} p^K) \\ e^{i\gamma} \bar{F}_{IJ} N^{JK} (q_K - F_{KL} p^L) \end{pmatrix}$$
$$+ 2i e^{\psi - 2U} \operatorname{Re} \begin{pmatrix} e^{i\gamma} N^{IJ} (h_J - F_{JK} h^K) \\ e^{i\gamma} \bar{F}_{IJ} N^{JK} (h_K - F_{KL} h^L) \end{pmatrix} .$$

Reminiscent of attractor equations of ungauged supergravity $(h_l = h^l = 0)$, but much more complicated to solve. Find:

- can construct $AdS_2 \times R^2$ backgrounds ((Y')' = 0);
- exact solutions in various models, for instance $F = -(Y^1)^3/Y^0$: interpolating solution between AdS_4 and $AdS_2 \times R^2$.
- STU-model: Nernst brane solutions (T = 0, S = 0).

< ロ > < 同 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ >

Nernst brane solutions

STU-model:
$$F = -Y^1 Y^2 Y^3 / Y^0$$
.
For simplicity, restrict to:

8 charges + 8 fluxes.

- axion free solutions;
- solution supported by electric $(q_0; h_1, h_2, h_3)$.

Near horizon solution (r = 0): only depends on charges and fluxes

- e^{2U} = r^{5/2}, e^{2(ψ-U)} = r^{1/2}, infinitely long throat with an unusual fall-off, vanishing area density; extremal solution with vanishing entropy density;
- scalar fields S₂, T₂, U₂ = r^{-1/2}; solution is a good solution in D = 10 sugra;

Asymptotically: unusual fall-off

$$e^{2U} = r^{3/2}$$
, $e^{2(\psi - U)} = r^{3/2}$, $S_2, T_2, U_2 = (C_0 r)^{1/2}$

Does not interpolate between AdS_4 and $AdS_2 \times \mathbb{R}^2$. Unusual solution,

- Explore the space of Nernst solutions in D = 4.
- *D* = 5:
 - find class of extremal static solutions with AdS₂ × R³ horizons (constant scalars);
 - deformation (non-constant scalars);
 - Nernst solutions?

Thanks!

(4) The (b)